

*ch. god. prof. dr. Blumbaum
no Ģeodesijas snobišķītā
V. JUNGS (1904-1942) 1945. 1. aprīlī
LATVIJAS UNIVERSITĀTES DOCENTS*

LATVIJAS APVIDU
GRAVIMETRISKIE PĒTĪJUMI



RĪGĀ ◆ 1938

Gravimetriskie Latvijas apvidu pētījumi.

Katra kermerio daļa, katrais materiāls zemes lodes punkts padols gravitācijas un zemes griezes tangensiāla spēka ietekmei. Abu šo spēku rezultante tiek nosaukta par smaguma spēku. Smaguma spēka galvenā komponente orienu ir gravitācijas spēks, bet tangensiāla griezes spēks, pat uz ekvatora, kur tas ir maksimālais, sastāda līkai $\frac{1}{288}$ no gravitācijas spēka.

Zinātnes novērojums, kuri nodarbojas ar smaguma spēka noteikšanas jautājumiem tiek nosaukts par gravimetriju.

Šīnī darbā aplūkoti Latvijas apvidiem atbilstošie teorētiskie smaguma spēki, un praktiskie smaguma spēki, resp. gravimetriskie, novērojumi 1933., 1934., 1935. un 1937. g. Novērojumi izdarīti pavisam 30 vietas, kurus vadošies no nepieciešamākām ģeodēzijas un geofizikas vajadzībām izraudzītas pa visu valsts teritoriju, pie tam tā, lai tajās ietilpotu arī visas nedaudzās senāko gravimetrisko novērojumu vietas.

Daļa no gravimetrisko novērojumu papildu pētījumiem attiecas arī uz agrāku laiku.

1933. g. novērojumiem, kas jau agrāk apstrādāti manā darbā „Smaguma spēks Latvijas rietumu, ziemeļu un dienvidu apvidos”, lietošas termiskās konstantu vērtības, kā tās vēlākos pētījumos izrādījies, nav pieliekoti labi sastāvējus ar iestenību. Konstantu atjaunība tiek ieteikta mējoša, ka radusies nepieciešamība visus 1933. g. novērojumus pārrēķināt par jaunu, lietojot jaunnotiektās termiskās un barometriskās konstantas. 1933. g. novērojumu pārrēķini līdz ar visu citu novērojumu vietu aprēķiniem ietverti šīnī darbā.

Novērojumiem pielielots relatīvais smaguma spēka noteikšanas pāriņiens.

Absolutā smaguma spēka noteikšana saistīta ar, loti lielām grūtībām un arī nedod vajadzīgo precīzitāti, kamēdēļ to pielieto tiekai atsevišķos iznēmuma gadījumos, kā piemēram, relatīvās noteikšanas novērojumiem vajadzīgā sākuma punkta smaguma spēka noteikšanai. Absolutā smaguma spēka novērojumu augstākas precīzitātes sasniegšanai ir nepieciešams noteikt novērojumos lietojamā

svērsta garumi / attālumu no svērsta atbalsta vietas līdz svērtības centram) ar lielāku noteikību kā tas pie līdzīnējiem zinātnes sasniegumiem in iespējams. Relativā smaguma spēka noteikšanā svērstu garumi, kā ieejoši attiecībās, atkrit, kopēc arī sasniezējam lielāku noteikību.

Lai visās valstis smaguma spēka novērojumi būtu saskarsī, pienems visus novērojumus saistīt ar vienu sākuma punktu. Visai zemeslodei par tādu relativu gravimetrisko novērojumu sākuma punktu izraudzīts Potsdamas ģeodēzijas institūts.

Potsdamas ģeodēzijas institūtā pēc šoč daudziem un dažādiem novērojumiem noteiktais absolūtais smaguma spēks

$$G = 981,274 \pm 0,003 \text{ galis}$$

(Mēri smaguma spēku ar poātrinājumu, kā vienību lietot cm/sec^2 . Smaguma spēka vienības cm/sec^2 nosaukums - gals pienems par godu tā pirmam noteicējam (Gallilejam)

Baltijas jūras valstu smaguma spēku novērojumu saistībai ar Potsdamas ģeodēzijas institūtu, uz Baltijas valstu ģeodētiskās komisijas lēmuma pamata, izdarīti 1930.g. starptautiskie smaguma spēka novērojumi. Šos novērojumos katrai Baltijas jūras valstij noteikts viens punkts, kurš tad, katrais valsts tālkiem gravimetriskiem novērojumiem var tikt uzskatīts par pamatpunktu. Starptautiskā atsevišķo valstu gravimetrisko novērojumu pamatpunktu noteikšana izdarīta divkārti. Vienu no vērotāju līdz ar visiem instrumentiem devusi Oārija, bet otru Vācija. Novērotāji savus novērojumus izdarījusi savstarpēji pilnīgi nesaistīti un dažādās vietās dažādos laikos.

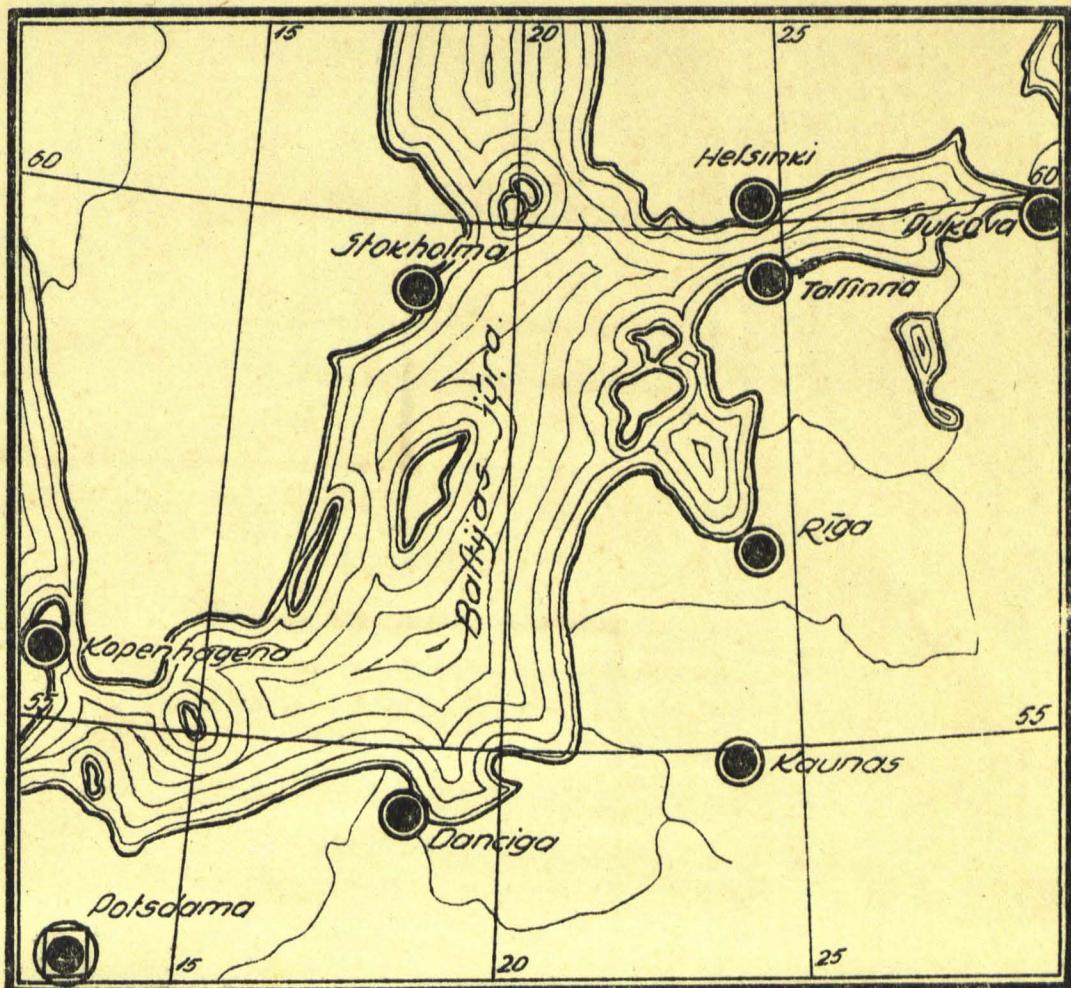
Novērojumos pielietots divu svērstu pretsvērstību parāmiens. Svērstu statīvs slēgta tipa. Katra novērotāja lietojis 8 svērstus, divus pārus invaro un divus pārus bronzas.

Vācijas novērotāja Dr. H. Schmehl's iegūtie rezultāti:

Svērsti	Novērojumu vietas							
	Koperhaga no	Stockholms	Helsingi	Dukkona	Tallina	Rīga	Kauna	Oameigo
Ivana svērsti	981,555 ₃	981,846 ₈	981,915 ₉	981,900 ₇	981,840 ₉	981,880 ₉	981,492 ₀	981,449 ₀
Bronzas "	555 ₉	845 ₉	914 ₇	888 ₀	840 ₄	659 ₅	490 ₇	449 ₇
Vidējais	981,555 ₈	981,846 ₂	981,914,9	981,889 ₄	981,840 ₂	981,859 ₉	981,491 ₄	981,449 ₃

Dānijas novērotāja Dr. E. Andersena iegūtie rezultāti:

Svārstī.	Novērojumu vietas.							
	Kopenhaga	Stockholma	Helsinki	Dulkova	Tallina	Rīga	Kaunas	Dancīga
Invara svārstī	981,562 ₄	981,846 ₂	981,917 ₃	981,898 ₉	981,840 ₃	981,662 ₀	981,495 ₉	981,451 ₁
Bronzas --	557 ₄	847 ₂	918 ₀	895 ₃	836 ₈	655 ₁	490 ₉	450 ₅
Vidējais	981,559 ₀	981,846 ₇	981,917 ₇	981,897 ₄	981,838 ₅	981,658 ₆	981,493 ₁	981,450 ₈



1. att.

Baltijas jūras valstu gravimetrisko novērojumu punktpunkti.

Uzskatot abū novērojīju iegūtos rezultātus par līdzvērtīgiem, starptautiskos novērojumos Latvijai noteiktā pamatpunkta smaguma spēks: $g = 981,659$ galī.

Latvijas gravimetrisko novērojumu pamatpunkts izraudzīts Latvijas Universitātes, astronomisko pulksteliņu priekšstelpā.



3. att.

Latvijas gravimetrisko novērojumu pamatpunkta pilāri, L.U. astronomisko pulksteliņu priekšstelpā.

gumo spēks $g = 981,659 - 0,001 = 981,658$ galī.

Šī sākuma punkta (pamatpunkta) smaguma spēka vērtība nodari biežotā visu citu novēroto punktu smaguma spēka aprēķiniem.

Novērojumu materiāls grupēts chronologiskā kārtībā, bet novērojumu vietu apraksts un novērojumu rezultāti - vietu geogrāfiskā garuma kārtībā.

Pamatpunkta geografiskais plātnums $\varphi = 56^{\circ} 57' 1''$ un geografiskais garums $\lambda = 24^{\circ} 07' 0''$.

Novērojumu vietas augstums virs Baltijas jūras līmeņa + 47 m.

Novērojumu vieta apmēram vienādā augstumā ar zemes virsmu.

Latvijas apvidu gravimetriskiem pētījumiem, dažu tehnisku ērību dēļ, pamatpunkta novērojumi nav vis izdarīti uz starptautisko novērojumu pilāriem, bet gan geodezijas institūtā, 37 m. virs pamatpunkta pilāriem.

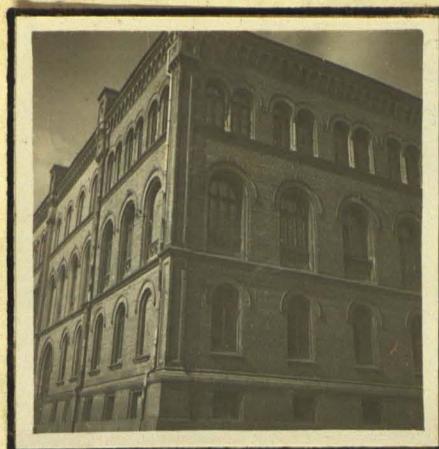
Starptautiski Rīgai noteiktā smaguma spēka attiecīsmais šiem apstākļiem, smaguma spēka redukcija $ag = -0,000308,37 = -0,001$ gal

Tad novērojumu sākuma punktam, novērošanas augstumā, smaguma spēks

Gravimetrisko novērojumu vietas.

Rīga.

Gravimetrisko novērojumu pamatl punkts - Latvijas
Universitātes ģeodēzijas institūta Rīnai bulvāri 19



3. att.
L. U. Ģeodēzijas institūts.

Novērojumu vietas augstums 8,4 m. iegūts ar tīmeklījumu līdz
Rīgas pilsētas 66. reperim, pārskaitījot Baltijas jūras līmeni
tā augstuma atzīmi. Vieta geografiskās koordinātās, $\varphi = 56^{\circ} 57'$
un $\lambda = 24^{\circ} 07'$, iegūtos no astronominiskiem novērojumiem.

Liepāja.

Valsis Liepājas Komercskola, Ulīcha ielā 5.



4. att.
Valsis Liepājas Komercskola

Novērojumu vietas augstums 10,2 m. iegūts pārskaitījot
novērojumu vietas Liepājas Šogu tornia markas - j. Gohenō
3. jūnī 1892.g. tīmeklījuma marku ar augstuma atzīmi
3,74 m. f. Geografiskās koordinātās, $\varphi = 56^{\circ} 30'$ un

$\lambda = 20^{\circ} 59', 9$, iegūtas no Jūrniecības departamenta Liepājas ostas 1:10 000 mērogo kartei interpolējot.

Ēdoles.

Ēdoles Orbeju mājas, 550 m. vākaru virzienā no Ēdoles trigonometriskā signāla. Novērojumu vietas augstums 13,2 m. noteikts ar tāmetriju līdz dažus cm. tāliem. Četriņas sītās Geodēzijas un Topogrāfijas daļas 1:75 000 mēroga topogrāfiskās kartes geometriskiem punktiem, $040,9 = 87,3$ m. un $028,1 = 60,0$ m. No tās pašas kartes interpolācijas ceļā iegūtas ori geogrāfiskās koordinātas, $\varphi = 57^{\circ} 02', 9$ un $\lambda = 21^{\circ} 42', 3$.

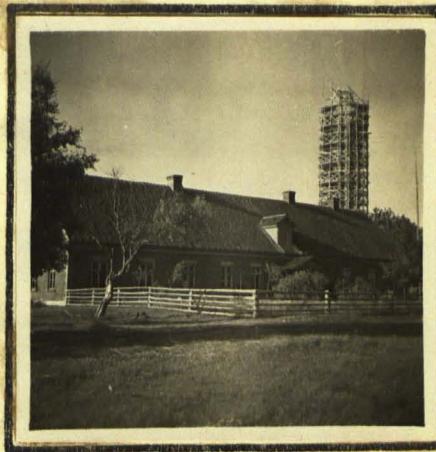
Embūte.

Embūtes pagasta pamatskola, 2,5 km. ziemeļu rītu virzienā no Trēja trigonometriskā signāla. Novērojumu vietas augstums 12,7 m. noteikts ar tāmetriju nu līdz dažus cm. tāliem Geodēzijas un Topogrāfijas daļas 1:75 000 mēroga topogrāfiskās kartes geometriskiem punktiem, $061,8 = 131,9$ m. un $074,4 = 158,8$ m.

Geogrāfiskās koordinātas, $\varphi = 56^{\circ} 30', 2$ un $\lambda = 21^{\circ} 49', 4$ ori nentas no tās pašas topogrāfiskās kartes.

Mikelciems.

Mikelciema pamatskola, 100 m dienvidu vākaru (O.S.) virzienā no Mikelbākas.



3. att.
Mikelciema pamatskola.

Novērojumu vietas augstums 4,4 m. iegūts ar tāmetriju līdz tās pat skolā iemūrētai Zemkopības ministrijas Jūrniecības daļas smalktāmetriju māksai Nr. 0231,

ar augstuma atzīmi 4,38 m un, 21.6.33. pl. 11⁰⁰ līdz jūras līmenim. Geografiskās koordinātas $\varphi=57^{\circ}35'9$ un $\lambda=21^{\circ}58'6$ iemētos no 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartes.

Kabiles.

Kabiles Mazāju mējās, 180 m. dienvidu virzienā no Kabiles trigonometriskā signāla. Novērojumu vietas augstums 97,0 m. noteikts ar līmetriju līdz Kabiles bārnīcā un Kabiles trigonometriskām signālam, kur zināmas augstuma atzīmes; repera vieta Kabiles bārnīcā 97,37 m. un trigonometriskā signāla centra atzīme 96,7 m. Geografiskās koordinātas $\varphi=56^{\circ}57'$ un $\lambda=22^{\circ}22'$, iegūtas no Armijas ģēoloģisko Ģeodēzijas un topogrāfijas daļas 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartes.

Saldus.

Saldus pilsētas pamatskola, Lielā iela - 31/35



6.att.
Saldus pilsētas pamatskola.

Novērojumu vietas augstums 107,1 m. noteikts ar līmetriju līdz Saldus pilsētai iemūrētai volsts 1933. g. smalklīmetrija marķai Nr. 0433 ar atzīmi 106,48.

Geografiskās koordinātas $\varphi=56^{\circ}39'7$ un $\lambda=22^{\circ}29'$, iegūtas no 1:75000 mērogo topogrāfiskās kartes.

Kolkas.

Kolkas pamatskola, 270 m. austrumu virzienā no Kolkas rāga trigonometriskā signāla.

Novērojumu vietas augstums 5,0 m. noteikts ar līmetriju līdz tāri pat skoti iemūrētai Mārniecības daļas smalklīmetrija marķai Nr. 0287 ar augstuma atzīmi 4,57 m. un 4.7.33 pl. 15⁰⁰ līdz jūras līmenim. Geografiskās koor-

Coordinates, $\varphi=57^{\circ}45'$, $\lambda=22^{\circ}35'$, heights no 1:75000
meroko topografiskas kartes.



7. att.
Koknaisroga trigonometriskais
signāls.

Ouce.

Latvijas Universitātes Lauksaimniecības fakultātes
Vecauces.



8. att.
L. U. Lauksaimniecības fakultātes
pils Vecauces.

Novērojumu vietas augstums 109,9 m. noteikts ar triangel-
jumu līdz Vecauces pili iemūrētai. Z. M. Mārniņicas da-
los 1932. smalktrīangeljuma mārkai Nr. 0339, ar augstuma
atgāini 104,71 m..

Geografiskās koordinātas, $\varphi=56^{\circ}28'$, $\lambda=22^{\circ}53'$,
iegušas interpolējot no 1:75000 meroko topografiskas
kartes.

Mērsrags.

Mērsraga pamatskola, 1,3 km. dienvidu virzienā no Mērsraga trigonometriskā signāla. Novērojumu vietas augstums 7,0 m. noteikts 4. j. 33. pl. 17° ar pielikumā jūras līmenim un kontrolels ar, pēc novērgumiem, tāt pat skolā iemūrēto Jūrmiecības datas smalklīmētīgumā marku Nr. 0405 ar atzīni 0,92 m. Geografiskās koordinātas, $\varphi = 57^{\circ} 20' 7''$ un $\lambda = 23^{\circ} 07'$ iegūtas mērījumu un aprēķinu ceļā riņot par izgās punktu Mērsraga trigonometrisko signāku. Kontrolejot šīs koordinātas ar vēlāk sastādītiem Jūrmiecības departamenta Kurzemes pierastes fotoplāniem, atrasti pilnīgi saskaņoti rezultāti.

Jelgava.

Jelgavas Hercoga Pētera ģimnāzija,
Okādemijas ielā 20



Hercoga ^{9. ofi.} Pētera ģimnāzija Jelgavā.

Novērojumu vietas augstums 0,2 m. noteikts ar līmetriju no tālāk Jelgavas pilsētas 17. reperīm Okādemijas ielā.

Geografiskās koordinātas, $\varphi = 56^{\circ} 39' 9''$ un $\lambda = 23^{\circ} 43' 8''$, iegūtas no 1:75 000 mērīgo topogrāfiskās kartes.

Bauska.

Valsīs Bauskas ģimnāzija Uzvaras ielā № 10
Novērojumu vietas augstums 4,3 m. noteikts ar līmetriju no tālāk Jūrmiecības departamenta markai Oizsargā (Kolvo) ielā 4. Markas augstuma atzīme 19,17 m. Geografiskās koordinātas, $\varphi = 56^{\circ} 24' 4''$ un $\lambda = 24^{\circ} 11' 1''$, iegūtas

interpolējot no Otrnijas ģīlāba 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartes



Valsts Bauskas ģimnāzija.
10. att.

Otnazi.

Otnažu pilsētas Mācītājmuiža. Novērojumu vietas augstums 8,70 m. noteikts 29.7.33. pl. 18° pielikmetrijojot jūras līmenim. Geogrāfiskās koordinātas $\varphi = 57^{\circ} 51' 7''$ un $\lambda = 24^{\circ} 27' 5''$ iemītas no 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartes.

Dunte.

Duntes pagasta Erlauku māju rīja.
Novērojumu vietas augstums 6,80 m. noteikts 23.7.33. pl. 18° , pielikmetrijojot jūras līmenim. Geogrāfiskās koordinātas $\varphi = 57^{\circ} 22' 7''$ un $\lambda = 24^{\circ} 24' 2''$, iemītas no Otrnijas ģīlāba ģeodēzijas un Topogrāfijas datos 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartes.

Ligatne.

Ligatnes pamatskola.
Novērojumu vietas augstums 122,9 m. noteikts ar līmetriju liez dzelzceļu viaduktā pie Ligatnes iemīnēšķi Z. M. Mērniecības datos 1934. g. smalklīmetriju mārkai Nr. 0687 ar augstuma atzīmi 121,78 m. Geogrāfiskās koordinātas, $\varphi = 57^{\circ} 11' 3''$ un $\lambda = 25^{\circ} 03' 2''$, iegūtas no 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartes.



11. att.
Ligatnes pamatskola.

Valmiera.

Valsis Valmieras ģimnāzijas Seminārā.
Novērojumu vietas augstums ^{11 m} noteikts ar trietriju
jumu līdz Mērniecības deportamenta trietriosānas
markai Valmieras baznīcā ar atzīmi 47,53, un
līdz Valmieras pilsētas markai, Rīgas ielā 58.

Geogrāfiskās koordinātās, $\varphi=57^{\circ} 31' 9''$ un $\lambda=25^{\circ}$
 $24' 5''$, riemtas no 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartes.

Koknese.

Kokneses Krievkalna pamatskola, 0,8 km.
ziemeļu virzienā no Kokneses trigonometriskā sig-
nāla.

Novērojumu vietas augstums 68,5 m. noteikts ar
trietriju jumu līdz Mērniecības datas Nr. 0281 smalk-
trietriosānas markai Kokneses stacijā. Markas aug-
stuma atzīme 87,96 m.

Geogrāfiskās koordinātās, $\varphi=56^{\circ} 38' 3''$ un
 $\lambda=25^{\circ} 25' 7''$, riemtas no 1:75000 mēroga topogrāfiskās
kartes.

Jēkabpils.

Valsis Jēkabpils ģimnāzijā, Krasta ielā
99, 200 m. dienvidvakaru dienvidu (D.V.D.) virzienā
no Strūves astronomiskā punkta.



12. att.
Valsts Jēkabpils ģimnāzija.

Novērojumu vietas augstums 83,2 m. noteikts ar tri
metriju līdz Mērniecības daļas Nr. 0105 smalkli-
metrijašanas markai, Dasta ielā Nr. 1. Markas augstuma
atšķīme 84,36 m.

Geografiskās koordinātās, $\varphi=56^{\circ}30'0''$ un
 $\pi=25^{\circ}51'3''$ iegūtas aprēķinu ceļā izvejot no Strūves
astronomisko novērojumu Jēkabpils trigonometriskā
signāla geografiskām koordinātām.



13. att.
Jēkabpils trigonometriskais
signāls.

Subatas.

Subatas pamostakala, Tirgus laukumā Nr. 13.

Novērojumu vietas augstums 140,1 m. noteikts ar tri metriju
līdz Subatas katoļu baznicas iemūrētai Mērniecī-
bas daļas smalklīmetriju markai Nr. 0613 ar atšķīmi
137,50 m.

Geografiskas koordinatas, $\varphi = 56^{\circ} 00' 3''$ un $\lambda = 25^{\circ} 54' 4''$, iegūtas interpolācijas ceļā no 1:75000 mērīgo topogrāfiskas kartei.



14. att.
Subatas pamatskola

Piebalga.

Jaunpiebalgas Vienziņju mājas.



15. att.
Jaunpiebalgas Vienziņju mājas.

Novērojumu vietas augstums 226,9 m. noteikts ar tīmetriju līdz Dzirkstīnu trigonometriskā torna centram. Torna centra augstuma atzīme 119,60asus = 255,2 m. Novērojumu vietas geografiskas koordinatas, $\varphi = 57^{\circ} 06' 5''$ un $\lambda = 25^{\circ} 55' 7''$, iegūtas interpolācijas ceļā no 1:75000 mērīgo topogrāfiskas kartei.

Valka.

Valsts Valkas ģimnāzija, Raiņa ielā 28^o

Novērojumu vietas augstums 51,8 m. noteikts ar tīmetriju līdz Golv. stāba 1910g. tīmetrijašanas māksai Valkas

stacijā. Markas augstuma atzīme 56,918 m. riemta ³⁹ Ormijas
stāsta Geodēzijas un Topogrāfijas datas datiem.
Geografiskas koordinātas, $\varphi=57^{\circ} 46' 4''$ un $\lambda=26^{\circ} 00' 9''$ iegūtas
no 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartes.

Madona.

Valsīs Madonas ģimnāzija.



16. att.
Valsīs Madonas ģimnāzija

Novērojumu vietas augstums 155,1 m. noteikts ar limetrijumu līdz Galvenā stāba 1925. g. markai; Rīgas bulvāra un Druku ielas stūri. Markas augstuma atzīme 132,51 m. riemta no Ormijas stāsta Geodēzijas un Topogrāfijas datas datiem. Geografiskas koordinātas, $\varphi=56^{\circ} 51' 2''$ un $\lambda=26^{\circ} 12' 7''$, iegūtas no 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartes.

Daugavpils.

Valsīs Daugavpils Skolotāju institūts, Gaujas ielā 7/3



17. att.
Valsīs Daugavpils Skolotāju institūts

Novērojumu vietas augstums 95,0 m. noteikts ar tīmetriju-
mu līdz Jūrmalas deportamenta augstumu māksai
Duntes ielā Nr. 1, ar atzīmi 95,51 m. un līdz Daugavpils
hidrometriskā posteriā 12. pālīm, ar atzīmi 95,70 m.

Geografiskās koordinātas, $\varphi=55^{\circ} 52',2$ un $\lambda=26^{\circ} 30',7$,
iematas no 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartei.

Višķi.

Valsts Višķu Dörzkopibas un mājdarības skola,
20 km. ziemeļu virzienā no Višķu trigonometriskā sig-
nāla. Novērojumu vietas augstums 119,4 m. noteikts
pietīmetrijoši Višķu ezera ūdens līmenim. Ezera ūdens-
līmenis augstuma atzīme 101,8 m. riemta no Otrās pasaules
Geodēzijas un Topogrāfijas daļas 1:75000 mēroga topogrā-
fiskās kartei. No tās pat kartei iegūtas ori geografiskās
koordinātas, $\varphi=56^{\circ} 03',9$ un $\lambda=26^{\circ} 45',8$.

Varaklāni.

Valsts Varaklānu ģimnāzija, Varaklānu mužas
pili.



18. att.
Valsts Varaklānu ģimnāzija.

Novērojumu vietas augstums 102,3 m. noteikts ar tīmetri-
jumu līdz 1:75000 mēroga topogrāfiskās kartei geomet-
riskam punktam 0 46,4 - 99,0 m.

No tās pat kartei interpolācijas ceļā iegūtas ori
geogrāfiskās koordinātas; $\varphi=56^{\circ} 36',5$ un $\lambda=26^{\circ} 46',0$

Olkusne.

Olkusnes novērojumu vietas augstums 190,1 m. noteikts ar līmetriju līdz armijas stābo markai Olkusnes stacijā ar atzīmi 203,54 m. un līdz Olkusnes ezera ūdens līmenim ar atzīmi 183,7 m.

Geogrāfiskās koordinātas, $\varphi = 57^{\circ} 25,7'$ un $\lambda = 27^{\circ} 02,9'$, iegūtas no Armijas stābo geodēzijas datos 1:50000 mērīgo topogrāfiskās kartei.

Balvi.

Valsts Balvu ģimnāzija, Reinholda Smurja bulvāri.



19. att.
Valsts Balvu ģimnāzija.

Novērojumu vietas augstums 119,5 m. noteikts ar līmetriju līdz Balvu ezo līmenim ar atzīmi 102,0 m. un līdz Z. M. Kultūrtehniskās datos Jaunlatgales reģiona „K” svitrai, Balvu literārii bāznīcā, ar augstuma atzīmi 120,17 m.

Geogrāfiskās koordinātas, $\varphi = 57^{\circ} 08,6'$ un $\lambda = 27^{\circ} 15,4'$, iegūtas no 1:75000 mērīgo topogrāfiskās kartei.

Rēzekne.

Valsts Rēzeknes ģimnāzija, Oktiobrīvienības alejā 71 Novērojumu vietas augstums 155,9 m. noteikts ar līmetriju līdz Rēzeknes I. stacijas markai Nr 316, ar augstuma atzīmi 06,342 asis = 149,56 m.

Geogrāfiskās koordinātas, $\varphi = 56^{\circ} 30,9'$ un $\lambda = 27^{\circ} 22,0'$, iegūtas no 1:75000 mērīgo topogrāfiskās kartei, interpolācijas ceļā.



20 ott.
Valsis Rezonas gymnasijos.

Bukmenīca.

Bukmenīcas pagasta Jaundamu pils.



21 ott.
Jaundamu pils.

Novērojumu vietas augstums 193,0 m noteikts ar tīmetriju mu līdz Ēžu ezera ūdens līmenim. Ūdens tīmeņa atzīme 8960318=172,0m, riemta pēc Latvijas stāba Geodēzijas un Topogrāfijas daļas 1:25000 mērīgo topogrāfiskās kartes. No tās pat kartes iegūtas arī ģeogrāfiskās koordinātas, $\varphi = 56^{\circ} 08',9$ un $\lambda = 27^{\circ} 30',9$.

Jaunlatgale.

Jaunlatgales pilsētas pamatskola, Lāčplēša ielā 22. Novērojumu vietas augstums 87,3 m. noteikts ar tīmetriju mu līdz Galvenā stāba 1929. markai Jaunlatgales stacijā.

Markas atzīme 83,48 m. riemta no ģeodēzijas Topogrāfijas daļas datiem.

Gravimetrisko novērojumu vietu karte.



Novērojumu vietas geografiskas koordinātas, $\varphi=57^{\circ}03'3''$ un
 $\lambda=27^{\circ}58'2''$, iegūtas apmērīnu ceļā no novērojumu vietai Jaukstes
gates plāno atbilstošām Zaldava oferiskām leņķdarbības koordinātām $\varphi=+57^{\circ}00'0''$ un $\lambda=+27^{\circ}58'0''$, nemot par nullpunktā
vietuviem.



22.07.
Sternbecka observatorija.

Instrumenti un novērojumu metode.

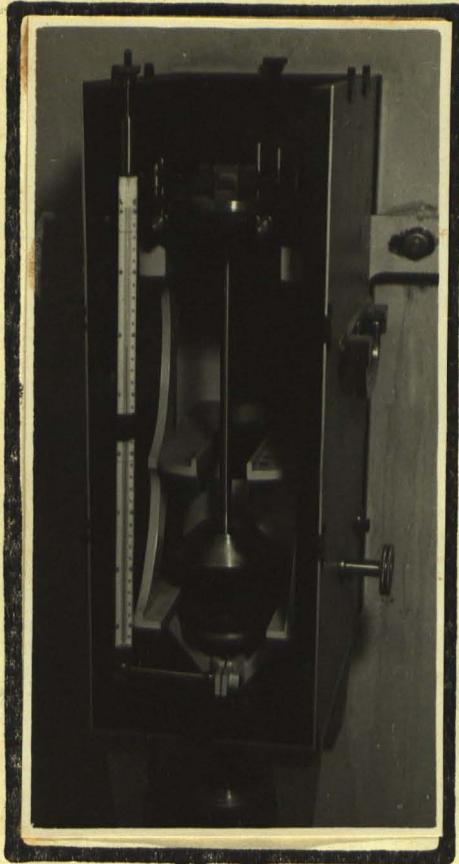
Kā jau minēta, absolūts smagoņu spēces noteikšanas
laiki grūti saņemt reģionāgo noteiktību un arī paši no-
vērojumi daudz sarežģītāki kā tas ir ar relatīvu smagoņu
spēku noteikšanu.

Relatīva smagoņuma spēces novērojumos visvairāk
tieks lietoti Austrijas zinātniecības Sternbecka operāts, kas
arī uade no šī operāta pārveidejumiem, kas beidzotnes
iekārtas sastopami diezgan liels skaitā.

Gravimetriskiem Latvijas apvidu novērojumiem
lietots Latvijas Universitātes Geodēzijas instituta
Sternbecka operāts. Operātu 1924. g. izgatavojuusi
Vnes „Bundesamt für Eich- und Vermessungswesen”.

Operāta sistēma ietilpst 4 normālsvārsti un 1 dubult-
svārsts. Svārstību laiku novērojumos lietojamī tākai nor-
mālsvārsti, dubultsvārsti derīgs vienīgi tādā svārstību ie-
termes noteikšanai un pētījumiem.

Operāta negatīvā pusē ir tā valēja tipa statīvs,
ceturto svārstību podiņi svārstīgām temperatūras
un gaismas spiediena mainīm, kas utsaucēs negatīvi uz



23 att.

L. U. Geodēzijas institūta Sternberga
aparāts.

Konstruēti tā, lai to svārstību laiks, $S = 0^{\circ}508$, būtu nedaudz garāks par $\frac{1}{2}$ sekundi un lai tuvu katrai 30 sekundēm iegūtu viena chronometra sliņa un svārsta vertikālā stāvokļa sakrisīnu. Uz sīs sakrisīnas - koincidences principa pamatojās svārsts svārstības laika noteikšana.

Koincidences laika dzīmēšanai tiek lietots, tā sauktais koincidencēparāts.

Koincidencēparāta galvenās sastāvdalas ir tālakats, elektromagnets, apgaismojanas ierīces un skaitītājs. Piastekot koincidencēparātu un chronometru elektriskai strāvi, vai kādam elementam tā, lai tie radītu nostāgtu gāzi, chronometra kontaktu oriķas elektromagneti pievilkas, savā rastības laikā atbrīvojot plānu skārītāju viršu, kurus no apgaismojanas ierīces gaismas starri erit uz pēdīm nostādīto novērojamo svārsta spoguļi, no kurienes tie tiek atspoguļoti aparatā tālakatt.

Koincidencēparāts regulējams tā, lai gaismas svārtītājs būtu augšs un nostādīts, lai no svārsta vertikālā stāvokļa atspoguļotie stari krīt uz tālakās horizontālā diodeitāju.

novērojumu precīzitāti. Otri novērojumos izmantojamais svārsts svārstību daudzums mazēks kā pie nostāgtu statīvu aparātiem, kuriem var daļu no gaisa izsūkt, lādejāds nosinais gaisa pretestības ielikni un pavaisejot vispārējo un arī novērgumiem derīgo svārstību daudzumu.

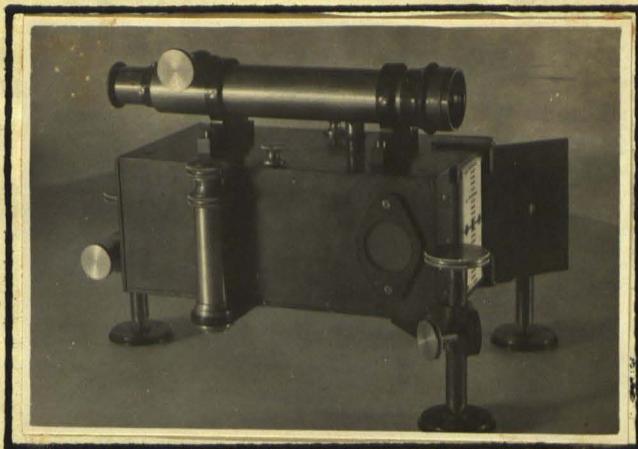
Aparāta pozitīvo puse novērgumos ir tā nostiprinājuma veids, ar skrūvēm pie mūra sienas, kur arī aparāts iegūst halēku stabilitāti un novērgumiem tiek mazēki pākoti halēsvārstību ietvernei.

Lielderīgs tāds nostiprinājuma veids: vii vel vīz zīdzīg, kur novērguma vietās novērgumiem piešķirīgi novērgumu pilari, jo apārāts diezgan ērti piestiprināms kaut kuri ar pietiekīgi gludai mūra sienai.

Geodēzijas institūta aparātoru izmaksas Sternberga svārsts.

1.508

1.508



24 att.

L.U. Geodēzijas institūtā koincidēnciāpārāks.

To vēstīti konstruēti ar tādu aprēķinu, lai to svārstību laiks S būtu garoks par pussekundi, tad tāko intervallā stāpo divām sekojošām koincidēncēm - c sekundēs svārstīts izdara $2c-1$ svārstību skaitu, iemontējot $(2c-1)5$ sekundes laiku.

Ja teicot to nolīdzinājuma veidā,

$$c = (2c-1)5.$$

Igrāskļ svārstības laiks,

$$S = \frac{c}{2c-1} = 0,5 + \frac{1}{2c-2}$$

Tā c-laika spridis stāpo divām sekojošām koincidēncēm, vai 23 to vienkāršāk sava - vienas koincidēces laiks.

Katra koincidēcē var atšķirt ar dažu sekundu desmitdaļu nolīdzību. Lai mazinātu nolīdzības 23 laikā nolasa vairākas, parasti 10 koincidēces un tām liegta skaita koincidēcē laiku

Javas novērgumus parasti pieturējas, pie 200 koincidēcē tāku, nolassot sākumā 11 vai 12 koincidēces un ar no 11. un 1., vai 12. un 2. koincidēces atrodam 10 koincidēcē laiku ... vini aplēsiot 200, vai godīgumā arī cīta skaita koincidēcē laiku, pēc tā atkal nolassot 10 koincidēces.

Nemot viedojā no beigu un sākuma koincidēcē diferēncēm, jaun jo precīzi atrodams formulai veidojās laikā koincidēcē laiks un tām atbilstošais svārstīšu svārstību laiks.

Oriģinālās apstākļos novēroto svārstību laika salīdzināšanai tie reducējami vienādiem apstākļiem par tādiem normatīvapstākļiem parasti tiek pierādīti:

1) Temperatūras iespādām - 0°C .

2) Gaisa pretestības iespādām - bezgaisīgi telpas.

- 3) Amplitūdu iespādīm - bezgalīgi mazās amplitūdas.
- 4) Stativo līdzvarotības iespādīm - stativo mēra stāvoklis.
- 5) Chronometra gājiens iespādīm - chronometra normālgājiens.

Tādu normālopstāklu izvēle svārstību laiku saņemšanai viltiebō uz temperatūras un gaisa spiediena korrekcijām, kā tas temperatūras (termisko) un gaisa spiediena (barometrisko) konstantu pātījumos pierādījōs, nav uzskaļamo par lietderīgu.

Lai mainītu temperatūras un barometrisko konstantu kvadrātisko un kvadrātāres koefīciju noteikšanas ieteicmi, temperatūras korrekciju noteikšanai kā normālopstākli nav vis pāriemti $C. 0^{\circ}$, bet gan novērojumu apstākļu turāko $C 18^{\circ}$ temperatūru. Tā pat barometrisko korrekciju noteikšanai, normālopstāvoklim nav pieiemīto bezgaisa telpa, bet gan novērojumiem daudz turākais souso gaisa normālspiediens.

TEMPERATŪRĀS KORREKCIJAS

Ar temperatūru pieaugšanu, svārsto materiālo izplētnības daļi pieaug svārsto gairums un līdz ar to pagarinās svārstības laiks.

Dar svārsto temperatūras konstantu tiek pieciemts koeficients, kuri rāda par cik mainīs svārstības laiks svārsto temperatūrai mainoties par $C 1^{\circ}$.

L. Ū. Geodēzijas instituta Sternera aparāta svāstiņiem termiskās konstantas noteikusi pēc svārstu izgaivosanos 1924. g. Vires „Bundesamt für Eich und Vermessungswesen”

Īcē šiem noteikšanas datiem svārsto temperatūras konstantas ir:

1. svārstrom $k_t = 54,91 \pm 0,34$
2. " $k_t = 57,42 \pm 0,41$
3. " $k_t = 57,85 \pm 0,27$
4. " $k_t = 57,61 \pm 0,41$

Aaprēķinot jau manā agrāk minētā darbā, 1933. g. gravimetriskos novērojumus nācu pie slēdzienu, ka šīs svārsto temperatūras konstantas diezgan ievērojo-

mi atšķiras no iestenības. Šī slēdziens pamatojumā ir vairāki apstākļi.

1.) Gravimetriskie novērojumi, pie lo izlēdzināšanas pēc vismazāko kvadrātu metodes deva āmēni mazākas temperatūras konstantu vērtības. Lai gan, ievērojot nelietas temperatūras mainīcas novērojumos, svārstību rezultātu izlēdzināšanai iegūtās svārstību temperatūras konstantas nevar tikt uzskaitītas par kaut cik precīzām un noderīgām tomēr novērojumus par svārstībām līdzīto konstantu ne-pilnibām tas dod.

2.) Uz svārstību līdzīto temperatūras konstantu iegūjamo nesaskarību ar iestenību norādījošu temperatūras konstantu noteikšanas mēģinējums teoretiķu ceļā, pamatojot šo noteikšanu uz svārstību materiāla izpildījās spējībām.

L. J. ģeodēzijas institūta svārstība kāti pagatavoti no valcēta misīja.

Dec Holborna Scheel'a un Hennig'a pētījumiem misīja lineārais pagarinājums, C° uz garuma metru milimetros ir:

temperatūru intervalli	0÷-190	0÷100	0÷200	0÷300	0÷400
Pagarinājums	-3,11	+1,84	+2,85	+5,03	+8,39

Nemot par pamatu šos pētījumu datus un ievērojot tīkot 1. un 2. kāpes locekļus, misīja termiskais pagarinājums ir temperatūras $C. 0 \div 100^{\circ}$ robežās:

$$\int_0^{100} (k + ct) dt = [kt + \frac{ct^2}{2}]_0^{100} = k \cdot 100 + \frac{c \cdot 100^2}{2} = 0,00184,$$

$$\text{temperatūras } C. 0^{\circ} \div 200^{\circ} \text{ robežās: } k \cdot 200 + \frac{c \cdot 200^2}{2} = 0,00385.$$

$$1) 200k + 10000c = 0,00388$$

$$2) 200k + 20000c = 0,00385$$

$$c = \frac{0,00017}{10000} = 1,7 \cdot 10^{-8} \text{ un } k = 0,1755 \cdot 10^{-4}$$

Termiskais pagarinājums, temperatūras $C. 0 \div 200^{\circ}$ robežās,

$$2) 200k + \frac{200^2}{2} \cdot c = 0,00385$$

temperatūras $C. 0^{\circ} \div -190^{\circ}$ robežās,

$$3) -190k + \frac{190^2}{2} \cdot c = 0,00311$$

$$c = 1,5 \cdot 10^{-8} \text{ un } k = 0,1777 \cdot 10^{-4}$$

$$\text{Nemot vidiņos, } k = \frac{0,175 \cdot 10^{-4} + 0,1777 \cdot 10^{-4}}{2} = 0,1766 \cdot 10^{-4} = 0,1766 \cdot 10^{-4}$$

$$\text{un } c = \frac{1,7 \cdot 10^{-8} + 1,5 \cdot 10^{-8}}{2} = 1,6 \cdot 10^{-8};$$

Misīja termisko izstiepošanās koeficients aizvietojošais liekums

$$\text{ir: } 0,0000177 + 0,0000\ 00016t.$$

Misīnā svārsta kāta garums pie C° temperatūras
 $b_0 + b_1 (K + \frac{\pi}{2} t) \cdot t,$

vai arī, kāta pagarinējums C° temperatūrai

$$\frac{dl}{t} = b_1 (K + \frac{\pi}{2} t) / t = b_1 (0,0000177 + 0,0000\ 00008t) / t$$

no svārstu pamatformulas,

$$S = \pi \sqrt{\frac{l}{t}} \text{ un } S^2 = \frac{\pi^2}{3} l$$

$$dS = \frac{\pi^2}{295} dl = \frac{\pi^2 l}{9} \cdot \frac{1}{295 t} dt = \frac{\pi^2}{2} \frac{dl}{l t}$$

Geodēzijas institūta svārstiem svārsības laiku S apjomē
 ir pierīkti $= 0,35085$, tad $\frac{S}{2} = 0,25425$

$$\frac{dl}{t} = (0,0000177 + 0,0000\ 00008t) / t$$

$$dS = 0,25425 (0,0000177 + 0,0000\ 00008t) / t = (45,00 + 0,02t) \cdot 10^{-7}$$

Tā tad, pamatojoties uz termisko izplēšanu, no valcēto
 misīnā izgatavoto Geodēzijas institūta Sterneck'a svārstu
 temperatūras konstantām atbilstošam vērtībām vajadzē-
 tu būt ap

$$(45,00 + 0,02t) \cdot 10^{-7}$$

Arī no viena un tā paša materiāla izgatavoto olsevišķo
 svārstu temperatūras konstantas atkarībā no apstrādājuma
 var būt savstarpēji lieliski atšķirīgas.

Nelielu svārstu temperatūru konstantu pieaugumu daž
 svārstu kātu pagarinējums, svārstu pāssvara ietekmes dēļ.

Diference starp svārstu lielumdotām un pamatojoties
teorētiski noteiktam svārstu konstantu vērtībam,
 uz materiāla izplēšanos, tamēr uzskaitot par nesomēro-
 jamiem lieliem.

3) Lai rastu noteiktākus norādījumus par potiesām
 svārstu temperatūras konstantām 1933/34. g. ziemas mēne-
 ūšos izdarīti svārstu temperatūras konstantu noteikšanas
 mēģinājumi.

Konstantu noteikšanas darbus attiecīgās laboratorijas
 frakuma dēļ nācas iekārtot pārlieku primitīvi. Ziemāko tempe-
 ratūru $C^{\circ} + 3^{\circ}$ iegūta Ziemassvētku brīvdienā telpas izsolējot

Ougstākā temperatūra ap $C^{\circ} + 20^{\circ}$ iegūta stārķā centrā-
 lās apkures laikā. Bez tam daži novērgumi ir arī pie vidē-
 jākos temperatūras.

Jespējami precīzākai laika noteikšanai ar Astronomiskās
 Observatorijas direktoro vec. doc. O. Žaggersu kunga laipnu
 atbalstu novērgumiem chronometra vietas metots astronomis-
 kais zvaigžņu laika pulksternis „Knoblich Nr. 2004), kas sinchro-
 nizēts ar galveno astronomisko zvaigžņu laika pulksterni
 „Klemens Riefler Nr. 457”

Temperatūras konstantu noteikšanas novērojumu rezultāti.

1. svārsts.	2. svārsts	3. svārsts	4. svārsts				
svārstības laiks	Temperat.	svārstības laiks	Temperat.	svārstības laiks	Temperat.	svārstības laiks	Temperat.
0,508 2044	2,50	0,508 4405	2,85	0,508 7328	3,05	0,508 8799	3,15
2086	3,05	4411	2,90	7338	3,35	8802	3,25
2099	3,15	4439	3,20	7339	3,25	8802	3,30
2096	3,20	4453	3,15	7333	3,10	8794	3,05
2395	9,65	4726	9,60	7663	10,50	9039	9,30
2383	9,60	4643	8,20	7663	10,40	9044	9,30
2298	8,20	5172	18,10	7566	8,30	9606	18,75
2803	17,60	5177	17,85			9612	18,70
2804	17,60	5244	19,00	8120	18,55	9651	19,65
2841	18,35	5246	18,95	8102	18,35	9627	19,30
2862	18,95	5318	20,30	8126	19,40	9624	19,40
2938	20,40	5327	20,65	8174	19,65	9710	21,35
2923	20,25			8189	19,90		
				8247	21,25		

Izlidzināto svārstības laiku un temperatūras konstantu apreķināšanai kļūdu nolīdzinājumu sastādīšanā pieņemti apšuveni svārstības laiki un temperatūras konstantu vērtība 45,00.

Piemērs temperatūras konstantas un izlidzinātā svārstības laika apreķinam.

3. svārstam pieņemot apšuvenu svārstības laiku $S = 0,5087200$ un temperatūras konstantu $K = 45,00$ iegūti sekojošie noteikuma nolīdzinājumi:

- 1) $0,5 + 3,05 \cdot 0K = -9$
- 2) $0,5 + 3,35 \cdot 0K = -13$
- 3) $0,5 + 3,25 \cdot 0K = -7$
- 4) $0,5 + 3,10 \cdot 0K = -7$
- 5) $0,5 + 10,50 \cdot 0K = -9$
- 6) $0,5 + 10,40 \cdot 0K = -5$
- 7) $0,5 + 9,45 \cdot 0K = -9$
- 8) $0,5 + 8,30 \cdot 0K = -8$
- 9) $0,5 + 10,55 \cdot 0K = +85$
- 10) $0,5 + 10,35 \cdot 0K = +76$
- 11) $0,5 + 19,40 \cdot 0K = +53$
- 12) $0,5 + 19,05 \cdot 0K = +90$
- 13) $0,5 + 19,90 \cdot 0K = +94$
- 14) $0,5 + 21,50 \cdot 0K = +91$

Jevēojot, ka koeficienti pie vieno no nezināmiem visos nolīdzinājumos ir 1, nezināmo apreķins var tikt ievērojami vien kārtots.

Apmērot koeficientu pie skor b un brīvo locekli ar b nemot no visiem koeficientiem vidējos,

$$\delta_0 = \frac{163}{n}, \quad l_0 = \frac{163}{n} \text{ un}$$

veidojot išteiksmes $b'_i = b_i - \delta_0$ un $l'_i = l_i - l_0$, nezināmais

$$\Delta K = \frac{166'}{163} \quad \text{un} \quad \Delta S = l_0 - \delta_0 \cdot \Delta K$$

$$[vv] = [l'l'] \cdot [b'l']. \Delta K, \quad p_{ak} = 166', \quad \frac{1}{p_{as}} = \frac{1}{n} + \frac{\delta_0^2}{p_{ak}}$$

$$m = \sqrt{\frac{[vv]}{(n-2)}}, \quad M_{ak} = \frac{m}{\sqrt{[b'l']}}, \quad M_{as} = \frac{m}{\sqrt{p_{as}}}$$

Kontrolei: $[b'] = 0$, $[l'] = 0$, $[v] = 0$

Atrisinot piemērā minēto gadījumu pēc šīm ieteicēmēm,

$$\delta_0 = \frac{168,5}{14} = +12,04 \quad \text{un} \quad l_0 = \frac{422}{14} = +30$$

$b'_i = b_i - \delta_0$	$l'_i = l_i - l_0$	b'_i'	b'_i''	l'_i''
-90	-39	+359,0	81,00	1521
-87	-43	+374,1	75,69	1849
-88	-37	+325,6	77,44	1369
-89	-37	+329,3	79,21	1369
-95	-39	+58,5	2,25	1521
-10	-35	+56,0	2,56	1225
-26	-39	+101,4	6,76	1521
-37	-38	+140,6	13,69	1644
+6,5	+35	+357,5	42,25	3025
+6,3	+46	+289,8	39,69	2116
+7,4	+23	+170,2	54,76	529
+7,6	+60	+456,0	57,76	360
+7,9	+64	+505,6	62,41	409
+9,2	+61	+561,2	84,64	3721
	+2	+4076,8	680,11	28906

$$\Delta K = \frac{4076,8}{680,11} = +5,994 = +6,0, \quad K = 45,0 + 6,0 = 51,0$$

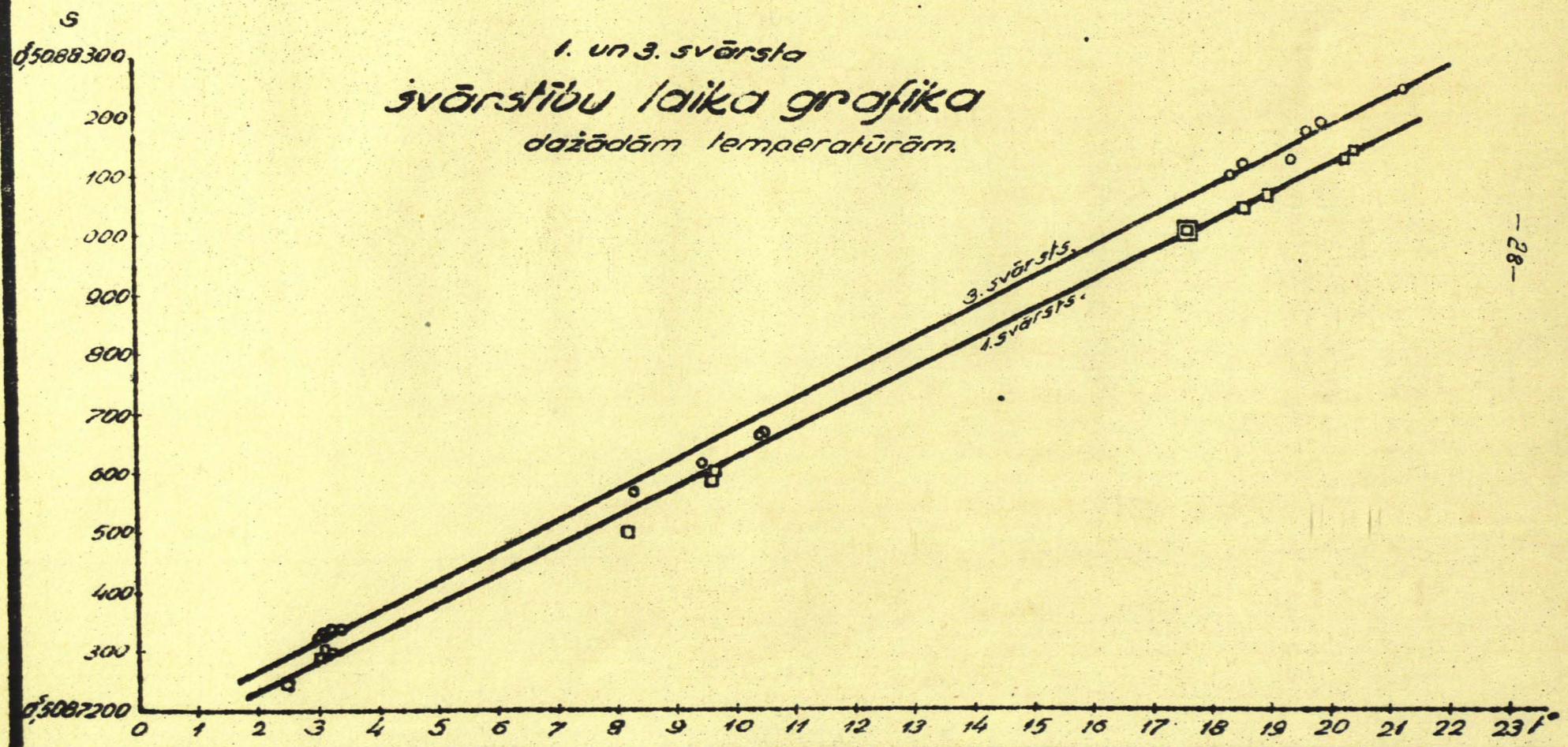
$$\Delta S = 30 - 12,00 = +18,00, \quad S = 0,5007138$$

$$[vv] = 28906 - 4076,8 \cdot 5,994 = 4470, \quad m = \sqrt{\frac{4470}{14-2}} = +19,3$$

$$M_{ak} = \frac{\pm 19,3}{\sqrt{680,11}} = \pm 0,74$$

Novērojumu rezultātu aprēķini dod sekojošas svārstības temperatūras konstantas:

1 svārstībam	$49,4 \pm 0,6$
2 "	$51,4 \pm 0,8$
3 "	$51,0 \pm 0,7$
4 "	$51,6 \pm 0,5$



Īvērstību rakstūra pētījumiem zimētos svārstību laiko grafikos. Kā tas redzotns se pievienotā 1. un 3. svārsta svārstību laiko grafikā un arī attiecīgo divu svārstību attālumā svārstību laiki, die vidējām temperatūrām krietiņa līkni varētu būt:

- 1) Novērojumu sistematisko kļūdu ietekme
- 2) Temperatūras nolidzinājuma kvadratiskā loka kļūdu ietekme.

Dētot sīkāk šo ietekmeju cēloņus izrādījot kā vispāriņi svārstību laiko novērojumi dažu desmit gradu temperatūras intervalos tālu nesasniedzto precīzitāti, kādā vajadzīgo temperatūras nolidzinājuma kvadratiskā loka kļūda novērīja rai.

Par pareizjāuskošata likai pirmois apstākļis, ka svārstību novērojumus ietekmējusi sistematisko kļūdu avoti:

Jā arī jāmin noteiktām temperatūras konstantām vajadzētu būt daudz luvākām īstenībā, kā svārstību līdzdotām temperatūras konstantām, tad tamēr baidoties no jūtamas novērojumu sistematisko kļūdu ietekmes tās nevarēja likt uzskaitītas par pieļiekoši drošām.

Tādās pašas primitīvas apstākļos noteiktas svārstību temperatūras konstantas arī vēl 1935/36. g. ziemas mēnešos, noteikšanu jāuskošata par vēl neizdevīgāku, jo novērojumos astronominiskā iekšķerta vieta lielots chronometrs.

Svārstību temperatūras konstantām iegūti sekojosi rezultāti:

1. svārsta	$49,6 \pm 0,5$
2. "	$50,0 \pm 0,6$
3. "	$50,7 \pm 0,5$
4. "	$48,9 \pm 0,4$

Rezultāti solīdoinājumā ar 1933/34. g. noteikumiem virāota viņu saskaņā.

Lai reiz goliņā verdā iegūtu iespējamai precīzai svārstību temperatūras konstantas 1930. g. sākumā ar Geodēzijas institūta direktora un Inženierzinātņu fakultātes dekanu rungu līgiju gādību, svārstību nosūtīti to izpētīšanai un temperatūras un barometrisko konstantu jāminnotiekšanai uz Potsdamas Geodēzijas institūtu.

1937. g. jūnija svārstību sākumi atpakaļ ar sekojosiem svārstību temperatūras konstantu datiem.

1. novērojumu kārtā		2. novērojumu kārtā	
Gvārsta Nr.	Temperat. konstanta	Gvārsta Nr.	Temperat. konstanta
1.	$48,70 \pm 0,17$	1.	$48,35 \pm 0,31$
2.	$49,95 \pm 0,25$	2.	$49,90 \pm 0,28$
3.	$49,59 \pm 0,22$	3.	$49,60 \pm 0,32$
4.	$49,49 \pm 0,19$	4.	$49,49 \pm 0,31$

Pirmo novērojumu kārtā veikta vispirms pēc vidējās temperatūras tad, pie zemās un beidzot pie augstās temp.

Otrā novērojumu kārtā sākto ar augsto temperatūru, tad seko zemā temperatūru un beidzot vidējā temperatūru.

Pieniemot abas novērojumu kārtas par kārtīgām, svārstību galīgās temperatūras konstantas kā ir:

1. svārstībam	$48,52 \pm 0,18$
2. ---	$49,92 \pm 0,19$
3. ---	$49,60 \pm 0,19$
4. ---	$49,49 \pm 0,18$

Šīs svārstību temperatūras konstantas tad arī lietotas gravimetrisko novērojumu aprēķinos.

Novērojumu attiecināšanai vienādiem apstākļiem par pamattemperatūru uzskatot C. 18° , svārstības laiku korrekcija

$$\Delta t = k_2 (18 - t^{\circ})$$

Tā novērojumā svārstība vidējā temperatūra = $\frac{t_1 + t_2}{2}$
 t_1 - svārstība svārstību sākumā un
 t_2 - svārstība svārstību beigās.

Novērojumos temperatūru mērīšanai lietoti „Thüringisches Landesamt für Mass und Gewicht“ izgatavoti un pārbauditi Celsija 0° iedzīvi termometri Nr. 82478 un Nr. 82479

Svārstību laiku novērojumos parasti lielākas kļūdas celas no temperatūras ietekmes, kāpēc ori novērojumi jāizdara pie iespējamai vienādībā temperatūrām un straujas temperatūras mainības novērojumu laikā novērmas pielaujamas.

Praktiskai lietošanai novērojumos sastopamām temperatūrām liederīgi sastādīti temperatūras korrekciju tabulu.

Temperatūras korrekcijas tabula.

18°C $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	1. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	2. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	3. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	4. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	18°C $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	1. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	2. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	3. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	4. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	18°C $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	1. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	2. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	3. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$	4. saud. $\frac{1}{2} = 48,52 \frac{1}{2} = 49,92 \frac{1}{2} = 49,60 \frac{1}{2} = 49,49$
0,00	0,0.10 ⁷	0,0.10 ⁷	0,0.10 ⁷	0,0.10 ⁷	200	970.10 ⁷	998.10 ⁷	998.10 ⁷	990.10 ⁷	400	1941.10 ⁷	1997.10 ⁷	1984.10 ⁷	1980.10 ⁷
05	2,4	2,5	2,5	2,5	05	99,5	102,3	101,7	101,5	05	196,5	202,2	200,9	200,4
10	4,9	5,0	5,0	5,0	10	101,9	104,8	104,2	103,9	10	198,9	204,7	203,4	202,9
15	7,3	7,5	7,4	7,4	15	104,3	107,3	106,6	106,4	15	201,4	207,2	205,8	205,4
20	9,7	10,0	9,9	9,9	20	106,7	109,8	109,1	108,9	20	203,8	209,7	208,3	207,9
25	12,1	12,5	12,4	12,4	25	109,2	112,3	111,6	111,4	25	206,2	212,2	210,8	210,3
30	14,6	15,0	14,9	14,8	30	111,6	114,8	114,1	113,8	30	208,6	214,7	213,3	212,8
35	17,0	17,5	17,4	17,3	35	114,0	117,3	116,8	116,3	35	211,1	217,2	215,8	215,3
40	19,4	20,0	19,8	19,8	40	116,4	119,8	119,0	118,8	40	213,5	219,6	218,2	217,8
45	21,8	22,5	22,3	22,3	45	118,9	122,3	121,5	121,3	45	215,9	222,1	219,7	219,2
50	24,3	25,0	24,8	24,7	50	121,3	124,8	124,0	123,7	50	218,3	224,6	223,2	222,7
55	26,7	27,5	27,3	27,2	55	123,7	127,3	126,5	126,2	55	220,8	227,1	225,7	225,2
60	29,1	30,0	29,8	29,7	60	126,2	129,8	129,0	128,7	60	223,2	229,6	228,2	227,7
65	31,5	32,4	32,2	32,2	65	128,6	132,3	131,4	131,1	65	225,6	232,1	230,6	230,1
70	34,0	34,9	34,7	34,6	70	131,0	134,8	133,9	133,6	70	228,0	234,6	233,1	232,6
75	36,4	37,4	37,2	37,1	75	133,4	137,3	136,4	136,1	75	230,5	237,1	235,6	235,1
80	38,8	39,9	39,7	39,6	80	135,9	139,8	138,9	138,6	80	232,9	239,6	238,1	237,6
85	41,2	42,4	42,2	42,1	85	138,3	142,3	141,4	141,0	85	235,3	242,1	240,6	240,0
90	43,7	44,9	44,6	44,5	90	140,7	144,8	143,8	143,5	90	237,7	244,6	243,0	242,5
95	46,1	47,4	47,1	47,0	95	143,1	147,3	146,3	146,0	95	240,2	247,1	245,5	245,0
100	48,5	49,9	49,6	49,5	300	145,6	149,8	148,8	148,5	500	242,6	249,6	248,0	247,5
05	50,9	52,4	52,1	52,0	05	148,0	152,3	151,3	150,9	05	245,0	252,1	250,5	249,9
10	53,4	54,9	54,6	54,4	10	150,4	154,8	153,8	153,4	10	247,5	254,6	253,0	252,4
15	55,8	57,4	57,0	56,9	15	152,8	157,2	156,2	155,9	15	249,9	257,1	255,4	254,9
20	58,2	59,9	59,5	59,4	20	155,3	159,7	158,7	158,4	20	252,3	259,6	257,9	257,3
25	60,7	62,4	62,0	61,9	25	157,7	162,2	161,2	160,8	25	254,7	262,1	260,4	259,8
30	63,1	64,9	64,5	64,3	30	160,1	164,7	163,7	163,3	30	257,2	264,6	262,9	262,3
35	65,5	67,4	67,0	66,8	35	162,5	167,2	166,2	165,8	35	259,6	267,1	265,4	264,8
40	67,9	69,9	69,4	69,3	40	165,0	169,7	168,6	168,3	40	262,0	269,6	267,8	267,2
45	70,4	72,4	71,9	71,8	45	167,4	172,2	171,1	170,7	45	264,4	272,1	270,3	269,2
50	72,8	74,9	74,4	74,2	50	169,8	174,7	173,6	173,2	50	266,9	274,6	272,8	272,2
55	75,2	77,4	76,9	76,7	55	172,2	177,2	176,1	175,7	55	269,3	277,1	275,3	274,7
60	77,6	79,9	79,4	79,2	60	174,7	179,7	178,6	178,2	60	271,7	279,6	277,8	277,1
65	80,1	82,4	81,8	81,7	65	177,1	182,2	181,0	180,6	65	274,1	282,0	280,2	279,6
70	82,5	84,9	84,3	84,1	70	179,5	184,7	183,5	183,1	70	276,6	284,5	282,7	282,1
75	84,9	87,4	86,8	86,6	75	182,0	187,2	186,0	185,6	75	279,0	287,0	285,2	284,6
80	87,3	89,9	89,3	89,1	80	184,4	189,7	188,5	188,1	80	281,4	289,5	287,7	287,0
85	89,8	92,4	91,8	91,6	85	186,8	192,2	191,0	190,5	85	283,8	292,0	290,2	289,5
90	92,2	94,8	94,2	94,0	90	189,2	194,7	193,4	193,0	90	286,3	294,5	292,6	292,0
95	94,6	97,3	96,7	96,5	95	191,7	197,2	195,9	195,5	95	288,7	297,0	295,1	294,5
200	97,0	99,8	99,2	99,0	400	194,1	199,7	198,4	198,0	600	291,1	299,5	297,6	296,9

Nosakot svārsto temperatūras konstantas teoretiķu celiņu redukciņu kā pie pilnīgācas noteikties svārsto temperatūras konstanta attiecījums ar temperatūras novērojumu, kurš vērā demans ar kvadratiskais loceklis.

Kā jau minēju pietiekusi precīza kvadratiskā locekļa noteikšana no pašiem svārstu novērojumiem nav iespējama, tāpēc arī svārstu temperatūru konstantu novērojējuma vietējā lieta tikai koeficients.

Kā izteikties temperatūras korrekciiju efūds, ja novērojumu salīdzināšanai redukcijām neievēro kvadratisko locekli, bet ievēro to tikai konstantas attiecījumi novērojumu vidējai temperatūrai t_m .

$$\text{Tad, } -\alpha S' = k_t \cdot t = t / (k_t + c_t t_m)$$

$$\frac{-\alpha S''}{t} = k_t t + c_t t^2$$

$$E = -\alpha S'' + \alpha S' = k_t t + c_t t^2 - k_t t - c_t t_m = c_t t (t - t_m)$$

Jā kādā vietā, piem. Otrajās novērojumi novērķusī pie $C+23^\circ$ un konstantas attilst visu novērojumu vidējai temperatūrai $t_m + 18^\circ$, kvadratiskā locekļa neievērošanas efūds reducējot novērojumus pie $C.0^\circ$,

$$E = 0,02 \cdot 23 / (23 - 18) = 2,3 \cdot 10^{-3}$$

Kas dod jau ap vienu miliāku un tāpēc negūtu pozitīvu vērtību neievērot.

Turpat, ja novērojumus reducē $C.18^\circ$, tad:

$$E = c_t (t - t_m)^2 = 0,02 / (23 - 18)^2 = 0,5 \cdot 10^{-3}$$

Jis liekums novērojumu rezultātus vairs neievērmē. Bieži vien vidējās temperatūras dažādās novērojumu vietās savstarpēji un arī ar pamatpunktu stipri atšķiras.

Jā pamatpunktā un citu novērojumu vietu temperatūras ir krietni no $C.0^\circ$ atšķirīgas, nebus lietderīgi novērojumus reducēt uz $C.0^\circ$ bet gan uz kādu vidēju novērojumiem tuvēku temperatūru.

Oiz šī iemesla arī darbā apskatītiem gravimetriskiem novērojumiem svārstību laiku attiecījumi nav vis pienākti parasti $C.0^\circ$, bet gan vēlāk novērojumiem tuvēkā $C.18^\circ$ temperatūra.

Gaisa pretestības korrekcijas.

Gaisa pretestībai pieaugot pieaugot svārstības līkts. Svārstību līku saudzīmēšanai tie attiecināti vienādiem gaisa pretestības apstākļiem.

Gaisa spiedieno pretestības korrekciiju iekšātlojumiem jānosaka svārstītu gaisa spiedieno pretestības resp. barometriskas konstantas. Svārstītu barometriskas konstantas nav nekas cits kā koeficients, kurš rādo par cik mazās svārstības līkts mainoties gaisa atvaramam par vienību.

Pirmās Geodēzijas institūta svārstītu barometriskas konstantas kā pēc svārstītu izgatavošanas 1924.g noteiktus Vīnes „Bundesamt für Eich und Vermessungswesen”. Šīs konstantu vērtības ir:

- | | | |
|----|------------|----------|
| 1. | svārstībām | 542 ± 9 |
| 2. | " | 567 ± 19 |
| 3. | " .. | 608 ± 16 |
| 4. | " .. | 607 ± 15 |

1936.un 1937.g. Potsdāmas Geodēzijas institūtā lido ar temperatūras konstantu noteikšanu par jaunu noteiktas arī svārstītu barometriskas konstantas.

Barometriskās svārstītu konstantas noteiktas svārstību divajiem stāvokļiem.

1) Svārstību stāvokļiem kādos tie atradusies pie svārstītu saņemšanas Potsdāmas Geodēzijas institūtā.

2) Svārstību stāvokļiem pēc labojumiem Potsdāmas Geodēzijas institūtā.

Ivārstītu labojumi attiecīs uz rievīju aizpildījumiem svārstītu rātu galos. 1. svārstībām arī uz nozī pārslipējumu.

Potsdāmas Geodēzijas institūta pirms svārstību labojumiem noteiktas barometriskās konstantas ir:

1	svārstībām	609,6 ± 4,8
2.	" -	622,5 ± 6,0
3.	" -	669,8 ± 5,3
4.	" -	662,0 ± 6,3

Pēc svārstību labojumiem Potsdāmas Geodēzijas institūts atvis sekojosius svārstītu barometrisko konstantu datus.

1. novērojumu kārtas		2. novērojumu kārtas	
Svārsta Nr.	Barometriskā konstanta	Svārsta Nr.	Barometriskā konstanta
1.	632,9 ± 5,7	1.	634,0 ± 8,9
2.	643,2 ± 8,2	2.	643,6 ± 7,9
3.	654,4 ± 7,5	3.	659,2 ± 8,9
4.	640,8 ± 5,8	4.	646,9 ± 8,8

Pieniemot abas novērojumu kārtas par līdzvērtīgām, pēc labojumiem noteiktas svāršu barometriskās konstantas ir:

$$\begin{array}{ll} \text{1. svārstam } & 633,4 \pm 5,3 \\ \text{2. " } & 643,4 \pm 5,7 \\ \text{3. " } & 656,8 \pm 5,8 \\ \text{4. " } & 643,8 \pm 5,3 \end{array}$$

1933., 1934. un 1935.g. novērojumu aprēķiniem lietotas Potsdamas Geodēzijas institūta pirms labojumiem noteiktās svāršu barometriskās konstantas, bet 1937.g. novērojumu aprēķiniem pēc labojumiem noteiktās barometriskās konstantas.

Ta svārstības laiku salīdzināšanai par normālapstākļiem pienīmu bezgaiso telpu, gaiso pretestības korekcijas

$$\Delta S_g = -K_g D,$$

Kur D gaisa blīvums novērojumos, resp. attiecības koeficients starp novērojumu gaisa spiediena apstākliem un sāusam gaisam atbilstošu normālspiedienu.

Līdzīgi temperatūras konstantām cietā likumībā, arī barometriskās konstantas nav linears liekums un gaiso pretestības korekcijas uzrāda veidu:

$$\Delta S_g = -K_g D - C_g VD$$

Lai no kvadrātsaknes koeficiente nelietāšanas - lietojot vienīgi lineārās vidējiem apstākļiem noteiktas konstantas, neuzkrātos klūdas, kas varētu pasliktināt rezultātus, novērojumi attiecīti nevis bezgaiso telpai bet gan normālam sāusam gaisam spiedienam.

Šāda veida korrekciju priekšrocību posīvītro arī posī novērojumi, jo Geodēzijas institūta Sterneta svārstu statīvs ir valēja tipa, kamēdī novērojumi notiek dažas gaisa spiedienas apstākļas, kuri gan svārstās, bet tomēr ir jau tuvi normālam gaisam spiedienam, caur ko barometriskās korekcijas, parasti ir gan ar pārējo zīmi, bet skaitliski vairāk kā desmitkārt mazākas, salīdzinot ar bezgaiso telpai attiecīno-

tām korekcijām.

Attiecīnot novērojumus normālu apstākļu sāuso gaisa spiedienam, novērojumu barometriskā korekcija

$$\Delta S_g = K_b (1 - D)$$

Zem normālo apstākļu spiedieno jāsaprata pie gaisa 0° temperatūras 760 mm augstumā dzīvsudraba stabam atbilstošs sāuso gaisa spiediens. Tā blīvuma koeficients $D_0 = 1$

Uz Boyle - Mariotte's un Gay - Lussac'a likumi pamato

$$\frac{V_0 \cdot B_{0g}}{1 + \alpha T_0} = \frac{V_g \cdot B_g}{1 + \alpha T} \quad \text{riemot vērō, kā:}$$

$$B_{0g} = 760 \text{ mm un } T_0 = 0^{\circ}, \quad \frac{V_0}{V_g} = \frac{B_g}{760(1 + \alpha T)}$$

te T sāuso gaisa spiedienam B_g atbilstošā temperatūra un α gaisa izplēšanās koeficients = 0,003665

Tā kā tilpumi ir protēji proporcionāli blīvumiem, $\frac{D_0}{D_g} = \frac{V_0}{V_g}$, un $D_0 = 1$ $D_g = \frac{B_g}{760(1 + \alpha T)}$,

Analogi arī ūdens traukam

$$D_u = \frac{e}{760(1 + 0,003665 T)}$$

Trauka spiedienā izteikšanai gaisa spiedieno vienībās sekojot Chvogordo likumam ir jāievēro ūdens un gaisa molekulato svaru attiecība.

Ūdens (H_2O) molekulārais svars = $2 + 16 = 18$.

No apstoti gaisa sastāvā piederot 22% skābekļa un 78% stābekļa (skaitļi no prof Meijera meteoroloģijas), gaisa molekulārais svars $\frac{32 \cdot 22 + 28 \cdot 78}{100} = 28,88$

Ūdens un gaisa molekulato svaru attiecība $\frac{18}{28,88} = 0,623$
Sumējot ūdens garaniju (trauku) un sāuso gaisa spiedienu

$$O = O_u + D_g = \frac{B_g + 0,623 e}{760(1 + \alpha T)}$$

Pie Daltona likuma novērotais gaisa spiediens B ir vienāds ar sāuso gaisa spiedieno B_g un gaisa esošo trauku spiedieno e summu

$$B_g = B - e$$

Ievietojot šo izteiksmi formulā,

$$O = \frac{B - 0,377 e}{760(1 + 0,003665 T)}$$

Trauka spiediens e atrodams uz proporcionālitātes pamato no meteoroloģiskām tabulām. Tamis attiecīgi temperatūrai dots precīzināta gaisa trauka spiediens.

Tūrika spiediena tabula.

Temper. tūra C°	Tūrika spiediens f "m	Temper. C°	Tūrika spiediens f "m	Temper. C°	Tūrika spiediens f "m	Temper. C°	Tūrika spiediens f "m
+ 3,0	5,69	+ 8,5	8,29	+ 14,0	11,91	+ 19,5	16,86
3,1	5,72	8,6	8,35	14,1	11,99	19,6	16,97
3,2	5,77	8,7	8,40	14,2	12,06	19,7	17,07
3,3	5,81	8,8	8,46	14,3	12,14	19,8	17,18
3,4	5,85	8,9	8,52	14,4	12,22	19,9	17,28
3,5	5,89	9,0	8,57	14,5	12,31	20,0	17,39
3,6	5,93	9,1	8,63	14,6	12,38	20,1	17,50
3,7	5,97	9,2	8,69	14,7	12,46	20,2	17,61
3,8	6,01	9,3	8,75	14,8	12,54	20,3	17,72
3,9	6,05	9,4	8,81	14,9	12,62	20,4	17,83
4,0	6,10	9,5	8,86	15,0	12,70	20,5	17,94
4,1	6,14	9,6	8,92	15,1	12,78	20,6	18,05
4,2	6,18	9,7	8,98	15,2	12,86	20,7	18,16
4,3	6,23	9,8	9,04	15,3	12,95	20,8	18,27
4,4	6,27	9,9	9,10	15,4	13,03	20,9	18,37
4,5	6,31	10,0	9,17	15,5	13,11	21,0	18,49
4,6	6,36	10,1	9,23	15,6	13,20	21,1	18,61
4,7	6,40	10,2	9,29	15,7	13,28	21,2	18,72
4,8	6,44	10,3	9,35	15,8	13,37	21,3	18,84
4,9	6,49	10,4	9,41	15,9	13,45	21,4	18,95
5,0	6,53	10,5	9,47	16,0	13,54	21,5	19,07
5,1	6,58	10,6	9,54	16,1	13,62	21,6	19,19
5,2	6,62	10,7	9,60	16,2	13,71	21,7	19,31
5,3	6,67	10,8	9,66	16,3	13,80	21,8	19,42
5,4	6,72	10,9	9,72	16,4	13,88	21,9	19,54
5,5	6,76	11,0	9,79	16,5	13,97	22,0	19,66
5,6	6,81	11,1	9,86	16,6	14,06	22,1	19,78
5,7	6,86	11,2	9,92	16,7	14,15	22,2	19,90
5,8	6,90	11,3	9,99	16,8	14,24	22,3	20,02
5,9	6,95	11,4	10,05	16,9	14,33	22,4	20,14
6,0	7,00	11,5	10,12	17,0	14,42	22,5	20,26
6,1	7,05	11,6	10,19	17,1	14,51	22,6	20,39
6,2	7,09	11,7	10,25	17,2	14,60	22,7	20,51
6,3	7,14	11,8	10,32	17,3	14,70	22,8	20,64
6,4	7,19	11,9	10,39	17,4	14,79	22,9	20,76
6,5	7,24	12,0	10,46	17,5	14,88	23,0	20,89
6,6	7,29	12,1	10,52	17,6	14,98	23,1	21,02
6,7	7,34	12,2	10,60	17,7	15,07	23,2	21,14
6,8	7,39	12,3	10,66	17,8	15,17	23,3	21,27
6,9	7,44	12,4	10,73	17,9	15,26	23,4	21,40
7,0	7,49	12,5	10,80	18,0	15,36	23,5	21,53
7,1	7,54	12,6	10,87	18,1	15,45	23,6	21,66
7,2	7,59	12,7	10,95	18,2	15,55	23,7	21,79
7,3	7,65	12,8	11,02	18,3	15,65	23,8	21,92
7,4	7,70	12,9	11,09	18,4	15,75	23,9	22,05
7,5	7,75	13,0	11,16	18,5	15,85	24,0	22,18
7,6	7,80	13,1	11,23	18,6	15,95	24,1	22,32
7,7	7,86	13,2	11,31	18,7	16,05	24,2	22,45
7,8	7,91	13,3	11,38	18,8	16,15	24,3	22,59
7,9	7,96	13,4	11,46	18,9	16,25	24,4	22,72
8,0	8,02	13,5	11,53	19,0	16,35	24,5	22,86
8,1	8,07	13,6	11,61	19,1	16,45	24,6	23,00
8,2	8,13	13,7	11,68	19,2	16,55	24,7	23,13
8,3	8,18	13,8	11,76	19,3	16,66	24,8	23,27
8,4	8,24	13,9	11,83	19,4	16,76	24,9	23,41

Lieluma 760(1+0,003665T) tabula.

Temperatūra C°	760(+0,003665T)										
13,00	796.22	15,00	801.79	17,00	807.36	19,00	812.92	21,00	818.49	23,00	824.06
13,05	.36	15,05	.92	17,05	.49	19,05	813.06	21,05	.63	23,05	.20
13,10	.50	15,10	802.07	17,10	.63	19,10	.20	21,10	.77	23,10	.34
13,15	.64	15,15	.21	17,15	.77	19,15	.34	21,15	.91	23,15	.48
13,20	.78	15,20	.34	17,20	.91	19,20	.48	21,20	819.05	23,20	.62
13,25	.92	15,25	.48	17,25	808.05	19,25	.62	21,25	.19	23,25	.76
13,30	797.06	15,30	.62	17,30	.19	19,30	.76	21,30	.33	23,30	.90
13,35	.19	15,35	.76	17,35	.33	19,35	.90	21,35	.47	23,35	825.03
13,40	.33	15,40	.90	17,40	.47	19,40	814.04	21,40	.61	23,40	.17
13,45	.47	15,45	803.04	17,45	.61	19,45	.18	21,45	.74	23,45	.31
13,50	.61	15,50	.18	17,50	.75	19,50	.32	21,50	.88	23,50	.46
13,55	.75	15,55	.32	17,55	.89	19,55	.45	21,55	820.02	23,55	.59
13,60	.89	15,60	.46	17,60	809.03	19,60	.59	21,60	.16	23,60	.73
13,65	798.03	15,65	.60	17,65	.17	19,65	.73	21,65	.30	23,65	.82
13,70	.17	15,70	.74	17,70	.30	19,70	.87	21,70	.44	23,70	826.01
13,75	.31	15,75	.88	17,75	.44	19,75	815.01	21,75	.58	23,75	.15
13,80	.45	15,80	804.01	17,80	.58	19,80	.15	21,80	.72	23,80	.29
13,85	.59	15,85	.15	17,85	.72	19,85	.29	21,85	.86	23,85	.33
13,90	.73	15,90	.29	17,90	.86	19,90	.43	21,90	821.00	23,90	.57
13,95	.86	15,95	.43	17,95	810.00	19,95	.57	21,95	.14	23,95	.71
14,00	799.00	16,00	.57	18,00	.14	20,00	.71	22,00	.28	24,00	.85
14,05	.14	16,05	.71	18,05	.28	20,05	.85	22,05	.41	24,05	.99
14,10	.28	16,10	.85	18,10	.42	20,10	.99	22,10	.55	24,10	827.13
14,15	.42	16,15	.99	18,15	.56	20,15	816.13	22,15	.69	24,15	.27
14,20	.56	16,20	805.13	18,20	.70	20,20	.26	22,20	.83	24,20	.41
14,25	.70	16,25	.27	18,25	.83	20,25	.40	22,25	.97	24,25	.55
14,30	.84	16,30	.41	18,30	.97	20,30	.54	22,30	822.11	24,30	.68
14,35	.98	16,35	.55	18,35	811.11	20,35	.68	22,35	.25	24,35	.82
14,40	800.12	16,40	.69	18,40	.25	20,40	.82	22,40	.39	24,40	.96
14,45	.26	16,45	.82	18,45	.39	20,45	.96	22,45	.53	24,45	828.10
14,50	.40	16,50	.96	18,50	.53	20,50	817.10	22,50	.67	24,50	.24
14,55	.54	16,55	806.10	18,55	.67	20,55	.24	22,55	.81	24,55	.38
14,60	.67	16,60	.24	18,60	.81	20,60	.38	22,60	.95	24,60	.52
14,65	.81	16,65	.38	18,65	.95	20,65	.52	22,65	823.09	24,65	.66
14,70	.95	16,70	.52	18,70	812.09	20,70	.66	22,70	.22	24,70	.80
14,75	801.09	16,75	.66	18,75	.23	20,75	.80	22,75	.36	24,75	.94
14,80	.23	16,80	.80	18,80	.37	20,80	.94	22,80	.50	24,80	829.08
14,85	.37	16,85	.94	18,85	.51	20,85	818.07	22,85	.64	24,85	.22
14,90	.51	16,90	807.08	18,90	.65	20,90	.21	22,90	.78	24,90	.36
14,95	.64	16,95	.22	18,95	.78	20,95	.35	22,95	.92	24,95	.50

Novērojumos gaisā esosam $h\%$ relatīvam mitrumam
atbilstošais spiediens:

$$e = \frac{h\% f}{100\%}$$

kur f piesātināta gaisa tvaika spiediens. Tvaika spiediens
ē reiznot ar koeficientu 0,377 iegūstams izteiksmē veidojī-
gois tvaika ietekmi kompensējošais lielums 0,377e.

Novērojumiem veiodīgās gaisa blīvuma izskaitlojumiem
izteiksmes dalītajam lieldeķijs sastādīt tabulu.

Gaisa spiedienu mērišanai lietots L. Ū. Geodēzijas
institūta „Naudet” smalkaneroids Nr 2042. Aneroida
kopkorekcijo noteikto salīdzinot to ar Geodēzijas in-
stitūta „Fuess'a” normālbarometri Nr. 822

Aneroida un normālbarometra nolasījumu tie-
šķī salīdzināšanai pēdējie koriģēti:

1) Ar temperatūras labojumiem, kas ceļas no
dzīvsudraba iaplēšanas temperatūrai pieaugot.

To skaitliskie lielumi izteikti sekojosā tempera-
tūros labojumu tabulā.

Temperatūras labojumu tabula.

Baram. temp°C°	720 m/m	730 m/m	740 m/m	750 m/m	760 m/m	770 m/m	780 m/m	Baram. temp°C°
11	-1.3	-1.3	-1.3	-1.4	-1.4	-1.4	-1.4	11
12	1.4	1.4	1.5	1.5	1.5	1.5	1.5	12
13	1.5	1.6	1.6	1.6	1.6	1.6	1.7	13
14	1.7	1.7	1.7	1.7	1.7	1.8	1.8	14
15	1.8	1.8	1.8	1.8	1.9	1.9	1.9	15
16	1.9	1.9	1.9	2.0	2.0	2.0	2.0	16
17	2.0	2.0	2.0	2.1	2.1	2.1	2.2	17
18	2.1	2.1	2.2	2.2	2.2	2.3	2.3	18
19	2.2	2.3	2.3	2.3	2.4	2.4	2.4	19
20	2.3	2.4	2.4	2.4	2.5	2.5	2.5	20
21	2.5	2.5	2.5	2.6	2.6	2.6	2.7	21
22	2.6	2.6	2.6	2.7	2.7	2.8	2.8	22
23	2.7	2.7	2.8	2.8	2.8	2.9	2.9	23
24	2.8	2.8	2.9	2.9	3.0	3.0	3.0	24
25	2.9	3.0	3.0	3.0	3.1	3.1	3.2	25

2) ar smaguma spēka labojumiem, kas ceļas dzīv-sudrāo svara mainas dēļ zemes pievilkšanas spēkam maināties. Smaguma spēka labojumi Geodezijas institūtam atbilstošam ģeografiskam platumam, $\varphi=56^{\circ}57'$, un vidējam gaisa spiedienam = +0,80 m/m.

3) Ar iepriekšējiem labojumiem, kas ceļas no normāl-barometra skali nostādījuma un neprecīza skali iedalījuma. Geodezijas institūta normālbarometra iepriekšējie labojumi pie pareiza skali nostādījuma = 0. Pārbaudoti tie 1928. g. salīdzinot ar L. Ū. meteoroloģijas institūta normālbarometru.

Aneroida kopkorrekcijas noteikšanai salīdzinājumi ar normālbarometru nemiņi, pie iespējami dažātākiem gaisa spiedieniem, un kā vien pieaugot tā arī krītīties. Iedarītos salīdzinājumos iegūtas sekojosas aneroida, Nr. 2042 kopkorrekcijas:

1933. g. maija mēnesī	-0,53	m
" jūlija "	-0,64	"
" augusta "	-0,68	"
" septembra "	-0,88	"
1934. g. jūnija "	-0,82	"
" jūlija "	-0,77	"
1935. g. jūlija "	-0,86	"
" augusta "	-0,86	"
1937. g. jūlija "	-0,75	"
19" augusta "	-1,07	"

Kopkorrekcijs vidējās kvadrātiskās kļūdas nepārsniegt $\pm 0,05$ m.

Bez šī aneroida, kontroles dēļ, novērojumos lietots arī vēl otrs, Otto Bohne Nr. 19526 smalkaneroids, bet tā precīzitāte un īsti stabilitāte ir daudz vājāka, tāpēc arī novērojumu aprēķinos tas novērā nemiņi.

Katrai svārstam aprēķinos lietots vidējais gaisa spiediens, $B = \frac{B_1 + B_2}{2}$, kur

B_1 -gaisa spiediens novērojumu sākumā

B_2 -gaisa spiediens novērojumu beigās.

Tāpat arī gaisa temperatūra $T = \frac{T_1 + T_2}{2}$, parasti noslēcta tikai svārstā novērojumu sākumā un beigās.

Novērojumos relatīvā mitums noteikšanai lietojis mākslīgros metrs. Higrometra kontrole un korrekcija kārē novērojumu vietas izdarīta sākotnējiem sānu un slāpinātu termometrus, aprēķiniem lietojot atbilstošas tabulas.

Relatīvā mituma tabula

Amplitūdu korrekcijas.

No matematiško svārsto teorijas, svārsto svārstības laiks:

$$S = \overline{S} \sqrt{\frac{2}{3}} \left[1 + \frac{1}{4} \sin^2 \frac{\alpha}{2} + \frac{9}{64} \sin^4 \frac{\alpha}{2} + \frac{25}{256} \sin^6 \frac{\alpha}{2} \right]$$

Uzvērojot tācī vienākā kvadratiskā lokačī, bet pārējās, kā praktiski novērojumu rezultātus neiespējīgus atņemt,

$$S = \overline{S} \sqrt{\frac{2}{3}} \left[1 + \frac{1}{4} \sin^2 \frac{\alpha}{2} \right]$$

Jevielojot:

$$S_1 = \overline{S} \sqrt{\frac{C}{S}},$$

$$S = S_1 \left[1 + \frac{1}{4} \sin^2 \frac{\alpha}{2} \right]$$

Izteiksmē $-S_1 \cdot \frac{1}{4} \sin^2 \frac{\alpha}{2} = \Delta S_{\text{cor}}$, tiek saukta par amplitūdu korrekciju, ja pie loti mazām amplitūdām,

$$S = \overline{S} \sqrt{\frac{C}{S}}$$

Porasti novērgumos α svārstas ap $20'$ - $30'$, kandē! amplitūdu korrekcijām, var pielietot mazo lenķu izteiksmes

$$-S_1 \cdot \frac{1}{4} \sin^2 \frac{\alpha}{2} = -S_1 \frac{1}{16} \alpha'^2 \sin^2 1'$$

$$\text{pie } \alpha = 20': \frac{1}{4} \sin^2 \frac{\alpha}{2} = 2,2 \cdot 10^{-7} \text{ un } \frac{9}{64} \sin^4 \frac{\alpha}{2} = 0,00010 \cdot 10^{-7}$$

$$\alpha = 30': \quad " \quad = 47,8 \cdot 10^{-7} \text{ un } " \quad = 0,00051 \cdot 10^{-7}$$

$$\alpha = 60': \quad " \quad = 190,5 \cdot 10^{-7} \text{ un } " \quad = 0,00813 \cdot 10^{-7}$$

Novērgumos amplitūdu skaitliskās vērtības iegūst no noteiktā attālumā d s nostādītā koincidēnciaporāta skatas nosacījumiem σ .

Pielietojot mazo lenķu izteiksmes,

$$\alpha' \sin 1' = \frac{\sigma}{d}$$

L. Ū. Ģeodēzijas institūta koincidēnciaporāta iedales vērtība ir $2,93 \text{ mm}$.

Novērgumos sākumā un beigās, nodestītos dubult-

atbilstošās skolu iedējas. Pieniemot svērstību vidējo amplitūdu kā aritmētisko vidējo no sākuma un beigu amplitūdām,

$$\bar{a}_v = \frac{a_1 + a_2}{2},$$

vidējai amplitūdai atbilstošais skolas nolasījums Parādījumi: reķirti, pie sākuma vienā daļā suņi, gājējiem no 0 = 100, = 0,293 d, cm. (Koincidencaparāts, d = 195, 2,00, 2,05 un 2,10 m)

Pieskarīgotos šiem attālumiem, amplitūdu korrekcijas var ieteikt kā koeficients reizināto ar vidējās amplitūdas nolasījuma kvadrātu

$$\Delta S_d = -\frac{S_d}{16} \left(\frac{a_v}{d}\right)^2 = -\frac{S_d}{16d^2} \cdot a_v^2;$$

Pie $d = 195 \text{ cm}$ $\frac{S_d}{16d^2} \frac{0,3005}{0,094 \cdot 10^6} = 8,30 \cdot 10^{-7}$

" $d = 200 \text{ "}$ $= 7,95 \text{ "}$

" $d = 2,05 \text{ "}$ $= 7,56 \text{ "}$

" $d = 2,10 \text{ "}$ $= 7,21 \text{ "}$

Izdoties no novērojumos sastopamām vidējām amplitūdām sastādīta amplitūdu korrekciju tabula.

Amplitūdu korrekciju tabula.

vid. amplitūdu nolasījums skolas 100 daļas a_v	Koincidencaparāts attālums no sākuma				vid. amplitūdu nolasījums skolas iedējas a_v	Koincidencaparāts attālums no sākuma			
	$d = 195 \text{ m}$	$d = 2,00 \text{ m}$	$d = 2,05 \text{ m}$	$d = 2,10 \text{ m}$		$d = 1,95 \text{ m}$	$d = 2,00 \text{ m}$	$d = 2,05 \text{ m}$	$d = 2,10 \text{ m}$
4,0	$-1,510^{-7}$	$-10,9 \cdot 10^{-7}$	$-10,4 \cdot 10^{-7}$	$-9,9 \cdot 10^{-7}$	5,3	$-20,2 \cdot 10^{-7}$	$-19,2 \cdot 10^{-7}$	$-19,2 \cdot 10^{-7}$	$-17,4 \cdot 10^{-7}$
4,1	12,9	14,5	12,9	12,4	5,4	20,9	19,9	18,9	18,0
4,2	12,7	12,0	11,5	10,9	5,5	21,7	20,7	19,6	18,7
4,3	12,3	12,6	12,0	11,4	5,6	22,5	21,4	20,4	19,4
4,4	12,9	13,2	12,6	12,0	5,7	23,3	22,2	21,1	20,1
4,5	14,5	13,2	12,1	12,5	5,8	24,2	23,0	21,8	20,8
4,6	15,2	14,4	13,7	13,1	5,9	25,0	23,8	22,6	21,6
4,7	15,9	15,1	14,3	13,7	6,0	25,8	24,6	23,4	22,3
4,8	16,5	15,7	14,9	14,3	6,1	26,7	25,4	24,1	23,0
4,9	17,2	16,4	15,6	14,9	6,2	27,6	26,2	25,0	23,8
5,0	17,9	17,1	16,2	15,5	6,3	28,5	27,1	25,8	24,6
5,1	18,7	17,8	15,9	16,1	6,4	29,4	27,9	26,6	25,4
5,2	19,4	18,5	17,6	16,7	6,5	30,3	28,8	27,4	26,1

Līdzsvārstības korrekcijas.

No svārstību svārstības ritmisko kustību ietekmes, šos ritmos sāk pulsēt arī svārstību slatīvs, līdz ar to pagarinot svārstību laiku. Svārstību laiku saistīzināšanai jāizstēdž līdzsvārstības ietekme.

Līdzsvārstību ietekmi var stipri samazināt, vai pat izslēgt, lietot diviem vienāda svārstības laiku svārstībām vienam pret otru svārstīties.

Šim nolūkam Geodēzijas institūta svārstībām nepietiekosī vienādiem svārstību laikiem maz nodegīgi un izdevīgāks līdzsvārstību korrekciju atrāsnījai ir līdzsvārstību ietekmes aprēķins.

Kā jau minēts Geodēzijas institūta Šlēpēkās aparāta pozitīvā pusē ir viņa nostiprinājuma veids, ar kārī skrūvēm pie mūra sienas, caur to aparāts iegūst lielāku stabilitāti. Novērojumos svārstību slatīvs oriģinālā nostiprinātās pie mūra sienas, tātīs iekalto caurumu vietās iedzītos koka lapās, ar attiecīgi pieskarotām skrūvēm. Nostiprināšanas apstākļi visā visumā samērā vienādi:

Līdzsvārstības ietekmes korrekcijas, kā monigas, galveno kārtu, no nostiprinājuma veida, nostiprināšanas sienas stabilitātes un pasaša aparāta konstrukcijas, Geodēzijas institūta aparātam sevišķi labvēlīgas, ap 10 reiz mazākas kā pie cito nostiprinājuma veida aparātiem un visās vietās, izņemot vārti, kur novērojumi izdariti sentēvu rījā, nostiprinot aparātu pie rījas krāsns, diezgan vienādos.

Līdzsvārstību korrekciju aprēķiniem pētītas vairāku autoru līdzsvārstību formulas.

1) Prof. Haidā līdzsvārstības formula.

$$\alpha = \frac{2(\alpha_2 - \alpha_1)}{A_1 + A_2} \cdot \frac{\mathcal{G}}{t_2 - t_1} \cdot \frac{L}{K}$$

Tie α_1 un α_2 momentiem t_1 un t_2 atbilstošā līdzsvārstībos svārstība amplitūda,

A_1 un A_2 - momentiem t_1 un t_2 atbilstošā sūpojīšanā svārstība (dubultsvārstība) amplitūda,

\mathcal{G} - svārstības laiks, $t_2 - t_1$ - līdzsvārstības novērojumu laiks sekundēs, $K = 3,1416$ un L - sūpojīšanā svārstība gurums metras.

Prof Haid'a formulā veiodzīgais sūpojotā svārsta matēmatiskais garums aprēķināts izejot no svārstības laika:

$$T = \pi \sqrt{\frac{L}{g}}; \quad L = \frac{T^2 \cdot g}{\pi^2};$$

Lidzsvārstību korrekciju noteiktās novērojumos sūpojotā dubultsvārsta garums tiek piestipriots normālsvārstu garumiem. Normālsvārstu garumi metru trijās decimālzmēs visiem Geodēzijas institūta svārstībiem vienādi, tādēļi 0,257 m.

2. Dr. Schumann's lidzsvārstības formula.

$$\alpha = \frac{\alpha_2 - \alpha_1}{A_1} \cdot \frac{2g}{\pi} \left(\frac{T}{T_1} \right)^3$$

$$t_2 - t_1$$

Tie α_1 un α_2 - momentiem t_1 un t_2 atbilstošā lidzsvārstības amplitūda

A_1 un A_2 - momentiem t_1 un t_2 atbilstošā sūpojotā svārsta amplitūda,

g - zemes smaguma spēks galos,

T - svārstību laiks,

$T = 3,1416$ un $t_2 - t_1$ - lidzsvārstību novērgumu laiks sekundēs.

3) Borross'a lidzsvārstības formula.

$$\alpha = \frac{a}{A} \cdot \frac{S_2 - S_1}{2} \operatorname{cosec} \left(\frac{\pi}{2} \frac{S_2 - S_1}{S_1 S_2} \cdot t \right)$$

Tie lidzsvārstību pētījānai domāti divi atšķirīgas svārstības laika svārstī, ar sūpojotā svārsta amplitūdu g , sūpotā svārsta amplitūdu a un svārstību novērgumu laiku t .

Tā kā lidzsvārstību novērgumos dubultsvārsta svārstības laiks tiek piestipriots normālsvārstu svārstības laikam un praktiski būs tam loti tuvs, Borross'a formula, ar $S_2 - S_1$ turu 0 un cosec vērtību turu 00, pieriņem nesatvertu veidu (0.00) un ir jāpārveido.

Ievirzot cosec rindā,

$$\operatorname{cosec} x = \frac{1}{x} + \frac{1}{6} x + \frac{7}{360} x^3 + \frac{35}{15120} x^5 + \dots$$

un nemot pirmos divus locekļus,

$$\alpha = \frac{\sigma}{A} \cdot \frac{S_2 - S_1}{2} \left(\frac{2}{\pi} \cdot \frac{S_1^2}{S_1 - S_2} \cdot \frac{1}{t} + \frac{\pi (S_2 - S_1)}{12 S_1^2} t + \dots \right)$$

Pēc pārveidojumiem.

$$\alpha = \frac{\sigma}{A} \left(\frac{S_1^2}{\pi \cdot t} + \frac{\pi}{24} \frac{(S_2 - S_1)^2}{S_1^2} t \right).$$

Un ievērojot, ka $S_2 - S_1 = 0$ un $S_1 = S_2 = S$, Borrossā
pārveidotā līdzvārstības formula gatīgā veidā,

$$\underline{x = \frac{\sigma}{A} \cdot \frac{S_1^2}{\pi \cdot t}}$$

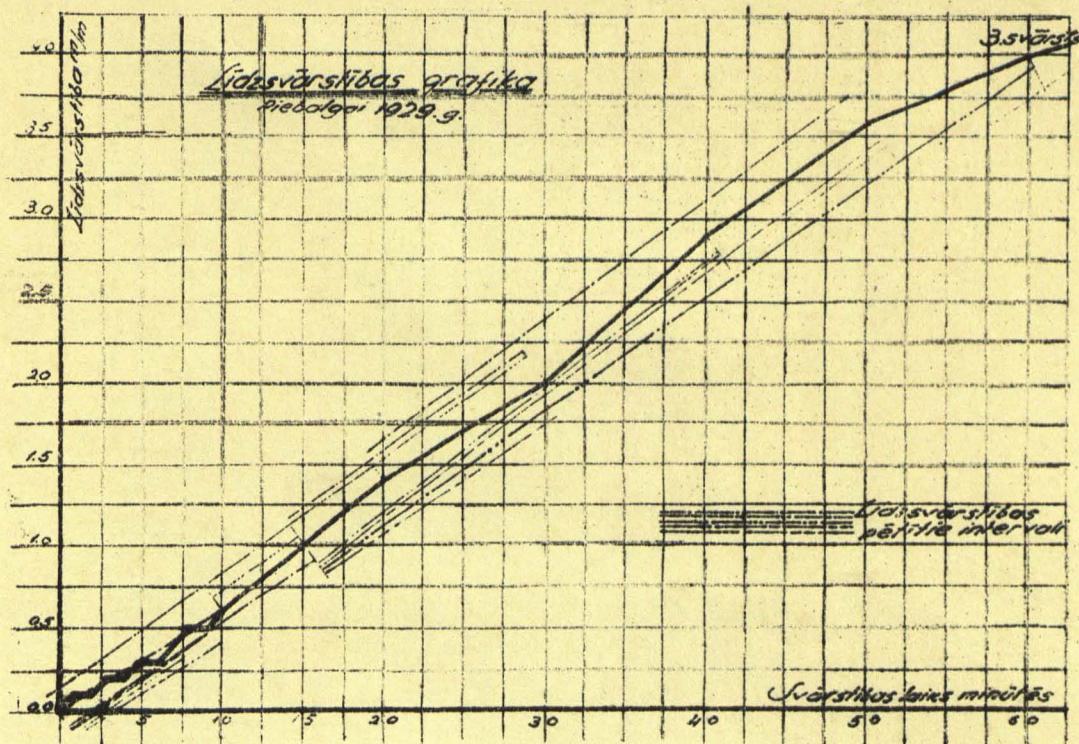
Lai salīdzinātu līdzvārstību rezultātus pēc jau
minēto autoru formulām sīkāk aplūkots Diebalgas
1929. g. līdzvārstības novērojumi ar 3. svārstu
un dubultsvārstu. Šis līdzvārstības piemērs rak-
sturīgs ar diezgan lielu līdzvārstības ietekmi, loti
uzmanīgi novērots un atbilst ūpojošā svārsta pilnīgam
sākuma miera stāvoklim.

Līdzvārstības novērojums ar 3. un dubult- svārstu Diebalgā.

Kārtas Nr	Laiks min.	Līdzvārstības amplitūdas no- lasījumi m.m.	Dubultsvārsta ampl. nolas. skatas iedalēs.
1.	0	0,0	$A_3 = 20,0$
2.	1	0,1	
3.	2	0,1	
4.	3	0,2	
5.	4	0,2	
6.	5	0,3	
7.	6	0,3	
8.	7	0,4	
9.	8	0,5	
10.	9	0,5	
11.	10	0,6	
12.	15	1,0	
13.	20	1,4	
14.	30	2,0	
15.	40	2,9	
16.	50	3,0	
17.	60	4,0	
18.	70	4,3	$A_3 = 11,0$

Novērojumos koincidentaparāta attālums no svārsta
2,10m. un no dubultsvārsta 2,21m. Dubultsvārsta ampli-
tūdes nolasītas skatas iedalēs. Vienas iedalēs vērtība

2,93 mm Līdzvārstības novērojumi labākai pārskai
ķemībai attēloti grafikā.



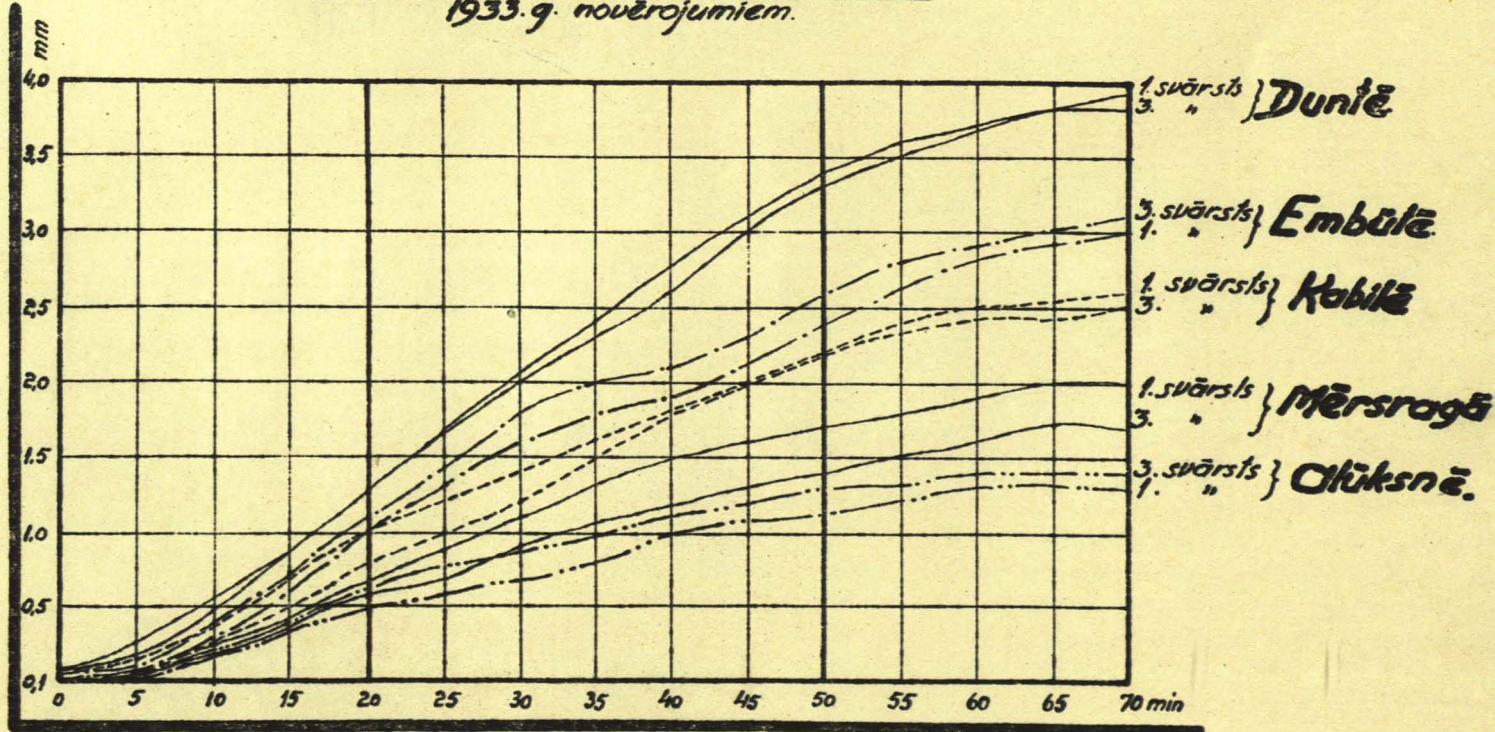
Pielot līdzvārstību vairākos atšķirīgos laika intervalos iegūti iekojojātie rezultāti.

Novērošanas laiks.	Haid'a formulai		Schumanīja formulai		Borrassā formulai	
	$t_2 - t_1$	α	$t_2 - t_1$	α	$t_2 - t_1$	α
15 minūtes	15-10 min. = 300 sek.	$22 \cdot 10^{-7}$	15-10 min. = 300 sek.	$22 \cdot 10^{-7}$	15-0 min. = 900 sek.	$18 \cdot 10^{-7}$
30 "	30-15 min. = 900 sek.	21. "	30-15 min. = 900 sek.	22 "	30-0 min. = 1800 sek.	20. "
40 "	40-15 min. = 1500 sek.	23. "	40-15 min. = 1500 sek.	27 "	40-0 min. = 2400 sek.	24. "
50 "	50-20 min. = 1800 sek.	24. "	50-20 min. = 1800 sek.	30 "	50-0 min. = 3000 sek.	26. "
60 "	60-15 min. = 2700 sek.	22. "	60-15 min. = 2700 sek.	29 "	60-0 min. = 3600 sek.	27. "
70 "	70-15 min. = 3300 sek.	21. "	70-15 min. = 3300 sek.	30 "	70-0 min. = 4200 sek.	28. "

Jegūtie rezultāti jāuzskaita praktiski par labi saskarsotiem vēl nelielā vērō, ka gravimetrisko novērojumu gadījumos līdzvārstības ir apmēram iz pusi mazākas un ja novērojumus attiecina normālsvārstībām, un nevis kā tas pētījumos lietots.

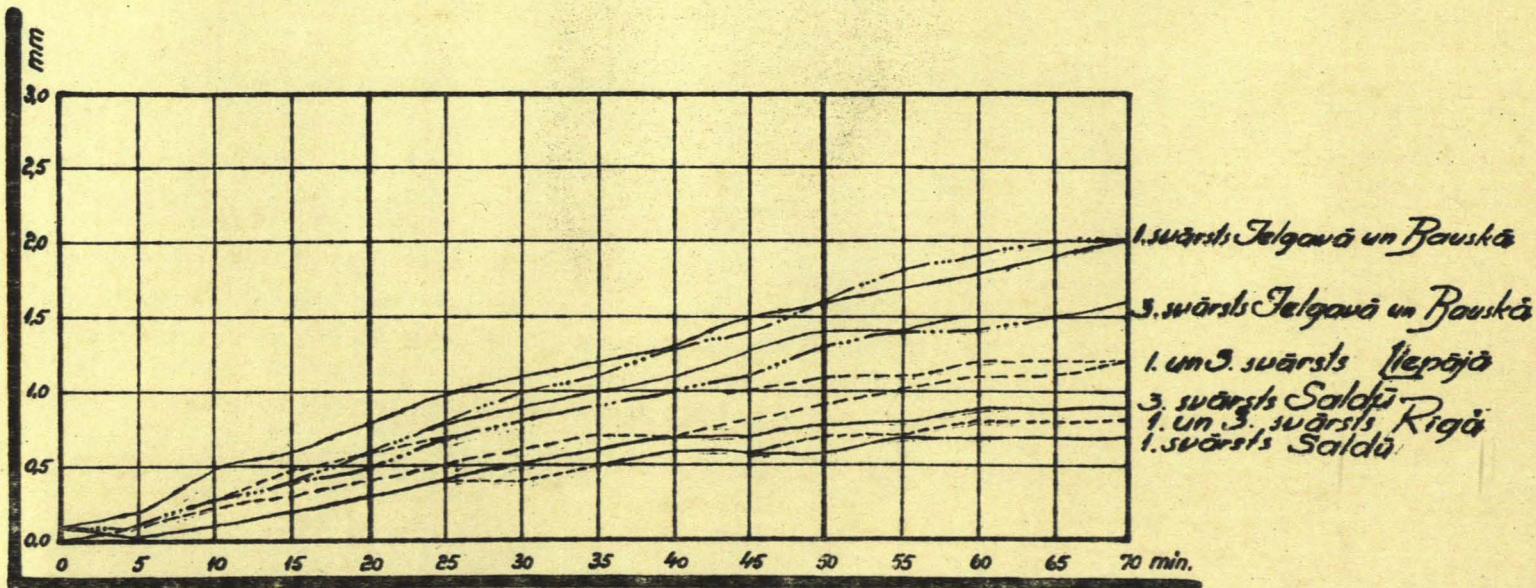
Līdzsvarstību grafika.

1933.g. novērojumiem.



Sīdzsvārstību grafika

1935. g. novērojumiem.



Dubultmassu svārstam, tad visu formulu rezultāti saskaitas zinā, loti apmierinoši. Var teikt kā novērojumos līdzsvārstību korrekcijs ir vienlīgo pēc kurās no šīm formulām izdara izskaitījumus. Formulas izvēlē var nemanot arī vērā tās ipatnības uz kurām pamatojoti formulu atrisingums. Prof. Haid's savās līdzsvārstības formulai lietojis $50-20=30$ min. un $45-15=30$ min. intervallus.

Šūmans pētījīs līdzsvārstību tikai ap 200 sekundu gājiem laika intervalliem, mēģinājumiem lietojot dubultsvārstu ar massu 2,5 reiz lielāku par normālsvārsto massu.

Borrasa līdzsvārstības formulai galveno kārtu nemanot 30 minūšu intervalls.

Lielderīgāko laika intervallu norāda pašu līdzsvārstību novērojumu grafikas.

Izsekojot līdzsvārstību raksturam līdzsvārstības grafikās, redzams ka noteiktu un vienmēri gājuši līdzsvārstības pieaugumu sāpotais svārsts uzrāda $20-50$ minūšu intervallā.

Līdzsvārstību novērojumiem laiks pirmās 10minūšu intervalls $0-10$ min. f neizdevīgs, jo tikai retos gadījumos līdzsvārstību novērojumu sākumā novērojams svārsts ir absolūti mierīgs, bet gan ar vienu uzrādo kāvē ori tikai jūtamu vibrāciju, tā tad ori ieletmē līdzsvārstību pirmās 10 minūtēs.

Pēc 60 minūtēm līdzsvārstība uzrāda vairs tikai maz jūtamu pieaugumu, kas pēc ori oprēķiniem nav novērīgo.

Līdzsvārstības korrekciju uzskaitījumiem kā visbiežāk lietoto un ērtāko pierīmu Borrasa pārveidoto formulu. Laiā zinā ka labāko pierīmu $50-20=30$ min. intervallu.

Dieskarajot Borrasa pārveidoto formulu izvēlētam intervallam,

$$\alpha = \frac{a_{50-20}}{A_{50}} \cdot \frac{J^2}{R \cdot t_{50-20}}$$

Ar pietiekosu noteiktību visiem Ģeodēzijas institūta svārstībām svārstības laiku J var pieriņamt $= 0,5085$. Ieviejojot to iepriekšējā izteiksmē un ievērgot to kā J ir konstants lielums $= 3,1416$.

$$\alpha = \frac{A_{50-20}}{A_{50}} \cdot 457^5 \cdot 10^{-7}$$

Izvērtējot ūku salīdzināšanai izstādot līdzvārstību ietekmi līdzvārstību korrekcijām derīgo izteiksme

$$\Delta S_\alpha = -457^5 \frac{A_{50-20}}{A_{50}} \cdot 10^{-7}$$

Tomēr ievērojot, ka novērojumos lietoti normālvārsti, bet līdzvārstību noteikšanai dubultvārsts, līdzvārstības korrekciiju aprēķināšanai vēl jāniem vērā svārstību masu lielumi un smaguma un atbalstu punktu savstarpējie attālumi.

Pēc Dr Schumannia normālvārstam i atbilstošā līdzvārstība

$$\beta_i = \alpha \cdot \frac{m_i}{m} \cdot \frac{L_i}{L} \cdot \frac{E_i}{E}$$

Kur α - novēroto dubultvārstam atbilstošā līdzvārstība.

m_i - normālvārsta masa

m - dubultvārsta masa

L_i - normālvārsta smaguma centra atstātums no atbalsti punkta

L - dubultvārsta smaguma centra atstātums no atbalsti punkta.

L_i - normālvārsta matemātiskais garums

L - dubultvārsta " "

E_i un E - empiriski koeficients atkarīgi no normālvārstību nožīmēm un atbalstu plāksnes materiāla.

Geodēzijas institūta dubult un normālvārstību nožīmēm un atbalstu plāksnes pēc savo veido un oriģinālo priņķi vienādi, kāpēc koeficients E_i un E atiecība = 1.

Dubult- un normālvārstu garumu attiecību $\frac{L}{L_i}$ var izteikt caur svārstību laiku

$$G = \pi^2 \sqrt{\frac{L}{g}}; \quad L = \frac{G^2 \cdot g}{\pi^2}$$

$$G_i = \pi^2 \sqrt{\frac{L_i}{g_i}}; \quad L_i = \frac{G_i^2 \cdot g_i}{\pi^2}$$

$$\frac{L}{L_i} = \frac{g^2}{g_i^2};$$

Ievērojot, ka līdzvārstību novērojumos dubultvārsta svārstību laiks tiek saskartots ar normālvārsta svārstības laiku.

$$\text{attiecība } \frac{L_i}{L_j} = \frac{S^2}{S_j^2} = 1$$

Tā jod normālsvārstam atbilstošā lidesvārstība
sīni gadījumā vienkāršojas.

$$\beta_i = \alpha \cdot \frac{m_i}{m} \cdot \frac{l_i}{l}$$

Svārstu massu lielumi:

1. svārstam $m = 1145,6$ gr.
2. " " $m = 1165,6$ "
3. " " $m = 1190,0$ "
4. " " $m = 1132,8$ "

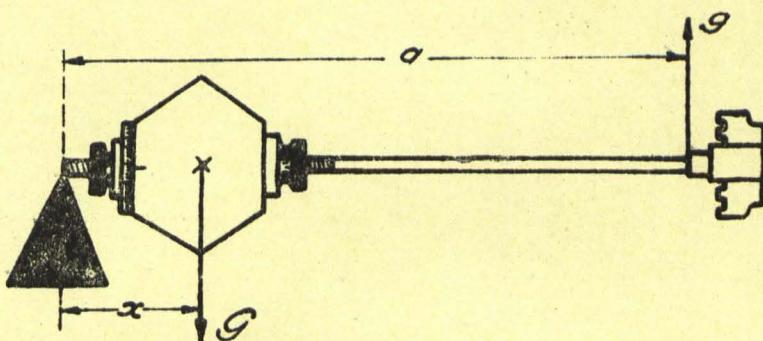
Dubultsvārstam $m = 2117,0$ gr.

Svārstu smaguņa centru atstātumi:

1. svārstam $l = 228,0$ m/m
2. " " $l = 229,5$ m/m
3. " " $l = 230,5$ m/m
4. " " $l = 320,0$ m/m

Dubultsvārstam smaguņa centro atstātumi, normālsvār-
stu svārstībai atbilstošas apstākļos, grūtāk nosakāmi,
kāpēc pielietots neliessās mērišanas pamējiens.

Dubultsvārsta kāta pats lejas gals novietots uz
osas prizmas šķautnes un otrs gals 1,72 cm. zem
svārsta atbalsta punkta ar saitīnas palidzību pie-
viens svariem.



Ievērojot prizmas atbalsta punktam sastādītie ieo-
menta noliekumajumu

$$G \cdot x = g \cdot 0$$

dubultsvārsta smaguņa centra atstātums no kāta
lejasgala

$$x = \frac{g \cdot a}{G}$$

Kur g - dubultsvārstu, vēlā pētamo stāvokļi līdzsvārstošais svars a - dubultsvārsta rāta garums no pirms resa rāta lejas gala līdz saņemas pieviengjuma vietai 1,72 cm. zem dubultsvārsta attolēto punkta, $a = 29,48 \text{ cm}$, G - dubultsvārsta svars = 2117,0 gr.

Pētamois dubultsvārsta stāvoklis	G	x	$(l = a - x + 1,72 \text{ cm})$
1) 8,496 vitnes	524,04 gr.	7,30 cm.	239,0 "m
2) 8,292 "	522,36 "	7,27 "	239,3 "
3) 8,007 "	520,54 "	7,25 "	239,5 "
4) 7,875 "	519,42 "	7,23 "	239,7 "

Vēlāmā dubultsvārsta masu stāvoklis atzīmēts rāta vitnēs skaitot no apakšas un izvēlēts tāds, kā pie tā dubultsvārsta svārstības laikas saņimtu ar normālsvarstu svārstību laiku.

Ievērojot normālsvarstu un dubultsvārstu masu un smaguma centru attolumu attiecību, normālsvarstiem attilstošam līdzsvārstības korrekcijām nodevēs izteiksmē

$$\underline{\underline{S_p}} = \underline{\underline{S_a}} \cdot \frac{m_i}{m} \cdot \frac{l_i}{l} = \frac{m_i \cdot l_i}{m \cdot l} \cdot 457 \cdot \frac{0_{50}-20}{A_{50}} \cdot 10^{-7}$$

Masu un smaguma centru attolumu attiecība, $\frac{m_i \cdot l_i}{m \cdot l}$, visiem svārstiem izteikta koeficientu veidā.

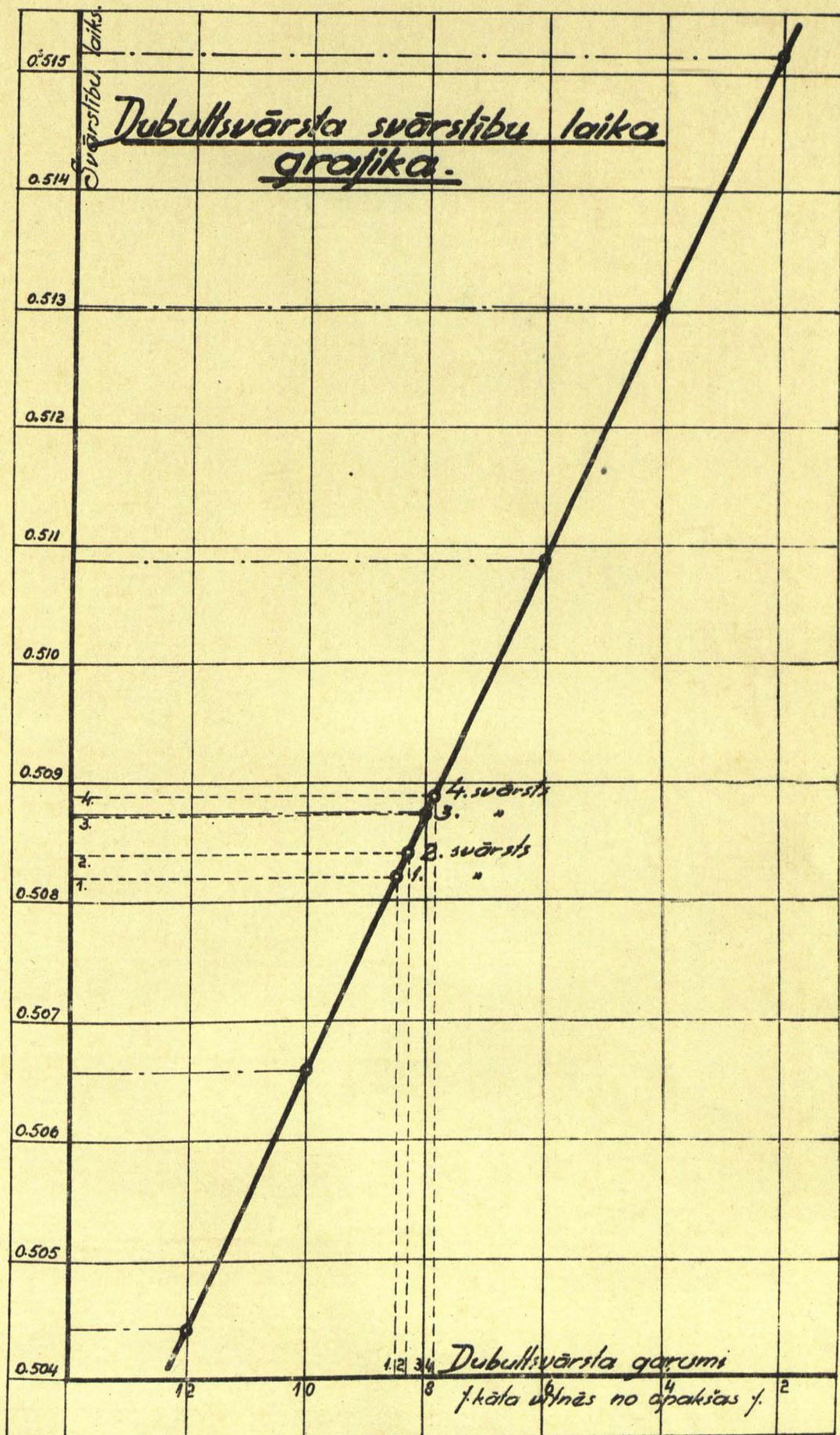
$$1. \text{ svārstam un dubultsvārstam } \frac{m_i}{m} \cdot \frac{l_i}{l} = 0,516$$

$$2. \quad " \quad " \quad " \quad \frac{m_i}{m} \cdot \frac{l_i}{l} = 0,528$$

$$3. \quad " \quad " \quad " \quad \frac{m_i}{m} \cdot \frac{l_i}{l} = 0,541$$

$$4. \quad " \quad " \quad " \quad \frac{m_i}{m} \cdot \frac{l_i}{l} = 0,513$$

Līdzsvārstību novērojumiem sīki izpētīta dubultsvārsts, kā atrastu normālsvarstu, garumiem attilstošos dubultsvārstā stāvokļus, pie tā saņimtu dubult- un normālsvarstu svārstību laici. Dubultsvārsta garuma mainījumi pārviekojamo masu stāvoklis atzīmēts no apakšas skaitītās svārsta rāta vitnēs; vitnū daļas līdz 0,001 nolasāmos no skaitas masu apakšo. Massu stāvoklis



Ied arī nosaka svārstīta garumu un tād arī to svārstības laiku. Svārstības laiku noteikšanai dažādiem dubultsvārstīta garumiem izdarīta svārstību novērojumu rinda, kurās rezultāti attēloti grafikā.

Kā tas redzams no dubultsvārstītu svārstību grafikas, tad, mainot dubultsvārstīta garumu, novēroto rezultātu apmēros svārstības laika mainīvar pieiemt proporcionālu dubultsvārstīta massu pāriņēšanas liekumiem. Šeit svārstītu garumiem, jo svārstību grafika neatšķiras no taisnes. Un bez tam, normālsvārstītu svārstību diferences, kā jau atīmēta dubultsvārstītu svārstību grafikā, ir vēl daudz nelielākas.

Jeskaitlītā dubultsvārstīta svārstību laika vidējā mainī, mainot svārstītu garumu 2 kārtu vienā apmēros = 0,001073.

Pieiemot normālsvārstītu svārstību laiku.

1. svārstībam	$\bar{S} = 0,508189$
2. "	$\bar{S} = 0,508418$
3. "	$\bar{S} = 0,508,712$
4. "	$\bar{S} = 0,508,855$

Jeskaitlītā normālsvārstībam atbilstošais dubultsvārstītu slēvorķis, pie kura dubult - un normālsvārstītu svārstību laiki vienādojas.

1. svārstībam atbilst dubultsvārstīs pie 8,496 vienē.	
2. " "	" " 8,282 "
3. " "	" " 8,007 "
4. " "	" " 7,875 "

Dubultsvārstībam pie tā izgatavošanas ne arī vēlāk, temperatūras un gaiza pretestības korrekciju konstantes nav noteiktas, bet ievērojot, ka dubultsvārstīts izgatavots vienā laikā ar normālsvārstīiem un no viena un tā paša materiāla, svārstību laiku reducēšanai uz normālapstākļu lietotas normālsvārstītu aritmētiskās vidējās konstantas.

Lai pārliecībās par iegūto rezultātu pareizību, izdarīti pie vienādas nemainīgas temperatūras un vienādiem gaiza spiedienā apstākļiem daži kontrolnovērojumi, kuri pilnā mērā apstiprinājusi iegūto rezultātu pareizību.

Lai liešderīgāk iekārtotū līdzvārstību korrekāciju aprēķinus, sāpota un sāpejotā svārsto amplitūdu izteikšanai leiko mērā, novērojumos sastopamiem koincidencēparāta attolumiem izskaitlotas patigizteiksmes.

1) $a = 3438 \cdot \frac{1}{d}$

Te, n - sāpota svārsto amplitūdas nosacijums no skolas milimetros,

d - koincidencēparāta attolums no svārsto milimetros

2) $A = 3438 \cdot \frac{2,93 N}{d}$

Te N sāpejotā svārsto amplitūdas nosacijums no skolas skolas iedalēs.

d - koincidencēparāta attolums no svārsta milimetros.

Attolumiem $d = 1,95 \text{ m}$, $A = 1,76 \text{ n}$. Attolumiem $d = 2,06 \text{ m}$, $A = 4,89 \text{ N}$.

" $d = 2,00 \text{ "}$, $A = 1,72 \text{ n}$. " $d = 2,11 \text{ "}$, $A = 4,78 \text{ N}$.

" $d = 2,05 \text{ "}$, $A = 1,68 \text{ n}$. " $d = 2,16 \text{ "}$, $A = 4,66 \text{ N}$.

" $d = 2,10 \text{ "}$, $A = 1,64 \text{ n}$. " $d = 2,21 \text{ "}$, $A = 4,57 \text{ N}$.

Līdzvārstības aprēķinu pamērs.

Novērgumi Bauskā, 31. 7. 35.

1. svārsts un dubultsvārsts			3. svārsts un dubultsvārsts		
Laišs min.	1. svārsts $n \text{ mm}$	Dubultsvārsts, N. sk. iedalēs.	Laišs, min.	3. svārsts $n \text{ mm}$	Dubultsvārsts, N. sk. iedalēs
0	0,0	20,0	0	0,1	18,0
5	0,1		5	0,1	
10	0,3		10	0,3	
15	0,4		15	0,4	
20	0,6		20	0,5	
25	0,8		25	0,7	
30	1,0		30	0,8	
35	1,1		35	0,9	
40	1,3		40	1,0	
45	1,4		45	1,1	
50	1,6	$\frac{12 + 9,2}{7} = 14,3 \text{ f}$	50	1,3	$\frac{10 + 8,2}{7} = 12,3 \text{ f}$
55	1,8		55	1,4	
60	1,9		60	1,4	
65	2,0		65	1,5	
70	2,0	12,0	70	1,5	10,0

1. un 3 svārsta attolums no koincidens aparāta $d = 2,00 \text{ m}$.

Dubultsvārsta " " " " " $d = 2,11 \text{ m}$

Dubultsvārsta massu stāvoklis 1 svārstam 8,496, 3. svārstam 8,007

$$\begin{aligned} \bar{n}_{50} - \bar{n}_{20} &= 1,6 - 0,6 = 1,0; & \alpha'_{50-20} &= 1,72 \cdot 1,0 = 1,72 \\ \bar{n}_{30} - \bar{n}_{20} &= 1,3 - 0,5 = 0,8; & \alpha_{30-20} &= 1,72 \cdot 0,8 = 1,36 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} N_{150} &= 14,3; & A_{150} &= 14,3 \cdot 4,78 = 68,4 \\ N_{350} &= 12,3; & A_{350} &= 12,3 \cdot 4,78 = 58,8 \end{aligned}$$

$$\frac{\alpha'_{150-20}}{A_{150-20}} = \frac{1,72}{68,4} = 0,0251; \quad \frac{\alpha_{30-20}}{A_{30-20}} = \frac{1,36}{58,8} = 0,0235,$$

$$\begin{aligned} \Delta S_p &= -0,0251 \cdot 457 \cdot 0,516 \cdot 10^{-7} = -5,9 \cdot 10^{-7} \\ \Delta S_p &= -0,0235 \cdot 457 \cdot 0,541 \cdot 10^{-7} = -5,8 \cdot 10^{-7} \\ \Delta S_p &= -5,8 \cdot 10^{-7} \end{aligned}$$

Chronometra gājienu korrekcijas.

Akkurātē no chronometra gājienu mainīs chronometra uzrādīta laika intervalla ilgums un līdz ar to arī svārstību laiks. Svārstību laika salīdzināšanai tie pieskarīgām chronometra normālam gājiensam.

No chronometra gājienu akkurātā svārstību laiku korrekcijs

$$\underline{\Delta S_U = \frac{\Delta U}{\Delta T} \cdot S}$$

Tā ΔU -laika spridim ΔT piekrītošā chronometra gājienu korrekcijs un S - svārstības laiks. Svārstības laika S , ka nezināmā, vietā ar pītīgu pietiekasīu noteikību var vienkārši optuvēno novēroto svārstības laika vērtību S ,

Momentam i piekrītošā chronometra korrekcijs U_i vienāds ar faktiskā laika un chronometra uzrādīta laika diferenci:

$$U = T - \text{Chr.}$$

Chronometra gājienu korrekcijs

$$\Delta U = U_{i+at} - U_i$$

Visiem šīni darbā apskatītiem gravimetriskiem novērojumiem lielots L. Ū. Ostronomiskās observatorijas, Nardin firmas 2093. zvaigžņu laika chronometrs. Līdz ar to arī svārstību laiki, svārstību laiku korrekcijas un to sastādosie liekumi noteiktī zvaigžņu laika vērtības.

Chronometra korrekciju noteikšanai uztvertas vairākas starptautiskas laika signālu raidstacijas.

Raidošā stacija	Vilni garums	Grimvīcas vidējais laiks.
Rugby (G.B.R.)	18750	9 ^h 55' - 60'' 17 ^h 55' - 60''
Bordeaux (F.Y.L.)	19150	8 ^h 01' - 06'' 20 ^h 01' - 06''
Paris (F.L.E) Eifelo tornis.	2650	9 ^h 37' - 96'' 22 ^h 31' - 36''
Nauen (D.F.Y.)	18130	0 ^h 01' - 06'' 12 ^h 01' - 06''
Moskavā (R.A.J.) R.N.O)	7690 3470	4 ^h 01' - 06'' 6 01 - 06 14 01 - 06 16 01 - 06 22 ^h 01' - 06''
Ojetskoje Gelo (R.E.T)	3800	

Novērojumu laikā po lielākai tiesai uzvertas visas raid-signālu stacijas. Pēdējos gados visu staciju ritmisko signālu novērījums iekārtots pēc viena un tā paša veida. 5 ūs vidējā laika minūtēs tiek novērīti 306 ritmiskie signāli. Viena starpsignāla intervalla garums 300 vidējo laiku var, attiecinot uz zvaigžņu laiku, 300/(1+4). 305 zvaigžņu laika sekundes. Ieteiksmē lielums μ ir koeficients vidējā laika pārvēršanai zvaigžņu laikā.

Poreizai saskaitīšanas iespējai, 1, 4, 62, 123, 184, 418, 245 μ un 306 signāli ap $0^{\frac{1}{4}}$ garas stripas, visi pārējie punkti. Pieļietātā tehniskā (pusautomatiskā) signālu uzvēršanas parādiemienā koincidences brīdi var vērtēt līdz $\frac{1}{4}$ no laika signāla intervalla.

$$\text{Tod } \frac{1}{4} \text{ intervalla ilgums} = \frac{1}{4} \cdot \frac{300 \cdot (1+4)}{305} = 0,2465746 \text{ zvaigžņu laika sekundes.}$$

Izejot no šī skaitliskā lieluma un attiecinot uz liertos momentus signālu vidum, aprēķinu vajadzībām sastādīta ritmisko laika signālu korrekcijs tabula.

Ritmisko laika signālu korrekciju tabula.

I. serija						
	00	25(75)	50	75(25)	00	
0	2 ^m 30,411	30,164	29,917	26,671	2 ^m 29,424	60
1	29,424	29,178	28,931	28,634	28,438	59
2	28,438	28,191	27,945	27,693	27,452	58
3	27,452	27,205	26,958	26,712	26,465	57
4	26,465	26,219	25,972	25,726	25,479	56
5	25,479	25,232	24,986	24,739	24,493	55
6	24,493	24,246	24,000	23,753	23,506	54
7	23,506	23,260	23,013	22,767	22,520	53
8	22,520	22,274	22,027	21,780	21,534	52
9	21,534	21,287	21,041	20,793	20,548	51
10	20,548	20,301	20,051	19,808	19,561	50
11	19,561	19,315	19,068	18,821	18,575	49
12	18,575	18,328	18,082	17,835	17,589	48
13	17,589	17,342	17,095	16,849	16,602	47
14	16,602	16,356	16,109	15,863	15,616	46
15	15,616	15,369	15,123	14,876	14,630	45
16	14,630	14,383	14,137	13,890	13,643	44
17	13,643	13,397	13,150	12,904	12,657	43
18	12,657	12,411	12,164	11,917	11,671	42
19	11,671	11,424	11,178	10,931	10,685	41
20	10,685	10,438	10,191	9,945	9,698	40
21	9,698	9,452	9,205	8,959	8,712	39
22	8,712	8,465	8,219	7,972	7,726	38
23	7,726	7,479	7,232	6,986	6,739	37
24	6,739	6,493	6,246	6,000	5,753	36
25	5,753	5,506	5,260	5,013	4,767	35
26	4,767	4,520	4,274	4,027	3,780	34
27	3,780	3,534	3,287	3,041	2,794	33
28	2,794	2,548	2,301	2,054	1,808	32
29	1,808	1,561	1,315	1,068	0,822	31
30	0,822	0,575	0,328	0,082	1 ^m 59,835	30
31	1 ^m 59,835	59,589	59,342	59,096	58,849	29
32	58,849	58,602	58,356	58,109	57,863	28
33	57,863	57,616	57,370	57,123	56,876	27
34	56,876	56,630	56,383	56,137	55,890	26
35	55,890	55,643	55,397	55,150	54,904	25
36	54,904	54,657	54,411	54,164	53,917	24
37	53,917	53,671	53,424	53,178	52,931	23
38	52,931	52,685	52,438	52,191	51,945	22
39	51,945	51,698	51,452	51,205	50,959	21
40	50,959	50,712	50,465	50,219	49,972	20
41	49,972	49,726	49,479	49,233	48,986	19
42	48,986	48,739	48,493	48,246	48,000	18
43	48,000	47,753	47,507	47,260	47,013	17
44	47,013	46,767	46,520	46,274	46,027	16
45	46,027	45,781	45,534	45,287	45,041	15
46	45,041	44,794	44,548	44,301	44,054	14
47	44,054	43,808	43,561	43,315	43,068	13
48	43,068	42,822	42,575	42,328	42,082	12
49	42,082	41,835	41,589	41,342	41,096	11
50	41,096	40,849	40,602	40,356	40,109	10
51	40,109	39,863	39,616	39,370	39,123	9
52	39,123	38,876	38,630	38,383	38,137	8
53	38,137	37,890	37,644	37,397	37,150	7
54	37,150	36,904	36,657	36,411	36,164	6
55	36,164	35,916	35,671	35,426	35,178	5
56	35,178	34,931	34,685	34,438	34,191	4
57	34,191	33,945	33,698	33,452	33,205	3
58	33,205	32,959	32,712	32,465	32,219	2
59	32,219	31,972	31,726	31,479	31,233	1
60	31,233	30,986	30,739	30,493	30,246	0
	00	25(75)	50	75(25)	00	

V. serija

II. serija.

	00	25(75)	50	75(25)	00	
0	1 ^m 30,246	30,000	29,753	29,507	1 ^m 29,260	60
1	29,260	29,013	28,767	28,520	28,274	59
2	28,274	28,027	27,781	27,534	27,287	58
3	27,287	27,041	26,794	26,548	26,301	57
4	26,301	26,055	25,808	25,561	25,315	56
5	25,315	25,068	24,822	24,575	24,329	55
6	24,329	24,082	23,835	23,589	23,342	54
7	23,342	23,096	22,849	22,602	22,356	53
8	22,356	22,109	21,863	21,616	21,370	52
9	21,370	21,123	20,876	20,630	20,383	51
10	20,383	20,137	19,890	19,644	19,397	50
11	19,397	19,150	18,904	18,657	18,411	49
12	18,411	18,164	17,918	17,671	17,424	48
13	17,424	17,178	16,931	16,685	16,438	47
14	16,438	16,192	15,945	15,698	15,452	46
15	15,452	15,205	14,959	14,712	14,466	45
16	14,466	14,219	13,972	13,726	13,479	44
17	13,479	13,233	12,986	12,740	12,493	43
18	12,493	12,246	12,000	11,753	11,507	42
19	11,507	11,260	11,013	10,767	10,520	41
20	10,520	10,274	10,027	9,781	9,534	40
21	9,534	9,287	9,041	8,794	8,548	39
22	8,548	8,301	8,055	7,808	7,561	38
23	7,561	7,315	7,068	6,822	6,575	37
24	6,575	6,329	6,082	5,835	5,589	36
25	5,589	5,342	5,096	4,849	4,603	35
26	4,603	4,356	4,109	3,863	3,616	34
27	3,616	3,370	3,123	2,877	2,630	33
28	2,630	2,383	2,137	1,890	1,644	32
29	1,644	1,397	1,151	9904	0,657	31
30	0,657	0,411	0,164	0 ^m 39,918	0 ^m 39,671	30
31	0 ^m 39,671	59,424	59,178	58,931	58,685	29
32	58,685	58,438	58,192	57,945	57,698	28
33	57,698	57,452	57,205	56,959	56,712	27
34	56,712	56,466	56,219	55,972	55,726	26
35	55,726	55,479	55,233	54,986	54,740	25
36	54,740	54,493	54,246	54,000	53,753	24
37	53,753	53,507	53,260	53,014	52,767	23
38	52,767	52,520	52,274	52,027	51,781	22
39	51,781	51,534	51,287	51,041	50,794	21
40	50,794	50,548	50,301	50,055	49,808	20
41	49,808	49,561	49,315	49,068	48,822	19
42	48,822	48,575	48,329	48,082	47,835	18
43	47,835	47,589	47,342	47,096	46,849	17
44	46,849	46,603	46,356	46,109	45,863	16
45	45,863	45,616	45,370	45,123	44,877	15
46	44,877	44,630	44,383	44,137	43,890	14
47	43,890	43,644	43,397	43,151	42,904	13
48	42,904	42,657	42,411	42,164	41,918	12
49	41,918	41,671	41,425	41,178	40,931	11
50	40,931	40,685	40,438	40,192	39,945	10
51	39,945	39,699	39,452	39,205	38,959	9
52	38,959	38,712	38,466	38,219	37,972	8
53	37,972	37,726	37,479	37,233	36,986	7
54	36,986	36,740	36,493	36,246	36,000	6
55	36,000	35,753	35,507	35,260	35,014	5
56	35,014	34,767	34,520	34,274	34,027	4
57	34,027	33,781	33,534	33,287	33,041	3
58	33,041	32,794	32,548	32,301	32,055	2
59	32,055	31,868	31,562	31,315	31,068	1
60	31,068	30,822	30,575	30,329	30,082	0
	00	25(75)	50	75(25)	00	

II. serija.

III. sērija.

	00	25(75)	50	75(25)	00	
0	0 ^m 30,082	29,836	29,589	29,342	0 ^m 29,096	60
1	29,096	28,849	28,603	28,356	28,110	59
2	28,110	27,863	27,616	27,370	27,123	58
3	27,123	26,877	26,630	26,383	26,137	57
4	26,137	25,890	25,644	25,397	25,151	56
5	25,151	24,904	24,657	24,411	24,164	55
6	24,164	23,918	23,671	23,424	23,178	54
7	23,178	22,931	22,685	22,438	22,192	53
8	22,192	21,945	21,699	21,452	21,205	52
9	21,205	20,959	20,712	20,466	20,219	51
10	20,219	19,973	19,726	19,479	19,233	50
11	19,233	18,986	18,739	18,493	18,247	49
12	18,247	18,000	17,753	17,507	17,260	48
13	17,260	17,014	16,767	16,520	16,274	47
14	16,274	16,027	15,781	15,534	15,288	46
15	15,288	15,041	14,794	14,548	14,301	45
16	14,301	14,055	13,808	13,562	13,315	44
17	13,315	13,068	12,822	12,575	12,329	43
18	12,329	12,082	11,836	11,589	11,342	42
19	11,342	11,096	10,849	10,603	10,356	41
20	10,356	10,110	9,863	9,616	9,370	40
21	9,370	9,123	8,877	8,630	8,384	39
22	8,384	8,137	7,890	7,644	7,397	38
23	7,397	7,151	6,904	6,658	6,411	37
24	6,411	6,164	5,918	5,671	5,425	36
25	5,425	5,178	4,931	4,685	4,438	35
26	4,438	4,192	3,945	3,699	3,452	34
27	3,452	3,205	2,959	2,712	2,466	33
28	2,466	2,219	1,973	1,726	1,479	32
29	1,479	1,233	0,986	0,740	0,493	31
30	0,493	0,247	0,000	0,247	0,493	30
	00	25(75)	50	75(25)	00	

III. sērija.

1933., 1934. un 1935. g. novērojumos laika signālu uzveršanai lietots L. U. Astronomiskās Observatorijas „Telefunken” ierīcelampinās uztvērējs ar 2 lampinū pastiprinātāju. 1937. g. novērojumos lietots L. U. Geodēzijas institūta V. E. F. 4 lampinū uztvērējs.



Geodēzijas institūta VEF
raidsignālu uztvērējs

Uztveršanā pielietots pusautomatiskais (tehniskais) uztveršanas pamēriņš

Pēc šī pamēriņa slakus, vai ķēdē ar raidsignālu klausāmo trūbiru pieslēdz chronometru. Piemēram, ja chronometrs pieslēgts parallēli klausāmo trūbirai, chronometra kontakta laikā strāva caur chronometru noslēdzas ūsi, un klausāmā trūbiru raidsignāli izdzīst.

Akkuritā notā, vai attiecīgais signāls iekrit ieslēgtās (kontakta), vai izslēgtās (brivās) pussekundes laikā, tas ir vai nu nedzirdams, vai arī dzirdams.

Kad sākums signāls iekrit ieslēgtās pussekundes laikā, tad, tā kā signāla intervala ir ūsēks par salīdzināmā chronometra sekundi, tas ar katu rākošo ritmu varosies ieslēgtās pussekundes robejai.

Jā viena ritma sākums tikko sāstādz kontakta ieslēgšanas momentu, nedodot vēl uztveršanu daļu, tad rākošā izslēgšanas momento ritma parādisīnās būs maksimālā.

Signāla sākšanu ar chronometra kontakta izslēgšanas momento - coincidēciju pieļābas ievirgināšanās var noteikt līdz $\frac{1}{4}$ sekundei, vērtējot to kā attiecīgā signāla maksimālās parādisīnās daļu.

Lai signālus varētu saskaitīt arī kontaktu laikā vai, koincidencēi uz iestēgšanas momento iestēdot chronometru ķēdē ar klausāmo trūbiņu, brīvā laikā, tie nedrīkst pilnīgi pazīst, bet jābūt arī tad vēl dzirdamiem.

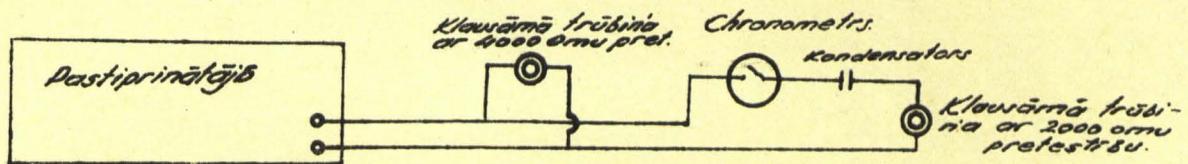
Vajadzīgi signālu dzirdamības noregulešanai eksistē galveno tiesu 2 pamēniem.

1.) chronometri iestēdz blakus klausāmai trūbiņai caur regulējamu reostātu. Reostātu noskarīt, lai kontaktu laikos signāli būtu vajadzīgi un tas varētu saskaitīt.

Signāli brīvā pušķekundē, vai arī pieskaroties tā izdalīties daudz skaidrāk, caur ko būs iespējams atzīmēt atbilstošo koincidenci.

2.) Iestēdot chronometru ķēdē ar klausāmo trūbiņu, lietojot divas trūbiņas ar dažādām pretestībām, parasti vienu ar 4000 omu un otru ar 2000 omu.

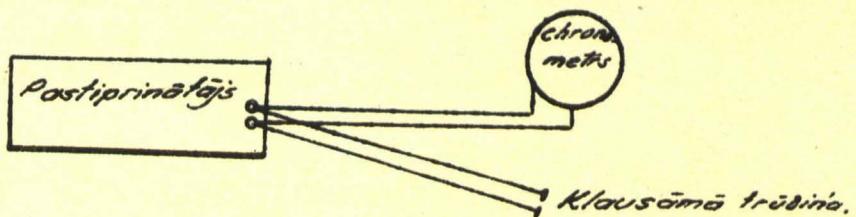
Iestēgšanas schēma.



Trūbiņā ar lietāko pretestību signāli povojināti, bet dzirdamī visu laiku un tā tad derīgi skaitīšanai, turpretim mazās pretestības trūbiņā signāli dzirdamī skaidri un tikai kontaktu brīžos, kāpēc izmantojami koincidences atzīmēšanai.

1933, 1934. un 1935. g. novērojumos laika signālu uztvēršanai chronometrs piestēgts blakus klausāmai trūbiņai, nepalielinot strāvas plūsmas pretestību caur chronometri arī reostāta piestēgšanu.

Chronometra piestēguma schēma.



Pie tāda signālu uztvēršanas parādiem kontakto pussekundes iekritasie signāli būtīgi pozūd.

Lai varētu izsekt parāzam signālu skaitam, po ritmu skaitīšanas laiku chronometrs atvienotā no novsignālu uztvērējā, un tikai ūsu bridi pirms koincidences, kad atbilstošos signālus jau nekipatgi var turpināt saskaitīt pēc chronometra sekundiņiem, tas atkal piestāgta uztvērējam.

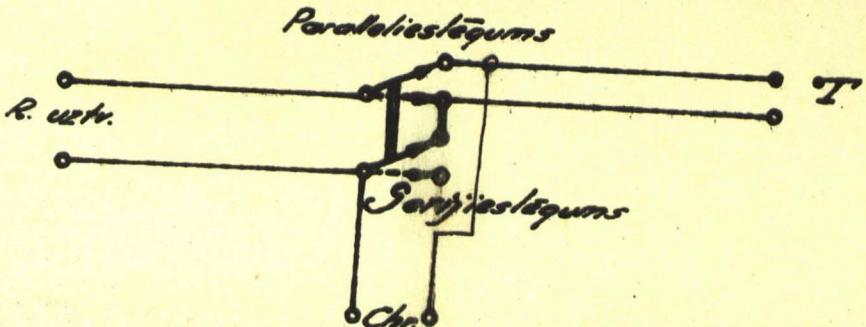
Parādiem prieksrocība tā, ka nav vajadzīgs reostāts un dažādu pretestību klāvāmās trūkumus, un parādošies ritmi, vai to datas, latīši izdatas, tā pavairojot uztvēršanas noteikību.

Techniskā uztvēršanas parādiem nepiekārta, kā pie parallēla tā arī sērijas iestāguma ir tā, ka koincidencē var izmantot tikai vienu pussekundes daļu, bet otra iet zudumā. Ja nu nēm vērā, ka bieži vien uztvērumos arī atmosferiskiem traucejumiem, koincidences iekrīšanas chronometra minūsu atzīmes rodē,

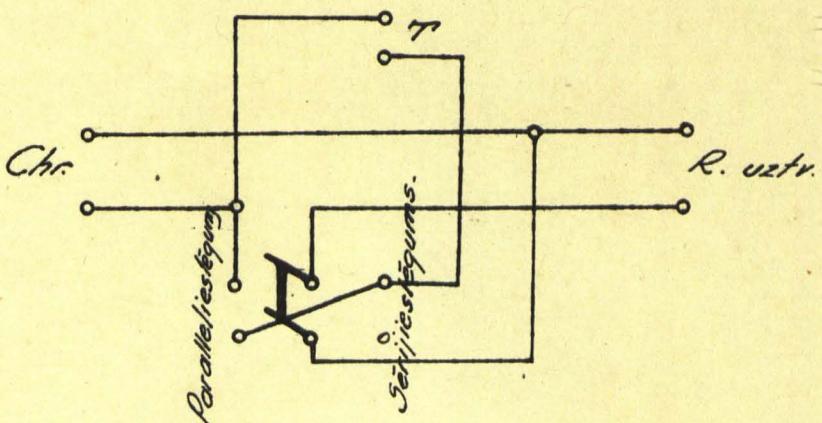
uztverēja nepilnīga noskārījuma, vai citiem iemesliem dažos no koincidēm neizdodās atzīmēt chronometra korrekcija tiek noteikta ar divām, vai pat tik vienu koincidenci.

Lai izstāgti tādus patiesīm nepalikamus gadījumus un chronometra korrekcijas noteikšanas noteikību pavairotu, dubultajot koincidencēs seku, atzinu par biežāriku konstruet pārstāgu, kas doto iespēju atzīmēt koincidences, ir uz chronometra iestāgšanas ir izstāgšanas brījiem.

Pārstāga principiālā schēma.



Pārstēgo praktiskā schēma



Lietojot tādu pārstēgu signāli pēc technisko parādību uzvertī 1937. g novērojumiem.

Nevar formēt aizmirst, ka tikai pavisam retos izņēmuma gadījumos chronometriem ieslēdešķis (kontakta) un izslēdešķis (brivās) pussekundes būs pilnīgi vienādīgi garumā. Tie nevienādiem pussekundu garumiem ori koincidences uz chronometra izslēgšanos un ieslēgšanas das atšķirīgas rezultāti.

Tādi rezultāti pie to apstrādāšanas korrigējami vienādiem izslēgšanās un ieslēgšanās uzvēruma apstākļiem. Konstantā diference starp uzvērumiem uz ieslēgšanos un izslēgšanās ērti un ar pilnīgi pietiekosu noteiktu var tikt izskaitīta no vairākiem to pašu novērojumu vajadzībām uzvertiem signāliem.

Novērojumos lietotam Ostronomiskās Observatorijas Nordin 2093. zvaigžņu laika chronometram diference starp izslēgšanās un ieslēgšanās koincidēcēm 1937. g. novērojumos ir $+0^{\circ}007$ udzīk.

Visām raidstacijām uzvertie momenti noraidīto signālu vidum. Noraidīti signāli Grīnvičas vidējā laikā, bet novērojumu chronometrs iestādīts Rīgas zvaigžņu laikā. Lai atrastu chronometra korrekciju, signālu vidum atbilstošais noraidīšanas laiks T_v izteikts Rīgas zvaigžņu laikā S .

$$S = T_v (1 + \mu) + S_0 + \lambda.$$

Tie μ - koeficients vidējo laiku vienību pārvēršanai zvaigžņu laika vienībās.

S_0 - zvaigžņu laiks vidējās dienvidēts sākumā.
 λ - geografiskā garuma diference, starp Rīgu un Grīnviču
 $= 1^{\circ}36' 28'' 078$

Katra stacijas signālu noraidīšanas vidum
 $T_v(1+\mu) + \Delta$ var izteikt kā konstantu lielumu

Radstacija	Signālu vidus T_v Grīnvičas vidējā laika	$T_v(1+\mu) + \Delta$
Rugby (G.B.R.)	9 ^h 57 ^m 30 ^s	11 ^h 35 ^m 36, ^s 232
	17 57 30	19 36 55,084
Bordeaux (F.R.F.)	8 ^h 03 ^m 30 ^s	9 ^h 41 ^m 17, ^s 505
	20 03 30	21 43 15,782
Paris (F.L.E.)	9 ^h 33 ^m 30 ^s	11 ^h 11 ^m 32, ^s 289
	22 33 30	0 13 40,423
Nauen (D.R.Y.)	0 ^h 03 ^m 30 ^s	1 ^h 39 58, ^s 653
	12 03 30	13 41 56,931
Maskava (R.A.J. R.N.O.)	4 ^h 03 ^m 30 ^s	5 ^h 40 ^m 38, ^s 079
	6 03 30	7 40 57,791
	14 03 30	15 42 16,643
	16 03 30	17 42 36,386
Sjelskoje Gelo (R.E.T.)	22 ^h 03 ^m 30 ^s	23 ^h 43 ^m 35, ^s 495

Gummējot izteiksmei $T_v(1+\mu) + \Delta$ atbilstošo laiku ar signālu uzvāršanas vidējās diennakts sākuma zvaigžņu laiku, ~~—~~ būtu iegūts noraidīto signālu vidum Rīgas zvaigžņu laiks, ja signāli tiktu noraidīti jau atzīmētā laikā pietiekosī precīzi.

Irādās, ka signāli parasti tiek noraidīti dažas simtdalas ātrāk, vai ori vēlāk, un tāpēc noraidīšanas momentam jā piedod ~~—~~ izlabojums, kas pēc noraidīšo pulksteņu korrekciju galīgās noteikšanas tiek publicēts atsevišķos biļetēnos.

Šīni darbā minētiem novērojumiem noraidīšanas laiku izlabojumi iegūti no "Bulletin Horaire du Bureau International de l'heure," galīgi izlikinātiem rezultātiem.

Tā kā signālu noraidīšanas laika izlabojumi ΔT_v ir pietiekosī niecīgi, tad izslēdzot atsevišķus retus izņēmuma gadījumus, vienību skaitis ir vienāds ar zvaigžņu laika vienību skaitu 45,

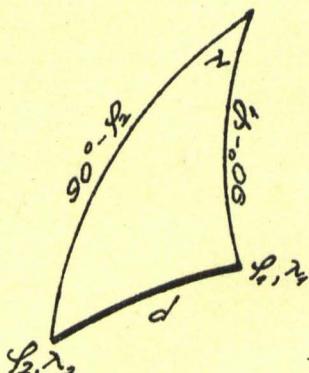
signāla vidur attiecītā Rīgas zvaigžņu loka, bez notendāri izlēbojuma par signālu noraidījumu ΔS_2 , jāiem vērā arī elektromagnetisko viļņu izplatīšanās ātrums.

Laiķa dienesta būtēnos dotie noraidīšanas momenti attiecīti to noraidīšanas mīklaiem noraidīšanas vietā. Uztvertais signāls būs nokavēts par raidīviļņu izplatīšanās ātrumu starp raidītāju un uztversanas vietu.

Pēc starptautiskā laika biroja aprēķiniem elektromagnetisko viļņu izplatīšanās ātrums $v = 252000 \text{ km/sec}$. Žinot attālumu starp raidīšanas un uztversanas vietām var noteikt korrekciju par viļņu izplatīšanās ātrumu.

Attālumu d starp raidīšanas un uztversanas vietām var iegūt ar sferiskās trigonometrijas formulai palīdzību, jo ir zināmas raidīšanas un uztversanas vietas ģeografiskās koordinātas.

Uzskatot zemi kā lodi ar radiju R un apziņējot noraidīšanas vietas ģeografiskās koordinātas ar φ_2 un λ_2 , bet uztversanas vietas ģeografiskās koordinātas ar φ_1 un λ_1 , attālumad izteiksmei derēs sferiskās trigonometrijas elementu sakarība,



$$\cos d = \sin \varphi_1 \sin \varphi_2 + \cos \varphi_1 \cos \varphi_2 \cos \lambda.$$

Jāteicot d kilometros,

$$d_{\text{km}} = d' R \sin 1' = d' \frac{6366,8}{3437,7} = 1,852 d'$$

Korrekcija par raidīviļņu izplatīšanās ātrumu

$$\Delta S_2 = \frac{d_{\text{km}}}{252} \cdot 10^{-3} \text{ sek.}$$

Raidīstaciju ģeografiskās koordinātas.

Stacija	φ	λ		
		Laika vienībā	Lentu vienībā	Virziena no Grīnvaldes
Reģi	52° 22'	0° 5' 23"	10° 15'	W
Bordo	44° 50'	0° 2' 6"	0° 31'	W
Parīze	48° 50'	0° 9' 21"	2° 20'	E
Novena	53° 33'	0° 39' 53"	9° 58'	E
Maskava	55° 45'	2° 30' 17"	37° 34'	E
Djetekojeb	59° 46'	2° 01' 19"	30° 20'	E

Raidvīniu izplatīšanas ātruma korrekcijas starp Rēbri un Rīgu. Rīgas ģeografiskais platumns $\varphi = 56^{\circ}57'$ un ģeografiskais garums $\lambda = 1^{\circ}36'28'' = 24^{\circ}07'$
 $\cos d = 0,83819 \cdot 079193 + 0,54537 \cdot 0,61061 \cdot 0,90358 =$
 $-0,996468$

$$d = 15^{\circ}16' = 916', \Delta S_2 = 6,7 \cdot 10^{-3} \text{ sek.}$$

Raidvīniu izplatīšanas ātruma korrekcijas no visām raidstacijām aprēķinotas Liepājai, Kolkai, Rīgai, Valkai, Daugavpili un Jaunlatgalēi.

Pērējām gravimetrisko novērojumu vietām tās iegūtas interpolacijas ceļā.

Raidvīniu izplatīšanas ātrumu korrekcijas. sekundu tūkstošatačos.

Raidstacijas.	Uztveršanas vietas.					
	Liepāja	Kolka	Rīga	Valka	Daugavpils	Jaunlatgale
Rēbri.	6,0	6,6	6,8	7,4	7,4	7,7
Borob	8,0	8,6	8,8	9,5	9,2	9,6
Parize	6,1	6,7	6,9	7,6	7,4	7,8
Nauvo	3,2	3,8	4,0	4,7	4,5	4,9
Moskava	4,1	3,8	3,4	2,9	2,8	2,4
Ojekstogē selo	2,7	2,0	2,0	1,4	2,0	1,4

Bieži vien chronometra korrekciju noteikšanai jāņem vērā arī izlābojumi par chronometra gājienu.

Izlābojumi par chronometra gājienu

$$\Delta S_3 = \frac{w}{1440} (\text{Chr}_m - \text{Chr})$$

Tas, ar w - apzīmēts chronometra diennakts gājiens

ar Chr_m - aritmētiskais vidējais koincidēncu nolasījums un ar

Chr - signālu vidum atbilstošais nolasījums
Parasti izlābojumi par chronometra gājieniem iegūstami no atbilstošām tabulām.

Izlabojumu tabula
par chronometra gājienu sekundu tukstasītātās.

Chr. Chr. W	- 2 ^m	- 1 ^m	- 0 ^m	+ 0 ^m	+ 1,5 ^m	+ 2,5 ^m
-10 ^s	+17	+10	+3	-3	-10	-17
-8	+14	+8	+3	-3	-8	-14
-6	+10	+6	+2	-2	-6	-10
-4	+7	+4	+1	-1	-4	-7
-2	+3	+2	+1	-1	-2	-3
0	0	0	0	0	0	0
+2	-3	-2	-1	+1	+2	+3
+4	-7	-4	-1	+1	+4	+7
+6	-10	-6	-2	+2	+6	+10
+8	-14	-8	-3	+3	+8	+14
+10	-17	-10	-3	+3	+10	+17

Visu šini darbā apskatito novērojumu vajadzībām chronometra korrekcijas noteikšanā, pateicoties chronometra niecīgam gājiensam, izlabojumi par chronometra gājienu nav bijusi jāievēro.

Jevērojot signālu vidum attiecīnātā Rīgas zvaigžņu laika korrekcijas par signālu noraidījumu ΔS_1 un par elektromagnetisko viļņu izplatīšanos ΔS_2 būs iegūts chronometra korrekciiju aprēķiniem minētais faktiskais laiks.

$$T = \bar{S} + \Delta S_1 + \Delta S_2$$

Laikam T atbilstošais chronometra notāsījums \bar{S} ir iegūstams raidsignālu uztvēršanas ceļā.

Raidsignālu uztvēršanas pierīgs.

Bauskā, 2. 8. 35.

Raidstacija „Paris“ Gr. 22^h 30^m

Uztvēršanas atēmes	Koincidences atēmes		Redukcija	Uztvertie mo-	
Chronometrs	Intervalla Nr. serija un parādī. gads	Chronometrs	Intervalla Nr. un serīd.	Signālu vidum.	menti redu- cēti signālu vidum.
20 ^h 51 ^m 12,5	44 _v 4/4	20 ^h 51 ^m 11,50	43,00 _v	+ 1 ^m 48,000	20 ^h 52 ^m 59,500
52 23,5	55 _v 1/4	52 23,25	54,75 _v	+ 0 36,246	59,496
53 36,5	71 _v 4/4	53 35,50	6,00 _v	- 36,000	59,500
54 48,5	19 _v 4/4	54 47,50	18,00 _v	- 1 48,000	59,500
/ 55 30,0 bezīgi					Chr. 20 ^h 52 ^m 59,499

$$\text{Signālu vidum } T_v (1+\mu) + \lambda = 0^h 13^m 40,423$$

No Berliner Astronomisches Jahrbuch, 2. 8. 35., $S_0 = 20^h 38^m 38,637$

$$S = 20^h 52^m 19,500$$

$$\Delta S_1 = 4,9 = \frac{-}{-} 61$$

$$\Delta S_2 = + 7$$

$$T = 20^h 52^m 19,500$$

Chronometra korrekcija

$$U = T - \text{Chr.} = -40^{\circ} 493$$

Otrs gravimetisko novērgumu sērijai Bauskā chronometra gājienu korrekcija ΔU aprēķināta pēc Parizes (Eifela torna) raidstacijas 2.8.35 rīta un vakara ritmisko raidīgānu uzvērumiem.

Rīta uzvērumā chronometra korrekcija $U_r = -40,362$, bet vakara uzvērumā, jau piemērā minētā, $U_v = -40,493$. Chronometra gājienu korrekcija no šiem uzvērumiem

$$\begin{aligned}\Delta U' &= \frac{\Delta U}{\Delta T} \cdot T = \frac{-40^{\circ} 493 - (-40^{\circ} 362)}{20^{\circ} 52' 19'' 005 - 7^{\circ} 50' 10'' 083} \cdot 0^{\circ} 5085 = \\ &= -\frac{0^{\circ} 131}{13^{\circ} 02' 08'' 123} \cdot 0^{\circ} 5085 = -\frac{0^{\circ} 131}{16920,123} \cdot 0,5085 = -15^{\circ} 9.10^{-7}\end{aligned}$$

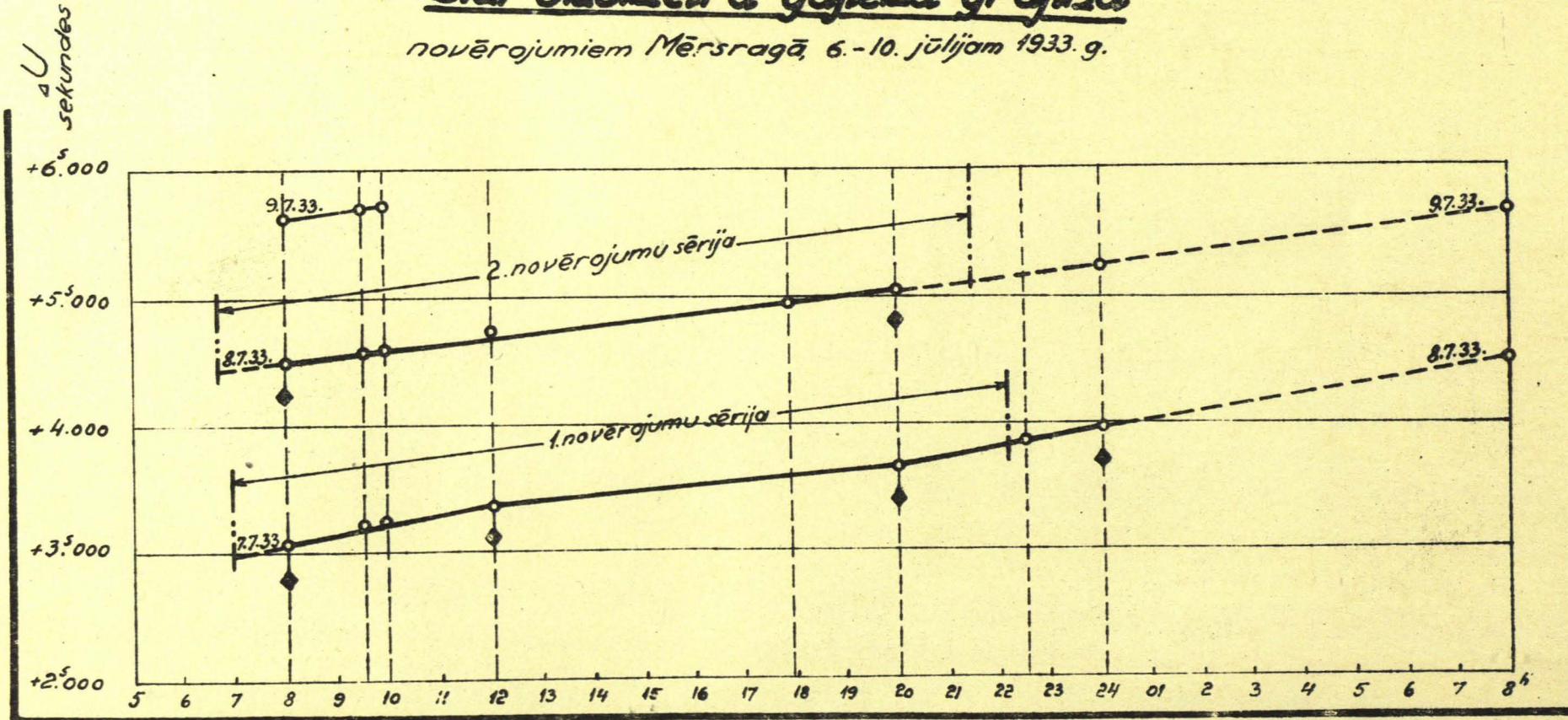
Novērgumos lietotais Astronomiskās Observatorijas chronometrs uzrādījis labas spēcības un pietiekosu konstantu gājienu. Dateicoties tam, chronometra gājienu korrekcijas noteikšanai par lietākai daļai varēja izvelelēties tikai vienu sīgnālu staciju novērgumu sērijas sākumā un otru sērijas beigās.

Lai atvieglotu pareizo staciju izvēli visās novērgumu vietās zīmētas chronometra gājienu grafikas.

Iz tamēr arī gadījumi, ka piemēram priešienāk grafikā redztais chronometra gājiens 1. novērgumu sērijai Mēsrogā kur chronometra gājienu maiņas ir krikti jūtamas, kāpēc arī chronometra gājienu korrekcija atbilstošai sērijai noteikto virakos ar \blacktriangleleft apzīmētos posmos.

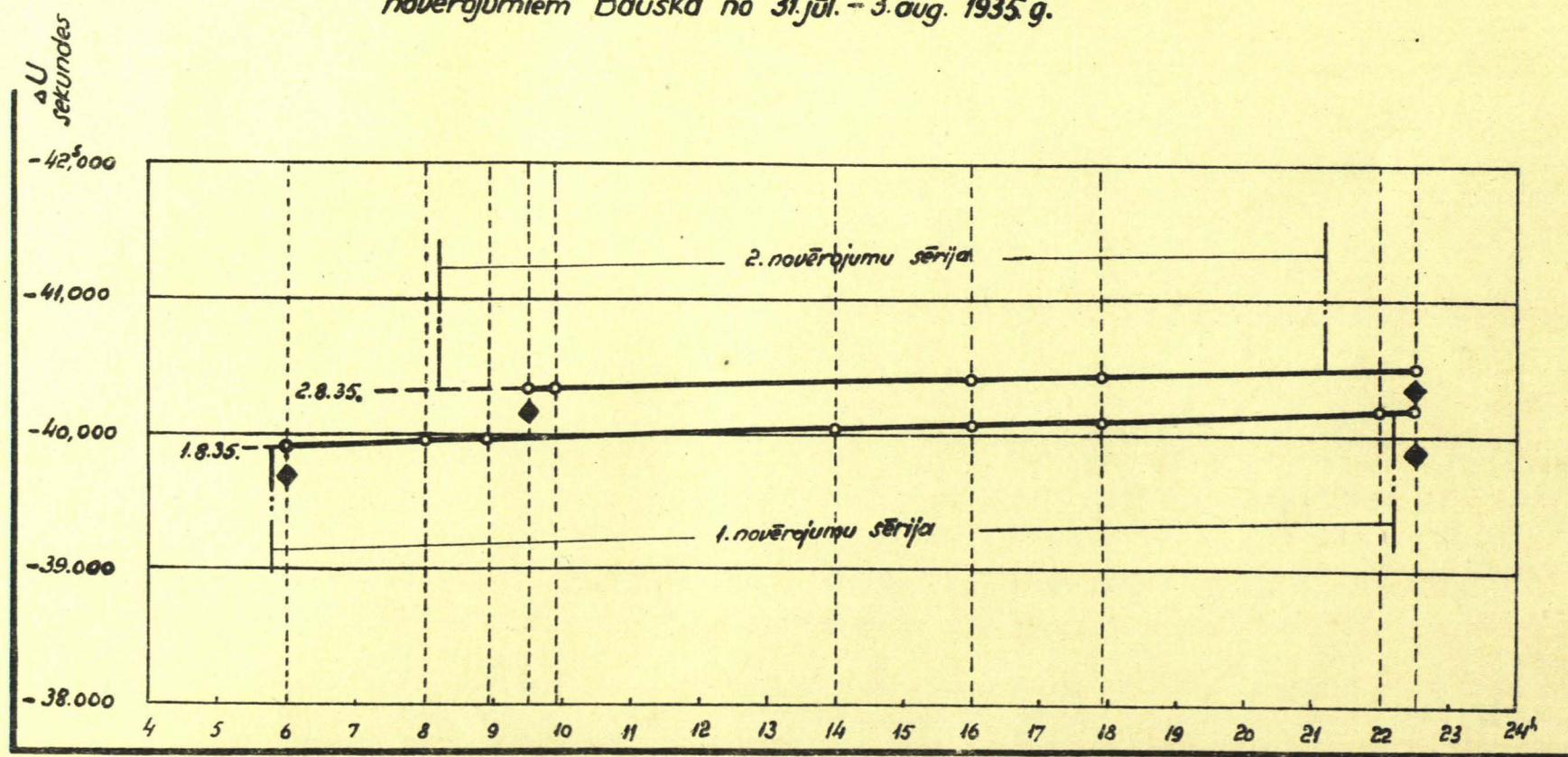
Chrodonectra gājiens grafika

novērojumiem Mērsragā, 6.-10. jūlijām 1933. g.



Chronometra gājiņa grafika

novērojumiem Bauskā no 31.jūl. - 3.aug. 1935.g.



Novērojumu vietu svārstību laiku aprēķins.

Katrā novērojumu vietā novērgumi izdarīti 2 sērijas.

Katrā sērija ietilpst divkārtējs katra svārstība svārstības laika novērgums svārstību numuru $1 \rightarrow 2 \rightarrow 3 \rightarrow 4 \rightarrow 4 \rightarrow 3 \rightarrow 2 \rightarrow 1$ kārtībā. Starp sērijām pārraukums, tas izmantošs atpūtai.

Novērgumu atzinju un svārstību laiku izskaitējumiem, piemēra veidō no 4. un 3. svārstība nēmēs vienreizējs novērgums Bauskā.

Ka tas no svārstību laiku aprēķiniem redzams novērgumos pieriemtēm pamatapstākļiem reducētais svārstības laiks S summējot no tāsī novērotā svārstības laiku S_1 , un no vairāku iespoidu korrekcijs. Visi šie lielumi nav noteikti absolūti precizi, bet gan ar lielokām vai mazākām kļūdām.

Izplatīties pēc novērojumu nolasījumu svārstībām, 200 koincidentū laika vidēja rezultēta kļūda ir ap $\pm 0^{\circ}1$. Izteicot to svārstību laikā, S_1 būs noteikts ar diezgan mazu kļūdu:

$$m_S = \pm 2^{\circ}0 \cdot 10^{-7}$$

Svārstības temperatūras nolasīšanai lietoti $C.0^{\circ}$ iedalu termometri un var pieriemt, ka svārstība vidējā temperatūra tiek noteikta ar kļūdu $\pm 0^{\circ}1$, kas dotu temperatūras korrekcijs kļūdu,

$$m_t = \pm 0^{\circ}1 \cdot 50 = \pm 5^{\circ}0 \cdot 10^{-7}$$

Svārstību barometriskās korrekcijs kļūdu m_b var pieriemt ap $\pm 3^{\circ}0 \cdot 10^{-7}$

Amplitūdu korrekcijs kļūda m_A parasti nepārsniegs skaitļu noapaļojumu robežu.

$$m_A = \pm 0^{\circ}5 \cdot 10^{-7}$$

Otrā līdzsvārstību korrekcijs kļūda m_B , kā to novērojumi rāda, nepārsnieg $\pm 1^{\circ}0 \cdot 10^{-7}$.

Chronometra gājiens korrekcijs kļūda sastādīsies no noraidošā pulkstenīa korrekcijs kļūdas, signālu izversanas noteiktības un no laika, kuram chronometra gājiens attiecināts.

Pēc starptautiskā laika biroja datiem, raidpulkstenīa korrekcijs kļūdu var vērtēt no $0^{\circ}0,50 \div 0^{\circ}02$. Signālu izversanas kļūdu pēc pieļētāta parādījuma pietiekosi labas

dzirdamības apstākļos var pierent $\pm 0^{\circ}003 \div 0^{\circ}004$

Pierintot rādiopulkstenā kļūdu $\pm 0^{\circ}015$ un signālu uzveršanas kļūdu $\pm 0^{\circ}004$, chronometra korrekcija būs noteikta ar kļūdi $= \sqrt{0,015^2 + 0,004^2} = \pm 0^{\circ}016$

Vidēji pierintot chronometra gājienu attiecības laiku 12° , chronometra gājienu korrekcijas kļūdi

$$m_0 = \frac{10^{\circ}016^2 + 0^{\circ}016^2}{43200} = \frac{+ 0,023}{43200} = \pm 5,3 \cdot 10^{-7}$$

Jevējot visus šos apstākļus svārstības laika rezultātu vidējo kvadratisko kļūdu varētu gaidīt,

$$\underline{m_s} = \sqrt{m_0^2 + m_t^2 + m_e^2 + m_a^2 + m_p^2 + m_v^2} = \sqrt{20^2 + 5,0^2 + 3,0^2 + 0,5^2 + 10^2 + 5,3^2} = \\ = \sqrt{67,34} = \pm 8 \cdot 10^{-7}$$

Daudz bilstamākas par novērjumu nejaušām kļūdām ir sistematiskās kļūdas. Sistematisko kļūdu varētu būt:

1) Kļūdainas temperatūras un barometriskās konstantas. Temperatūras un barometriskā konstanta kļūdas varētu celties no neprecīzas konstantu noteikšanas, vai arī no arīku iespējamo svārstību iepriekšējā mainīšanā. Jāisti temperatūras konstanta kļūdas sevišķi bilstamas tām novērjumu vietām, kur temperatūra daudz atšķirās no pamatlīnijas novērjumu temperatūras.

2) Straujas gaisa spiediena un īsti straujas temperatūras mainīšanas. Te var gadīties, ka svārsts nespēj izsekat gaisa temperatūras mainījai un ja viņa termiskās uzveršanas spējas ir atšķirīgas no termometra termiskām uzveršanas iepriekšējam, tad arī nolastā temperatūra nešķķēs ar īsti svārsta temperatūru. Līdzīgi pie straujām gaisa spiediena mainīm faktiskie apstākļi var negaisīgāk ar atšķīnībām.

Lai iedēgtu no sistematiskām novērjumu kļūdām vai vismaz vairāk tās samazinātu, novērjumi iekārtoti iespējami uzmanīgi!

Novērjumu vietas ar cik necik jūtami temperatūras mainījumi novērjumu sērijas ierindotās tā, lai viena puse no tās notiktu temperatūrai pieaugot, bet otra samazinoties.

Tāpat chronometra gājienu korrekciju noteikšanai cīņi ievērots, lai ja ne atsevišķas, tad gan vidējās novērjumu sērijas chronometra gājienu korrekcijas atbilstoši īstendari.

Ja no šāda veida apstākļiem varbūt atsevišķas vietas cīņi novēroto svārstību laiku saskaito, tad formā rezultāti katrai ziņā būs īstāki.

Svarstību laika novērošana un aprēķins.

Bauskā, 2.8.35

4. svārsts.

1. $11^h 59^m 44^s.4$		1. $13^h 33^m 39^s.3$		1. $200c = 1^h 33^m 54^s.9$	
2. 12 00 12.8	$t_1 = 21.2$	2. 34 7.4	$t_2 = 21.1$	2. 54.6	$t = \frac{21.2 + 21.1}{2} = 21.15$
3. 40.8		3. 35.6		3. 54.8	
4. 01 9.2	$B_1 = 754.6$	4. 35 3.7	$B_2 = 754.6$	4. 54.5	$B' = \frac{754.6 + 754.6}{2} = 754.60$ $\Delta B = -0.90$
5. 37.2		5. 31.0		5. 54.8	$B = 753.70$
6. 02 5.6	$T_1 = 21.3$	6. 36 0.0	$T_2 = 21.1$	6. 54.4	$T = \frac{21.3 + 21.1}{2} = 21.20$
7. 33.4		7. 28.1		7. 54.7	
8. 03 1.8	$h_1 = 75$	8. 56.4	$h_2 = 75$	8. 54.6	$h = 75\% - 7\% = 68\%$
9. 29.8		9. 37 24.8		9. 55.0	
10. 58.1	$Q_1 = 13.0$	10. 53.0	$Q_2 = 6.0$	10. 54.9	$Q = \frac{13.0 + 6.0}{4} = 4.75$
11. 04 26.1					
$10c = 4^m 41^s.7$		$S_1 = 0^s 509 0338_8$		$200c = 1^h 33^m 54^s.72$	
$200c = \frac{4 41.7}{10} . 200 =$		$\Delta S_1 = - 155_9$		$1c = 28^s 1736$	
$= 1^h 33^m 54^s.0$		$\Delta S_2 = + 56_7$		$4c = 112.6944$	
$11^h 59^m 44^s.4$		$\Delta S_3 = - 15_4$		$S_1 = 0^s 5 + \frac{1}{112.6944} =$	
1 33 54.0		$\Delta S_4 = - 5_8$		$= 0^s 509 0338_8$	
$13^h 33^m 38^s.4$		$\Delta S_5 = - 15_3$		$1 - D = 0.0856$	
		$S = 0^s 509 0203,$			

Svarsību laika novērošana un aprēķins.

Bauskā, 2.8.35.

3. svārsts.

1. $13^h 48^m 21^s 4$		1. $15^h 23^m 48^s 0$		1. $200c = 1^h 35^m 26^s 6$		
2. 50.2	$t_1 = 21.1$	2. 24 16.6	$t_2 = 21.0$	2. 26.4	$t = \frac{21.1 + 21.0}{2} = 21.05$	
3. 49 18.7		3. 45.3		3. 26.6		
4. 47.7	$B_1 = 754.6$	4. 25 13.8	$B_2 = 754.4$	4. 26.1	$B' = \frac{754.6 + 754.4}{2} = 754.50$ $\Delta B = - 9.90$	
5. 50 15.9		5. 42.4		5. 26.5	$B = 753.60$	
6. 44.8	$T_1 = 21.1$	6. 26 11.2	$T_2 = 21.0$	6. 26.4	$T = \frac{21.1 + 21.0}{2} = 21.05$	
7. 51 13.2		7. 39.7		7. 26.5		
8. 42.1	$h_1 = 75$	8. 27 8.3	$h_2 = 75$	8. 26.2	$h = \frac{75\% - 7\%}{2} = 68\%$	
9. 52 10.4		9. 36.9		9. 26.5		
10. 39.3	$\alpha_1 = 13.0$	10. 28 5.7	$\alpha_2 = 6.0$	10. 26.4	$\alpha_v = \frac{13.0 + 6.0}{4} = 4.75$	
11. 53 7.8						
$10c = 4^m 46^s 4$		$S_1 = 0^s 508 88665$	$200c = 1^h 35^m 26^s 42$			
$200c = \frac{4 46.4}{10} \cdot 200 =$		$\Delta S_1 = - 151_3$	$1c = 28^s 6321$		$D = \frac{753.60 - 4.75}{818.63} =$	
$= 1^h 35^m 28^s 0$		$\Delta S_6 = + 57_1$	$4c = 114.5284$		$= \frac{748.85}{818.63} =$	
$13^h 48^m 21^s 4$		$\Delta S_9 = - 15_4$	$S_1 = 0^s 5 + \frac{1}{112.5284} =$		$= 0.9148$	
$1 35 28.0$		$\Delta S_{10} = - 5_8$	$= 0^s 508 88665$		$1-D = 0.0852$	
$15^h 23^m 49^s 4$		$S = 0^s 508 87358$				

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

*Gads.
Novērojuma vi-
ta un datums:*

1^o 33.9.
Riga
no 25 + 30 maiam.

Svārīgās Svārīgā temperatūra $T_{18^{\circ}C}$	Gaisa spiediens P	Gaisa temperatūra T	Gaisa mitums $h\%$	Gaisa blīvuma at- skirība no $1-D$	Amplitūdas nosajī- skalas iedalēs Δ_s	Attīkums no svārī- gās δ	Noverotais svārī- gās laiks S_1	Temp. korrekcija ΔS_1	Gaisa spied. korrekts. ΔS_2	Amplitūdas korrekts. ΔS_3	Sekundārās skaitības korr. ΔS_4	Chronometra gā- jiņa korrekts. ΔS_5	Svārīgās laiks S	
1	+0,20	749,90	17,9	67	0,0790	5,50	-2,00	0,508 3313	+10	+48	-21	-5	+35	0,508 3380
	+0,05	749,30	17,95	68	0,0798	5,00		3350	+2	+49	-17		+6	3385
	+0,60	759,50	17,55	70	0,0661	5,00		3324	+29	+40	-17		0	3374
	+1,40	759,90	17,65	70	0,0659	5,00		3339	+19	+40	-17		0	3376
2	+0,10	730,80	17,95	67	0,0785	5,75		0,508 5610	+5	+49	-23	-5	+35	0,508 5671
	+0,10	749,90	18,00	68	0,0791	5,00		5652	+5	+49	-17		+6	5690
	+0,35	759,90	17,85	70	0,0664	4,25		5667	+18	+41	-12		0	5709
	+0,30	759,70	17,75	70	0,0663	4,75		5667	+15	+41	-15		0	5703
3	0	750,20	18,10	67,5	0,0791	5,00		0,508 8668	0	+53	-17	-5	+6	0,508 8705
	+0,10	750,20	18,00	68,0	0,0788	5,00		8656	+5	+53	-17		+6	8698
	+0,25	759,90	17,85	70	0,0664	4,75		8646	+12	+44	-15		0	8682
	+0,35	759,70	17,70	70	0,0662	4,75		8664	+17	+44	-15		0	8705
4	+0,05	750,20	18,05	68	0,0790	4,75		0,509 0015	+2	+52	-15	-5	+6	0,509 0115
	+0,10	750,20	18,00	68	0,0788	5,00		0079	+5	+52	-17		+6	0112
	+0,35	759,80	17,75	70	0,0662	5,25		0046	+17	+44	-19		0	0083
	+0,35	759,70	17,75	70	0,0663	5,50		0049	+17	+44	-21		0	0084
1	+3,75	753,30	14,25	80	0,0625	4,25	2,05	0,508 3174	+182	+38	-12	-8	+32	0,508 3406
	+3,70	755,70	14,10	80	0,0591	4,62		3170	+180	+36	-14		+32	3396
	+4,85	758,50	13,20	80	0,0522	5,12		3165	+235	+32	-17		+2	3409
	+4,30	756,00	13,70	80	0,0573	4,25		3190	+209	+35	-12		+2	3416
2	+3,60	753,40	14,40	80	0,0630	5,50		0,508 5496	+180	+39	-20	-8	+32	0,508 5719
	+3,60	755,50	14,30	80	0,0600	4,25		5484	+180	+37	-12		+32	5713
	+4,70	757,70	13,35	80	0,0538	4,75		5524	+235	+33	-15		+2	5771
	+4,15	756,10	13,75	80	0,0573	4,25		5543	+207	+36	-12		+2	5768
3	+3,50	753,90	14,60	80	0,0631	4,38		0,508 8539	+174	+42	-12	-8	+32	0,508 8767
	+3,40	755,20	14,55	80	0,0612	4,62		8532	+169	+41	-14		+32	8752
	+4,55	757,00	13,70	80	0,0560	4,38		8514	+226	+38	-12		+2	8760
	+3,95	756,30	14,10	80	0,0583	5,12		8533	+196	+39	-17		+2	8745
4.	+3,40	754,30	14,55	80	0,0623	4,25		0,508 9933	+168	+41	-12	-8	+32	0,509 0154
	+3,40	754,70	14,60	80	0,0621	5,00		9924	+168	+41	-16		+32	0141

1933q.
Kabile.
no 1. + 5. jünijam

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Novērojumu vieta.	Svārsts. kg	B				T	H%	I-D	G	d	S	AS ₁	AS ₂	AS ₃	AS ₄	AS ₅	S
		18°-f	T	H%	I-D	G	d	S	AS ₁	AS ₂	AS ₃	AS ₄	AS ₅	AS ₅	AS ₅	S	
1933. q. Mikēciems, no 18.+21. jūnijam.																	
1.	+1.90	746.2	15.90	80	0.0772	5.25	2.05	0.508 3292	+92	+47	-18	-10	+44	0.508 3247			
	+1.85	744.4	16.30	80	0.0810	4.75		3137	+75	+49	-15	+10		3246			
	+1.50	745.8	16.40	80	0.0798	4.38		3239	+23	+49	-92	+17		3239			
	+1.90	749.9	16.75	80	0.0757	4.38		3187	+53	+46	-12	+49		3233			
															0.508 3244		
2.	+1.80	745.8	16.10	80	0.0784	4.00		0.508 5421	+90	+49	-10	-10	+44	0.508 5584			
	+1.65	744.2	16.30	80	0.0812	4.38		5458	+82	+51	-12	+44		5613			
	+1.30	746.4	16.55	80	0.0793	5.50		5460	+65	+49	-20	+17		5561			
	+1.15	749.2	16.65	80	0.0763	4.38		5470	+57	+47	-12	+49		5601			
															0.508 5590		
3.	+1.70	745.6	16.30	80	0.0795	4.38		0.508 8397	+84	+53	-12	-10	+44	0.508 8556			
	+1.65	744.2	16.20	80	0.0807	5.25		8424	+82	+54	-18	+44		8576			
	+1.20	746.6	16.70	80	0.0796	4.38		8468	+60	+53	-12	+17		8576			
	+1.10	748.1	16.70	80	0.0777	5.25		8451	+58	+52	-18	+49		8579			
															0.508 8572		
4.	+1.65	745.0	16.25	80	0.0801	4.38		0.508 9866	+82	+53	-12	-10	+44	0.508 0023			
	+1.70	744.4	16.15	80	0.0804	4.38		9858	+84	+53	-12	+44		0017			
	+1.15	746.8	16.75	80	0.0736	4.50		9884	+57	+53	-13	+49		0020			
	+1.20	747.0	16.70	80	0.0791	4.38		9895	+59	+52	-12	+49		0038			
															0.508 0024		
1933. q. Kolkā, no 1.+4. jūlijam.																	
1.	+0.80	760.8	16.50	75	0.0644	4.50	2.00	0.508 3079	+39	+39	-14	-9	+53	0.508 3137			
	+0.15	762.5	18.00	75	0.0641	4.75		3116	+7	+39	-15	+53		3191			
	+0.50	760.2	17.75	75	0.0661	4.38		3101	+24	+40	-13	+44		3187			
	+0.75	753.9	17.20	75	0.0645	5.12		3044	+36	+39	-18	+44		3176			
															0.508 3185		
2.	+0.45	761.4	17.90	75	0.0652	5.00		0.508 5445	+22	+41	-17	-9	+53	0.508 5535			
	+0.30	762.5	17.85	75	0.0636	5.12		5499	+15	+40	-18	+53		5580			
	+0.30	760.0	17.85	75	0.0667	4.75		5405	+15	+42	-15	+44		5572			
	+0.75	764.0	17.10	75	0.0640	4.75		5477	+37	+40	-15	+44		5574			
															0.508 5565		
3.	+0.25	761.9	18.00	75	0.0648	4.75		0.508 8432	+12	+43	-15	-9	+53	0.508 8516			
	+0.45	762.5	17.70	75	0.0638	5.12		8438	+22	+42	-18	+53		8526			
	+0.40	760.2	17.65	75	0.0659	4.75		8429	+20	+44	-15	+44		8513			
	+0.70	764.0	17.20	75	0.0644	4.38		8427	+35	+43	-13	+44		8527			
															0.508 8520		
4.	+0.50	760.2	17.50	75	0.0652	4.38		0.508 9878	+25	+43	-13	-9	+44	0.508 9968			
	+0.55	760.2	17.40	75	0.0649	4.75		9881	+27	+43	-15	+44		9971			
															0.508 9970		

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Svarstību laika novērojumu rezultāti.

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Novērojumu vieta.	Svārsts.	18°-f	B	T	h%	1-D	a _v	d	S _t	ΔS _t	ΔS _b	ΔS _a	ΔS _d	S	
														0,508 3384	0,508 3368
1934.g. Piebalga, no 20. + 22.jūn.	1.	-1,10 -0,45 -0,40 +0,10	730,4 732,0 733,6 738,4	19,10 18,25 18,20 17,85	85 85 85 85	0,1082 0,1034 0,1013 0,0941	5,12 4,38 5,88 4,75	2,00	0,508 3463 3417 3413 3394	-53 -22 -19 +5	+66 +63 +62 +57	-18 -13 -24 -15	-8 -66 -66 -72	-66 -66 -66 -72	0,508 3371 3358 3361 0,508 3368
	2.	-1,15 -0,75 -0,25 +0,15	730,6 732,7 734,4 738,4	19,15 18,50 18,00 17,70	85 85 85 85	0,1082 0,1034 0,0995 0,0935	4,38 5,88 5,50 5,88		0,508 5851 5824 5798 5784	-57 -37 -12 +8	+67 +64 +62 +58	-13 -24 -21 -24	-8 -66 -66 -72	-66 -66 -66 -72	0,508 5774 5753 5753 0,508 5756
	3.	-1,25 -1,20 +0,75 +0,30	731,0 732,2 737,0 738,2	19,25 18,95 17,00 17,55	85 85 85 85	0,1080 0,1056 0,0929 0,0933	4,38 5,12 5,50 5,88		0,508 8778 8783 8709 8711	-62 -59 +37 +14	+72 +71 +62 +62	-13 -18 -21 -24	-8 -66 -72 -72	-66 -66 -72 -72	0,508 8701 8703 8707 0,508 8698
	4.	-1,35 -1,40 +0,70 +0,50	731,4 731,8 737,6 738,0	19,30 19,25 17,15 17,45	85 85 85 85	0,1078 0,1071 0,0927 0,0932	4,75 5,88 5,88 4,38		0,509 0241 0251 0166 0165	-67 -69 +35 +25	+71 +71 +61 +62	-15 -24 -24 -93	-8 -66 -72 -72	-66 -66 -72 -72	0,509 0156 0155 0158 0159
1934.g. Balvi, no 25. + 27.jūn.	1.	+0,65 +0,15 -0,20 -0,80	754,2 753,1 753,1 751,9	17,60 18,40 18,50 19,20	70 70 70 70	0,0727 0,0767 0,0771 0,0811	4,38 4,38 5,12 4,38	2,00	0,508 3313 3350 3332 3389	+32 -7 -10 -39	+44 +47 +47 +49	-13 -13 -18 -13	-4 -101 -101 -66 -77	-101 -101 -66 -77	0,508 3271 3272 3281 3305 0,508 3282
	2.	+0,55 -0,45 -0,15 -0,95	754,1 752,9 752,9 751,8	17,75 18,75 18,65 19,40	70 70 70 70	0,0733 0,0782 0,0780 0,0818	5,88 5,12 5,88 5,88		0,508 5707 5758 5744 5780	+28 -22 -8 -47	+46 +49 +49 +51	-24 -18 -24 -24	-4 -101 -66 -77	-101 -101 -66 -77	0,508 5652 5662 5691 5679 0,508 5671
	3.	+0,40 -0,40 -0,30 -0,90	753,8 752,9 752,7 751,9	17,90 18,85 18,95 19,45	70 70 70 70	0,0742 0,0786 0,0792 0,0819	4,75 4,38 5,88 4,75		0,508 8655 8683 8687 8709	+20 -20 -15 -45	+50 +53 +53 +55	-15 -13 -24 -15	-4 -101 -66 -77	-101 -101 -66 -77	0,508 8605 8598 8631 8623 0,508 8614
	4.	+0,25 0 -0,50 -0,70	753,5 753,2 752,4 752,2	18,15 18,50 19,20 19,35	70 70 70 70	0,0755 0,0770 0,0805 0,0812	4,38 5,12 5,00 4,38		0,509 0095 0106 0125 0157	+12 0 -25 -35	+50 +51 +53 +54	-13 -18 -17 -13	-4 -101 -66 -77	-101 -101 -66 -77	0,509 0039 0034 0066 0082 0,509 0055

Svārslību laika novērojumu rezultāti.

Svarstību laika novērojumu rezultāti.

Nōvērojumu vieta.		Sākums.	18°-t	B	T	h%	1-D	Q _v	d	S	AS _t	AS _b	AS _a	AS _b	AS _a	S
1934 g. Madona, no 7. + 10. jūl.	1.	-1,25	741,6	19,55	75	0,0954	5,12	2,00	0,508 3425	-61	+58	-18	-2	-49	0,508 3353	
		-1,20	743,9	19,45	75	0,0921	4,37		3447	-58	+56	-13	-2	-77	3353	
		-1,20	742,9	19,60	75	0,0939	5,87		3358	-58	+57	-24	-53	-53	3278	
		-1,25	741,2	19,45	75	0,0954	5,12		3476	-61	+58	-18	-53	-53	3394	
1934 g. Madona, no 7. + 10. jūl.	2.	-1,40	744,4	19,75	75	0,0926	5,12		0,508 5844	-70	+58	-18	-2	-49	0,508 5763	
		-1,25	744,0	19,55	75	0,0924	4,75		5859	-62	+58	-15	-77	-77	5761	
		-1,40	742,8	19,80	75	0,0947	5,12		5807	-70	+59	-18	-53	-53	5723	
		-1,40	741,3	19,70	75	0,0962	5,37		5850	-70	+60	-20	-53	-53	5765	
1934 g. Madona, no 7. + 10. jūl.	3.	-1,60	741,9	20,00	75	0,0937	5,12		0,508 8782	-79	+63	-18	-2	-49	0,508 8697	
		-1,40	743,9	19,70	75	0,0930	4,25		8782	-69	+63	-12	-77	-77	8685	
		-1,50	742,4	19,85	75	0,0954	5,87		8780	-74	+64	-24	-53	-53	8691	
		-1,50	741,5	19,90	75	0,0966	5,50		8781	-74	+65	-21	-53	-53	8696	
1934 g. Madona, no 7. + 10. jūl.	4.	-1,60	744,0	19,90	75	0,0936	5,87		0,509 0259	-79	+62	-24	-2	-49	0,509 0167	
		-1,50	743,9	19,75	75	0,0931	5,87		0255	-74	+62	-24	-77	-77	0140	
		-1,45	742,2	19,75	75	0,0952	5,87		0247	-72	+63	-24	-53	-53	0159	
		-1,45	742,0	19,80	75	0,0957	5,50		0234	-72	+63	-21	-53	-53	0149	
1934 g. Rīga, no 11. + 15. jūl.	1.	-1,95	755,8	20,05	70	0,0792	5,87	2,00	0,508 3429	-95	+48	-24	-4	-40	0,508 3314	
		-1,70	756,3	19,80	70	0,0778	4,37		3418	-82	+47	-13	-24	-24	3342	
		-1,80	755,4	19,90	70	0,0792	4,75		3392	-87	+48	-15	-24	-24	3310	
		-2,00	754,7	20,15	70	0,0809	4,38		3411	-97	+49	-13	-31	-31	3315	
1934 g. Rīga, no 11. + 15. jūl.	2.	-1,85	755,8	19,95	70	0,0790	5,50		0,508 5832	-92	+49	-21	-4	-40	0,508 5724	
		-1,55	756,4	19,65	70	0,0771	5,75		5803	-77	+48	-23	-24	-24	5723	
		-1,80	755,2	19,90	70	0,0795	5,12		5807	-90	+49	-18	-24	-24	5720	
		-1,95	754,6	20,15	70	0,0810	5,12		5828	-97	+50	-18	-31	-31	5728	
1934 g. Rīga, no 11. + 15. jūl.	3.	-1,80	755,8	19,90	70	0,0787	5,12		0,508 8765	-89	+53	-18	-4	-40	0,508 8667	
		-1,75	756,4	19,80	70	0,0776	5,50		8755	-87	+52	-21	-40	-40	8655	
		-1,80	755,2	19,85	70	0,0793	4,37		8735	-89	+53	-13	-24	-24	8658	
		-1,85	754,7	20,00	70	0,0804	4,37		8743	-92	+54	-13	-31	-31	8657	
1934 g. Rīga, no 11. + 15. jūl.	4.	-1,80	755,9	19,85	70	0,0784	4,75		0,509 0224	-89	+52	-15	-4	-40	0,509 0128	
		-1,80	756,2	19,80	70	0,0779	5,87		0211	-89	+52	-24	-40	-40	0106	
		-1,80	755,4	19,80	70	0,0789	4,37		0200	-89	+52	-13	-24	-24	0122	
		-1,75	754,8	19,85	70	0,0797	5,12		0219	-87	+53	-18	-31	-31	0132	

Svarstību laika novērojumu rezultāti.

Novērojumu vieta.	Svarsts.	Svarīgi												ΔS^u	ΔS^d	ΔS^s	ΔS^v	S
		$18^{\circ}+t$	B	T	$h\%$	$1-D$	a_1	d	S	ΔS^+	ΔS^0	ΔS^b	ΔS^s					
1935.g. Rīga, no 8. + 12. jūl.	1.	-2,85	758,6	21,05	61	0,0785	4,37	2,10	0,508 3456 ₂	-138 ₃	+47 ₂	-11 ₈	-3 ₄	-17 ₃	0,508 3333			
		-2,60	757,7	21,80	61	0,0788	5,12		3409 ₁	-126 ₂	+48 ₀	-16 ₂		+2 ₀	3313			
		-2,85	758,0	20,70	61	0,0781	5,87		3422 ₇	-123 ₇	+47 ₆	-21 ₄		+2 ₀	3324			
		-2,07	761,6	20,25	61	0,0721	5,87		3415 ₈	-100 ₇	+44 ₀	-21 ₄		-2 ₀	3332		0,508 3326	
1935.g. Rīga, no 8. + 12. jūl.	2.	-2,80	758,4	20,95	61	0,0784	5,87		0,508 5840 ₀	-139 ₈	+48 ₃	-21 ₄	-3 ₄	-17 ₃	0,508 5707			
		-2,65	757,3	20,85	61	0,0794	5,87		5825 ₉	-132 ₃	+49 ₄	-21 ₄		+2 ₀	5720			
		-2,45	758,2	20,60	61	0,0775	4,37		5781 ₄	-122 ₃	+48 ₂	-11 ₈		+2 ₀	5694			
		-2,05	761,5	20,20	61	0,0720	5,00		5815 ₇	-102 ₃	+44 ₈	-15 ₅		-2 ₀	5737		0,508 5714	
1935.g. Rīga, no 8. + 12. jūl.	3.	-2,80	758,3	20,90	61	0,0784	4,37		0,508 8764 ₃	-138 ₉	+52 ₅	-11 ₈	-3 ₄	-17 ₃	0,508 8645			
		-2,60	756,9	20,85	61	0,0799	5,12		8731 ₁	-129 ₀	+53 ₅	-16 ₂		+2 ₀	8638			
		-2,46	758,3	20,55	61	0,0772	5,12		8758 ₆	-119 ₀	+57 ₇	-16 ₂		+2 ₀	8674			
		-2,00	761,3	20,20	61	0,0723	5,12		8726 ₃	-99 ₂	+48 ₄	-16 ₂		-2 ₀	8636		0,508 8648	
1935.g. Rīga, no 8. + 12. jūl.	4.	-2,50	756,6	20,70	61	0,0798	4,75		0,509 0203 ₂	-123 ₇	+52 ₈	-14 ₀	-3 ₄	+2 ₀	0,509 0117			
		-2,40	758,3	20,50	61	0,0770	4,37		0231 ₉	-118 ₈	+57 ₀	-11 ₈		+2 ₀	0151			
		-2,05	761,0	20,25	61	0,0728	5,12		0191 ₃	-101 ₅	+48 ₂	-16 ₂		-2 ₀	0116		0,509 0128	
1935.g. Jelgava, no 15. + 17. jūl.	1.	-0,30	758,7	18,70	76	0,0739	4,37	2,00	0,508 3330 ₈	-146 ₆	+45 ₀	-13 ₀	-5 ₃	-16 ₃	0,508 3327			
		-0,75	755,15	18,90	76	0,0765	5,12		3362 ₆	-36 ₄	+46 ₆	-18 ₀		-37 ₆	3312			
		-0,65	754,9	18,90	76	0,0768	5,87		3370 ₅	-31 ₅	+46 ₈	-23 ₆		-37 ₆	3319			
		-0,90	753,9	19,20	78,5	0,0793	5,50		3383 ₂	-43 ₇	+48 ₃	-20 ₇		-24 ₄	3337		0,508 3324	
1935.g. Jelgava, no 15. + 17. jūl.	2.	-0,45	756,6	18,75	76	0,0742	4,37		0,508 5749 ₀	-225 ₇	+16 ₂	-13 ₀	-5 ₃	-16 ₃	0,508 5738			
		-0,65	755,2	18,90	76	0,0764	4,75		5772 ₉	-32 ₄	+47 ₆	-15 ₄		-37 ₆	5736			
		-0,45	754,7	18,75	76	0,0765	5,12		5768 ₇	-225 ₇	+47 ₆	-18 ₀		-24 ₄	5741			
		-0,90	753,8	19,15	78,5	0,0792	5,87		5777 ₀	-449 ₃	+49 ₃	-23 ₆		-24 ₄	5728		0,508 5734	
1935.g. Jelgava, no 15. + 17. jūl.	3.	-0,55	756,4	18,75	76	0,0744	5,12		0,508 8683 ₁	-27 ₃	+49 ₈	-18 ₀	-5 ₃	-16 ₃	0,508 8666			
		-0,60	755,3	18,80	76	0,0760	5,12		8688 ₂	-29 ₈	+50 ₉	-18 ₀		-37 ₆	8648			
		-0,65	754,7	18,95	76	0,0772	4,37		8692 ₀	-32 ₂	+57 ₇	-13 ₀		-24 ₄	8669			
		-0,90	753,7	19,15	78,5	0,0793	4,75		8693 ₂	-446 ₆	+53 ₁	-15 ₄		-24 ₄	8657		0,508 8660	
1935.g. Jelgava, no 15. + 17. jūl.	4.	-0,60	756,0	18,80	76	0,0751	5,12		0,509 0134 ₁	-29 ₇	+49 ₇	-18 ₀	-5 ₃	-37 ₆	0,509 0093			
		-0,60	755,5	18,80	76	0,0757	4,37		0163 ₄	-29 ₇	+50 ₁	-13 ₀		-37 ₆	0128			
		-0,75	754,4	19,10	76	0,0781	5,87		0167 ₁	-37 ₁	+57 ₇	-23 ₆		-24 ₄	0128			
		-0,85	753,9	19,15	78,5	0,0791	4,37		0167 ₉	-42 ₁	+52 ₄	-13 ₀		-24 ₄	0136		0,509 0121	

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Svārslību laika novērojumu rezultāti.

Svārslību laika novērojumu rezultāti.

Novērojumu vieta.	Svārītās. 18. t	B	T	h%	1-D	a	d	S	Δ ⁺	Δ ⁻	Δ ^o	Δ ^g	Δ ^s	Δ ^v	S	
1. -1,40 761,6 19,55 73 0,0706 4,37 2,00 0,508 33916 -67,9 +43,0 -13,0 -2,8 -26,9 0,508 3323	-1,40 760,4 19,40 73 0,0716 5,12 3383, -67,9 +43,0 -18,0 -2,8 -26,9 3311															
-1,45 758,95 19,55 73 0,0739 5,87 3393, -70,4 +45,0 -23,6 -6,6 3336	-1,80 756,8 19,80 73 0,0774 4,75 3378, -87,3 +47,2 -15,4 -6,6 3314															
2. -1,80 756,9 19,80 73 0,0773 5,87 0,508 57859 -89, -148, -23,6 -2,8 -6,6 0,508 5711	-1,40 758,85 19,70 73 0,0749 5,12 5803, -69, +46,6 -18,0 -6,6 5753															
-1,40 760,6 19,40 73 0,0713 5,87 5798, -69, +44,4 -23,6 -26,9 5720	-1,40 761,4 19,55 73 0,0709 4,37 5805, -69, +44,4 -13,0 -26,9 5737															
3. -1,40 761,2 19,50 73 0,0709 5,12 0,508 8736, -69, +47,5 -18,0 -2,8 -26,9 0,508 8667	-1,40 760,7 19,40 73 0,0712 5,87 8735, -69, +47, -23,6 -26,9 8660															
-1,35 759,2 19,85 73 0,0758 5,12 8716, -86,8 +50,8 -18,0 -6,6 8648	-1,80 757,0 19,80 73 0,0771 5,87 8704, -89,3 +51,6 -23,6 -6,6 8634															
4. -1,40 760,9 19,50 73 0,0713 5,50 0,509 0189, -69, -47,2 -20,7 -2,8 -26,9 0,509 0117	-1,40 760,7 19,45 73 0,0714 4,78 0199, -69, -47,3 -15,4 -26,9 0133															
-1,80 757,85 19,85 73 0,0763 5,87 0191, -89, -50,8 -23,6 -6,6 0120	-1,80 757,4 19,80 73 0,0766 5,87 0180, -89, -50,7 -33,6 -6,6 0109															
1. -2,10 765,45 20,30 78 0,0689 6,12 2,00 0,508 4517, -101,9 +43,6 -25,6 -6,4 +16,3 0,508 4443	-2,25 764,7 20,30 78 0,0699 5,87 4373, -109,2 +44,3 -23,5 +16,3 4484															
-2,20 764,4 20,20 78 0,0699 4,37 4554, -106,7 +44,3 -13,0 -5,1 4467	-2,35 763,2 20,40 78 0,0721 4,37 4566, -114,0 +46,7 -18,0 -5,1 4473															
2. -2,15 765,4 20,30 78 0,0690 6,12 0,508 58189, -104,3 +44,4 -14,6 -6,4 +16,3 0,508 5754	-2,25 764,5 20,30 78 0,0701 5,12 5827, -112,3 +45, -17,9 +16,3 5753															
-2,25 764,4 20,30 78 0,0702 4,87 5832, -112,3 +45,2 -16,1 -5,1 5737	-2,35 763,3 20,40 78 0,0719 5,12 5796, -117,3 +46,3 -17,9 -5,1 5696															
3. -2,20 765,2 20,25 78 0,0691 4,75 0,508 8727, -109,2 +45,4 -15,4 -6,4 +16,3 0,508 8658	-2,25 764,4 20,30 78 0,0702 5,50 8744, -111,6 +46, -20, -6,4 +16,3 8668															
-2,25 764,1 20,30 78 0,0706 5,12 8717, -111,6 +46,4 -17,9 -5,1 8623	-2,35 763,4 20,40 78 0,0718 5,25 8766, -116,0 +47,2 -18,0 -5,1 8667															
4. -2,20 764,75 20,30 78 0,0698 5,12 0,509 0238, -108,9 +44,4 -17,9 6,4 +16,3 0,509 0166	-2,25 764,5 20,30 78 0,0701 5,87 0230, -111,4 +45, -23,6 +16,3 0151															
-2,30 763,8 20,35 78 0,0712 5,25 0285, -113,8 +45,8 -18,8 -5,1 0187	-2,35 763,7 20,4 78 0,0715 4,87 0286, -116,3 +46,0 -16,1 -5,1 0189															

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Svārstību laika novērojumu rezultāti:

Novērijumu vieta.	Sākums.	18°-t	B	T	h%	f-D	Q _z	d	S ₁	S ₂	ΔS ₀	ΔS ₀	ΔS ₀	ΔS ₀	S
1.	-3,70 -4,00 -4,00 -3,90	754,6 754,75 754,75 753,70	21,90 22,00 22,0 22,05	76 77,5 78 75	90877 90880 90888 90892	5,25 5,75 4,37 5,12	2,00	0,508 4673 ₃ 4584 ₉ 4534 ₉ 4561 ₃	-179 ₅ -194 ₁ -194 ₁ -189 ₂	+55 ₅ +55 ₇ +56 ₂ +56 ₅	-18 ₈ -22 ₆ -13 ₀ -18 ₀	-2 ₈ -8 ₆ -8 ₆ -26 ₅	-8 ₆ -8 ₆ -8 ₆ -26 ₅	0,508 4359 4392 4373 4381	0,508 4376
2.	-3,85 -4,00 -3,80 -3,85	754,55 754,5 754,10 753,8	22,05 22,00 21,70 22,00	76 77 76 73	90883 90883 90876 90888	5,00 5,50 5,12 5,12		0,508 5839 ₇ 5885 ₆ 5892 ₆ 5877 ₂	-192 ₂ -199 ₇ -189 ₇ -198 ₂	-56 ₈ -56 ₈ +56 ₄ +57 ₁	-17 ₁ -20 ₇ -18 ₀ -18 ₀	-2 ₈ -8 ₆ -26 ₅ -26 ₅	-8 ₆ -8 ₆ -5711 5712	0,508 5676 5711 5695	0,508 5698
3.	-3,90 -4,05 -3,95 -3,85	754,35 754,3 754,15 753,65	22,10 22,15 22,10 22,00	76 77,5 75,5 73,5	90887 90898 90889 90890	5,87 6,00 5,37 5,75		0,508 8824 ₉ 8792 ₄ 8830 ₂ 8781 ₆	-193 ₄ -200 ₉ -195 ₉ -191 ₀	+58 ₃ +59 ₀ +58 ₄ +58 ₅	-23 ₅ -24 ₆ -19 ₆ -22 ₆	-2 ₈ -8 ₆ -26 ₅ -26 ₅	-8 ₆ -8 ₆ 8644 8597	0,508 8655 8615	0,508 8628
4.	-4,00 -4,10 -3,95 -3,90	754,2 754,2 753,9 753,6	22,15 22,30 22,10 22,05	77 78 74,5 74	90891 90898 90891 90892	4,50 6,50 4,62 5,37		0,509 0344 ₂ 0334 ₁ 0335 ₇ 0346 ₂	-198 ₀ -202 ₉ -195 ₅ -193 ₀	+57 ₄ +57 ₈ +57 ₄ +57 ₄	-13 ₈ -28 ₈ -14 ₆ -19 ₆	-2 ₈ -8 ₆ -26 ₅ -26 ₅	-8 ₆ -8 ₆ 0149 0154	0,509 0178 0149	0,509 0161
1.	-3,95 -4,20 -4,10 -4,10	752,6 750,9 750,55 750,0	21,85 22,20 22,10 22,30	75 75 75 74,5	90899 90933 90932 90945	5,50 5,12 5,62 5,12	2,00	0,508 4552 ₀ 4583 ₇ 4539 ₆ 4532 ₁	-191 ₇ -203 ₈ -198 ₉ -198 ₉	+56 ₉ +59 ₁ +59 ₀ +58 ₉	-20 ₇ -18 ₀ -21 ₆ -18 ₈	-3 ₃ +34 ₁ +34 ₁ +34 ₁	-5 ₆ 4432 4409 4405	0,508 4388	0,508 4409
2.	-3,90 -4,30 -4,00 -3,95	752,55 751,0 750,15 750,20	21,95 22,35 22,00 22,05	75 75 74,5 75	90903 90936 90933 90935	5,25 4,50 5,62 4,62		0,508 5898 ₃ 5903 ₄ 5837 ₉ 5884 ₅	-194 ₇ -214 ₆ -199 ₇ -197 ₂	+58 ₇ +60 ₂ +60 ₂ +60 ₂	-18 ₈ -13 ₈ -21 ₆ -14 ₆	-3 ₃ +34 ₁ +34 ₁ +34 ₁	-5 ₆ 5698 5707 5764	0,508 5734	0,508 5726
3.	-3,90 -4,40 -3,90 -3,90	752,3 751,0 750,1 750,2	22,00 22,50 21,80 21,95	75 75 74 75	90908 90941 90927 90931	4,50 5,50 4,50 5,37		0,508 8778 ₉ 8806 ₀ 8735 ₉ 8806 ₆	-193 ₄ -218 ₂ -193 ₄ -193 ₄	+59 ₆ +61 ₈ +60 ₉ +61 ₁	-13 ₈ -20 ₇ -13 ₈ -19 ₇	-3 ₃ +34 ₁ +34 ₁ +34 ₁	-5 ₆ 8660 8620 8685	0,508 8622	0,508 8647
4.	-3,95 -4,05 -3,90 -3,90	752,0 751,5 750,15 750,20	22,05 22,20 21,90 21,90	75 75 74,5 74,5	90913 90924 90929 90929	4,25 5,25 6,00 5,00		0,509 0282 ₆ 0318 ₂ 0285 ₀ 0297 ₅	-195 ₅ -200 ₄ -193 ₀ -193 ₀	+58 ₈ +59 ₃ +59 ₈ +59 ₈	-12 ₃ -18 ₈ -24 ₆ -17 ₁	-3 ₃ -5 ₆ +34 ₁ +34 ₁	-5 ₆ 0150 0158 0178	0,509 0125	0,509 0153

Svārstību laika novērojumu rezultāti.

Novērojumu vieta.	Sāksts.	18.-t	B	T	h%	1-D	G	D	S	AS	AS ^o	AS ^a	AS ^b	AS ^c	S	
																1937. g. Rīga, no 25. - 27. aug.
1.	-345	764,05	21,60	76	0,0757	5,87	2,00	0,508	4505 ₅	-167 ₄	+47 ₆	-236	-3 ₀	+52 ₄	0,508	4411
	-375	764,0	21,85	77	0,0762	5,12			4472 ₈	-182 ₀	+48 ₃	-18 ₀		+52 ₄		4370
	-3,60	764,8	21,70	77	0,0747	4,75			4443 ₃	-174 ₇	+47 ₃	-45 ₄		+70 ₂		4368
	-3,75	765,1	21,85	76	0,0747	5,00			4470 ₈	-182 ₀	+47 ₃	-17 ₁		+70 ₂		4386
															0,508	4384
2.	-3,60	764,1	21,65	76	0,0752	5,25		0,508	5819 ₃	-179 ₇	+48 ₄	-18 ₈	-3 ₀	+52 ₄	0,508	5719
	-3,70	763,8	21,75	77	0,0760	4,37			5808 ₉	-184 ₇	+48 ₉	-13 ₀		+52 ₄		5710
	-3,70	765,1	21,80	77	0,0746	5,50			5805 ₂	-184 ₇	+48 ₀	-28 ₇		+70 ₂		5715
	-3,80	765,1	21,85	76	0,0747	4,75			5819 ₂	-189 ₇	+48 ₁	-15 ₄		+70 ₂		5729
															0,508	5718
3.	-3,60	764,1	21,70	77	0,0755	4,50		0,508	8731 ₁	-178 ₆	+49 ₆	-13 ₈	-3 ₀	+52 ₄	0,508	8638
	-3,70	763,6	21,75	77	0,0763	5,50			8736 ₅	-183 ₅	+50 ₁	-20 ₇		+52 ₄		8632
	-3,70	765,1	21,80	77	0,0746	4,50			8716 ₈	-183 ₅	+49 ₀	-13 ₈		+70 ₂		8636
	-3,75	765,1	21,85	76	0,0747	5,37			8709 ₆	-186 ₀	+49 ₁	-19 ₆		+70 ₂		8620
															0,508	8632
4.	-365	763,9	21,75	77	0,0759	4,87		0,509	0265 ₆	-180 ₆	+48 ₉	-16 ₂	-3 ₀	+52 ₄	0,509	0167
	-3,65	763,2	21,75	77	0,0768	4,87			0251 ₃	-180 ₆	+49 ₄	-16 ₂		+52 ₄		0156
	-3,70	765,15	21,80	76	0,0745	5,37			0255 ₈	-183 ₁	+48 ₀	-19 ₆		+70 ₂		0168
	-3,75	765,15	21,85	76	0,0747	5,37			0202 ₁	-185 ₆	+48 ₁	-19 ₆		+70 ₂		0112
															0,509	0151

Novērotā smaguma spēka aprēķins.

Novērošanas vietas attīstīšojošo smaguma spēku, saņemot no Rīgas (Universitātes Ģeodēzijas institūtam) noteikto smaguma spēku, ietekmē svārstību pamatformulu saņemtā,

Rīgai $S = \sqrt{g_i}$ un citam novērošanas punktam $S_j = g_i \frac{g}{g_j}$,
no kurienes novērotā punkta smaguma spēks: $S_j = g \frac{g^2}{g_j^2}$,
var atrīvēt arī rindā: $S_j = g - 2g \frac{S_j - S}{S} + 3g \left(\frac{S_j - S}{S} \right)^2 - 4g \left(\frac{S_j - S}{S} \right)^3$.

Rindu formulā jau 2 kāpes lokačis sava niecigumā būtīgi
vairs rezultātus neizteikmē un tāpēc formula iegūst vienkāršāku
sānu · eido: $S_j = g - 2g \frac{S_j - S}{S}$, kur

g - smaguma spēks Rīgā

S - svārstības loks Rīgā

un S_j - " " " noteicināta punkta.

Starplauktiskos novērojumos Rīgai noteiktais un
novērošanas augstumam Ģeodēzijas institūtā attie-
cinotais smaguma spēks: $g = 981,658$ goli:

Visu svārsto vidējais svārstības loks Rīgas no-
vērgumiem $S = 0,508695$

Ievietojot šīs skaitliskās vērtības formулā
un apzīmējot $S_j - S$ ar ΔS ,

$$S_j = 981,658 - 2 \cdot 981,658 \cdot \frac{\Delta S}{0,508695} = \underline{\underline{981,658 - 3850,05}}$$

Lielgāt šo skaitlisko izleīts un aprēķināti novērotā
vielu smaguma spēki.

Novērojumu vietu un pamatpunktu svārstību
loku diferenci, pamatpunktam nemiņts vidējais an-
tmetiskais svārstības loks no abiem novērgumiem vietu
ieslēdzosiem pamatpunktu svārstību loka rezultātiem.

Irriēnumums vienīgi tas gadījumos, kad kon-
statējamas svārsto garumu maiņas.

1934. un 1935. g. novērgumiem svārstībām nav garumu
maiņu. 1937. g novērgumiem 1. svārsto maiņjis savu garu-
mu viļū starp pirmo un otro novērojumu sēriju
Bukmenīcā. 1933. gadā starp novērgumiem Jēkabpilī
un Rīgā savu garumu maiņjis 2. svārsto, bet starp
novērgumiem Ēmbūtē un Ēdole 4. svārsts.

Svārsto garumu maiņu gadījumos svārstību
diferencēm līdz maiņai nemiņts pirmais, bet pēc maiņas
šajos novērgumiem ieslēgposcīs pamatpunktē svārstību
loku rezultāts.

Svārstību laika diferenčes.

	Svārstī	Svārstības laiku diferenčes ΔS	V	VV	Svārstības laiku diferenču vidējās kvadr. kļūdas.
Kabile - Rīga	1. 2. 3. 4.	+35.10 ⁻⁷ +46 +58 +49 $\Delta S = +47.10^{-7} \pm 5.10^{-7}$	-12 -1 +11 +2	144 1 121 4 $\overline{VV} = 270$	$m = \pm \sqrt{\frac{270}{4-1}} = \pm 9.5.10^{-7}$ $M = \pm \frac{9.5}{\sqrt{4}} = \pm 4.7.10^{-7}$
Embūte - Rīga	1. 2. 3. 4.	+57.10 ⁻⁷ +77 +69 +68 $\Delta S = +66.10^{-7} \pm 6.10^{-7}$	-15 +11 +3 +2	225 121 9 4 $\overline{VV} = 359$	$m = \pm \sqrt{\frac{359}{4-1}} = \pm 11.10^{-7}$ $M = \pm \frac{11.0}{\sqrt{4}} = \pm 5.5.10^{-7}$
Ēdole - Rīga	1. 2. 3. 4.	+25.10 ⁻⁷ +57 +29 +62 $\Delta S = +43.10^{-7} \pm 9.10^{-7}$	-18 +14 -14 +19	324 196 196 361 $\overline{VV} = 1077$	$m = \pm \sqrt{\frac{1077}{4-1}} = \pm 18.9.10^{-7}$ $M = \pm \frac{18.9}{\sqrt{4}} = \pm 9.4.10^{-7}$
Mikelciems - Rīga	1. 2. 3. 4.	-131.10 ⁻⁷ -107 -126 -124 $\Delta S = -122.10^{-7} \pm 5.10^{-7}$	-9 +15 -4 -2	81 225 16 4 $\overline{VV} = 326$	$m = \pm \sqrt{\frac{326}{4-1}} = \pm 10.4.10^{-7}$ $M = \pm \frac{10.4}{\sqrt{4}} = \pm 5.2.10^{-7}$
Kolka - Rīga	1. 2. 3. 4.	-187.10 ⁻⁷ -132 -178 -178 $\Delta S = -169.10^{-7} \pm 12.10^{-7}$	-18 -32 -9 -9	324 1360 81 81 $\overline{VV} = 1855$	$m = \pm \sqrt{\frac{1855}{4-1}} = \pm 24.9.10^{-7}$ $M = \pm \frac{24.9}{\sqrt{4}} = \pm 12.4.10^{-7}$

Svārstību laiku differences.

	Svārstī	Svarstību laika dife- rences ΔS	V	VV	Svārstību laika diferenču vidējās kvadr. klūdas
Mērsrags - Rīga	1. 2. 3. 4.	$-97 \cdot 10^{-7}$ -69 -102 -80 $\Delta S = -87 \cdot 10^{-7} \pm 8 \cdot 10^{-7}$	-10 +18 -15 +7	100 324 225 49 $\bar{VV} = 698$	$m = \pm \sqrt{\frac{698}{4-1}} = \pm 15,3 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{15,3}{\sqrt{4}} = \pm 7,6 \cdot 10^{-7}$
Dunte - Rīga	1. 2. 3. 4.	$-54 \cdot 10^{-7}$ -27 -36 -74 $\Delta S = -48 \cdot 10^{-7} \pm 10 \cdot 10^{-7}$	-6 +21 -12 -26	36 441 144 676 $\bar{VV} = 1297$	$m = \pm \sqrt{\frac{1297}{4-1}} = \pm 20,8 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{20,8}{\sqrt{4}} = \pm 10,4 \cdot 10^{-7}$
Ainaži - Rīga	1. 2. 3. 4.	$-263 \cdot 10^{-7}$ -240 -257 -268 $\Delta S = -257 \cdot 10^{-7} \pm 6 \cdot 10^{-7}$	-6 +17 0 -11	36 289 0 121 $\bar{VV} = 446$	$m = \pm \sqrt{\frac{446}{4-1}} = \pm 12,2 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{12,2}{\sqrt{4}} = \pm 6,1 \cdot 10^{-7}$
Valmiera - Rīga	1. 2. 3. 4.	$-87 \cdot 10^{-7}$ -64 -78 -79 $\Delta S = -77 \cdot 10^{-7} \pm 5 \cdot 10^{-7}$	-11 +13 -1 -2	121 169 1 4 $\bar{VV} = 295$	$m = \pm \sqrt{\frac{295}{4-1}} = \pm 9,9 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{9,9}{\sqrt{4}} = \pm 4,9 \cdot 10^{-7}$
Valka - Rīga	1. 2. 3. 4.	$-231 \cdot 10^{-7}$ -193 -194 -197 $\Delta S = -204 \cdot 10^{-7} \pm 9 \cdot 10^{-7}$	-27 +7 +10 +7	729 49 100 49 $\bar{VV} = 927$	$m = \pm \sqrt{\frac{927}{4-1}} = \pm 17,6 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{17,6}{\sqrt{4}} = \pm 8,8 \cdot 10^{-7}$

Svārstību laika differences.

	Svārstī	Svārstību laika differences ΔS	V	VV	Svārstību laika differenču vidējās kvadr. klūdas
<i>Alūksne - Rīga</i>	1. 2. 3. 4.	$-59 \cdot 10^{-7}$ -28 -60 -45 $\Delta S = -48 \cdot 10^{-7} \pm 8 \cdot 10^{-7}$	-11 +20 -12 +3	121 400 1444 9 $\overline{[VV]} = 674$	$m = \pm \sqrt{\frac{674}{4-1}} = \pm 15 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{15,0}{\sqrt{4}} = \pm 7,5 \cdot 10^{-7}$
<i>Koknese - Rīga</i>	1. 2. 3. 4.	$+45 \cdot 10^{-7}$ $+32$ $+19$ $+9$ $\Delta S = +26 \cdot 10^{-7} \pm 8 \cdot 10^{-7}$	+19 +6 -7 -17	361 36 49 289 $\overline{[VV]} = 735$	$m = \pm \sqrt{\frac{735}{4-1}} = \pm 15,6 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{15,6}{\sqrt{4}} = \pm 7,8 \cdot 10^{-7}$
<i>Višķi - Rīga</i>	1. 2. 3. 4.	$+227 \cdot 10^{-7}$ $+218$ $+201$ $+191$ $\Delta S = +209 \cdot 10^{-7} \pm 8 \cdot 10^{-7}$	+18 +9 -8 -18	324 81 81 324 $\overline{[VV]} = 793$	$m = \pm \sqrt{\frac{793}{4-1}} = \pm 16,2 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{16,2}{\sqrt{4}} = \pm 8,1 \cdot 10^{-7}$
<i>Daugavpils - Rīga</i>	1. 2. 3. 4.	$+232 \cdot 10^{-7}$ $+228$ $+220$ $+225$ $\Delta S = +226 \cdot 10^{-7} \pm 2 \cdot 10^{-7}$	+6 +2 -6 -1	36 4 36 1 $\overline{[VV]} = 77$	$m = \pm \sqrt{\frac{77}{4-1}} = \pm 5,1 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{5,1}{\sqrt{4}} = \pm 2,5 \cdot 10^{-7}$
<i>Jēkabpils - Rīga</i>	1. 2. 3. 4.	$+158 \cdot 10^{-7}$ $+149$ $+123$ $+148$ $\Delta S = +144 \cdot 10^{-7} \pm 8 \cdot 10^{-7}$	+14 +5 -21 +4	196 25 441 16 $\overline{[VV]} = 678$	$m = \pm \sqrt{\frac{678}{4-1}} = \pm 15,1 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{15,1}{\sqrt{4}} = \pm 7,5 \cdot 10^{-7}$

Svārstību laika diferences.

	Svārstī	Svārstību laika dife- rences ΔS	V	VV	Svārstību laika diferenču vidējās kvadr. klūdās
Piebalga - Rīga	1. 2. 3. 4.	+40. 10^{-7} +28 +41 +33 $\Delta S = +36.10^{-7} \pm 3.10^{-7}$	+4 -8 -5 -3	16 64 25 9 $\bar{VV} = 114$	$m = \pm \sqrt{\frac{114}{4-1}} = \pm 6,2 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{6,2}{\sqrt{4}} = \pm 3,1 \cdot 10^{-7}$
Balvi - Rīga	1. 2. 3. 4.	-46. 10^{-7} -57 -43 -69 $\Delta S = -54.10^{-7} \pm 6.10^{-7}$	+8 -3 +11 -15	64 9 121 225 $\bar{VV} = 419$	$m = \pm \sqrt{\frac{419}{4-1}} = \pm 11,8 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{11,8}{\sqrt{4}} = \pm 5,9 \cdot 10^{-7}$
Rēzekne - Rīga	1. 2. 3. 4.	+178. 10^{-7} +167 +174 +168 $\Delta S = +172.10^{-7} \pm 3.10^{-7}$	+6 -5 +2 -4	36 25 4 16 $\bar{VV} = 81$	$m = \pm \sqrt{\frac{81}{4-1}} = \pm 5,2 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{5,2}{\sqrt{4}} = \pm 2,6 \cdot 10^{-7}$
Varaklāni - Rīga	1. 2. 3. 4.	+128. 10^{-7} +114 +119 +115 $\Delta S = +119.10^{-7} \pm 3.10^{-7}$	+9 -5 0 -4	81 25 0 16 $\bar{VV} = 122$	$m = \pm \sqrt{\frac{122}{4-1}} = \pm 6,4 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{6,4}{\sqrt{4}} = \pm 3,2 \cdot 10^{-7}$
Madona - Rīga	1. 2. 3. 4.	+16. 10^{-7} +25 +35 +30 $\Delta S = +26.10^{-7} \pm 4.10^{-7}$	-10 -1 +9 +4	100 1 81 16 $\bar{VV} = 198$	$m = \pm \sqrt{\frac{198}{4-1}} = \pm 8,1 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{8,1}{\sqrt{4}} = \pm 4,0 \cdot 10^{-7}$

Svārstību laika diferenčes.

	Svārsts	Svārstību laika diferenčes ΔS	V	VV	Svārstību laika diferenču vidējās kadr. klūdas.
Jelgava - Rīga	1. 2. 3. 4.	$+1 \cdot 10^{-7}$ $+12$ $+10$ -3 $\underline{\Delta S = +5 \cdot 10^{-7} \pm 4 \cdot 10^{-7}}$	-4 +7 +5 -8	16 49 25 64 $\underline{[VV] = 154}$	$m = \pm \sqrt{\frac{154}{4-1}} = \pm 7,1 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{7,1}{\sqrt{4}} = \pm 3,6 \cdot 10^{-7}$
Saldus - Rīga	1. 2. 3. 4.	$+40 \cdot 10^{-7}$ $+32$ $+45$ $+44$ $\underline{\Delta S = +40 \cdot 10^{-7} \pm 3 \cdot 10^{-7}}$	0 -8 +5 +4	0 64 25 16 $\underline{[VV] = 105}$	$m = \pm \sqrt{\frac{105}{4-1}} = \pm 5,9 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{5,9}{\sqrt{4}} = \pm 2,9 \cdot 10^{-7}$
Liepāja - Rīga	1. 2. 3. 4.	$+34 \cdot 10^{-7}$ $+37$ $+52$ $+42$ $\underline{\Delta S = +41 \cdot 10^{-7} \pm 4 \cdot 10^{-7}}$	-7 -4 +11 +1	49 16 121 1 $\underline{[VV] = 187}$	$m = \pm \sqrt{\frac{187}{4-1}} = \pm 7,9 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{7,9}{\sqrt{4}} = \pm 3,9 \cdot 10^{-7}$
Auce - Rīga	1. 2. 3. 4.	$+74 \cdot 10^{-7}$ $+90$ $+89$ $+83$ $\underline{\Delta S = +84 \cdot 10^{-7} \pm 4 \cdot 10^{-7}}$	-10 +6 +5 -1	100 36 25 1 $\underline{[VV] = 162}$	$m = \pm \sqrt{\frac{162}{4-1}} = \pm 7,3 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{7,3}{\sqrt{4}} = \pm 3,6 \cdot 10^{-7}$
Bauska - Rīga	1. 2. 3. 4.	$+86 \cdot 10^{-7}$ $+78$ $+84$ $+78$ $\underline{\Delta S = +82 \cdot 10^{-7} \pm 2 \cdot 10^{-7}}$	+4 -4 +2 -4	16 16 4 16 $\underline{[VV] = 52}$	$m = \pm \sqrt{\frac{52}{4-1}} = \pm 4,1 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{4,1}{\sqrt{4}} = \pm 2,0 \cdot 10^{-7}$

Svārstību laika differences.

	Svārsti	Svārstību laika differences ΔS	V	VV	Svārstību laika diferenču vidējās kvadr. kļūdas.
<i>Subata - Rīga</i>	1. 2. 3. 4.	$+256 \cdot 10^{-7}$ $+276$ $+279$ $+275$ $\underline{\Delta S = +272 \cdot 10^{-7} \pm 5 \cdot 10^{-7}}$	-16 +4 +7 +3	256 16 49 9 $\underline{[VV] = 330}$	$m = \pm \sqrt{\frac{330}{4-1}} = \pm 10,5 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{10,5}{\sqrt{4}} = \pm 5,2 \cdot 10^{-7}$
<i>Bukmuiža - Rīga</i>	1. 2. 3. 4.	$275 \cdot 10^{-7}$ 287 276 293 $\underline{\Delta S = +283 \cdot 10^{-7} \pm 5 \cdot 10^{-7}}$	-8 +4 -7 +10	64 16 49 100 $\underline{[VV] = 229}$	$m = \pm \sqrt{\frac{229}{4-1}} = \pm 10,5 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{10,5}{\sqrt{4}} = \pm 5,2 \cdot 10^{-7}$
<i>Jaunlatgale - Rīga</i>	1. 2. 3. 4.	$-8 \cdot 10^{-7}$ -28 -15 -2 $\underline{\Delta S = -13 \cdot 10^{-7} \pm 6 \cdot 10^{-7}}$	+5 -15 -2 -11	25 225 4 121 $\underline{[VV] = 375}$	$m = \pm \sqrt{\frac{375}{4-1}} = \pm 11,1 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{11,1}{\sqrt{4}} = \pm 5,6 \cdot 10^{-7}$
<i>Līgatne - Rīga</i>	1. 2. 3. 4.	$+25 \cdot 10^{-7}$ 0 +4 -10 $\underline{\Delta S = +5 \cdot 10^{-7} \pm 6 \cdot 10^{-7}}$	+20 -5 -1 -5	400 25 1 25 $\underline{[VV] = 454}$	$m = \pm \sqrt{\frac{454}{4-1}} = \pm 12,2 \cdot 10^{-7}$ $M = \pm \frac{12,2}{\sqrt{4}} = \pm 6,1 \cdot 10^{-7}$

Novērošanas vieta	Ģenerālās līku diferences $\Delta f_{\text{g}} \cdot 5 \cdot 5$ $1^{\circ} \cdot 10^{-7}$	Smaguma spēki diferences $\Delta g = 3000 \cdot 4.5$ gads	Novērošanas vietu smaguma spēki g. gads.
Rīga	—	—	981,658
Liepāja	+47 ± 4	-0,016 ± 0,002	981,642 ± 0,002
Ādaile	+43 ± 9	-0,017 ± 0,003	981,641 ± 0,003
Cēsis	+66 ± 6	-0,025 ± 0,002	981,633 ± 0,002
Mitčiems	-122 ± 5	+0,047 ± 0,002	981,705 ± 0,002
Kabile	+47 ± 5	-0,018 ± 0,002	981,640 ± 0,002
Saldus	+40 ± 3	-0,015 ± 0,001	981,643 ± 0,001
Kolkta	-109 ± 12	+0,065 ± 0,005	981,723 ± 0,005
Ouze	+84 ± 4	-0,032 ± 0,002	981,626 ± 0,002
Mērsrags	-87 ± 8	+0,034 ± 0,003	981,692 ± 0,003
Jelgava	+5 ± 4	-0,002 ± 0,002	981,655 ± 0,002
Bauska	+82 ± 2	-0,032 ± 0,001	981,626 ± 0,001
Oinaži	-257 ± 6	+0,099 ± 0,002	981,757 ± 0,002
Dundre	-48 ± 10	+0,018 ± 0,004	981,676 ± 0,006
Lielupe	+5 ± 6	-0,002 ± 0,002	981,656 ± 0,002
Vārnieras	-77 ± 5	+0,030 ± 0,002	981,688 ± 0,002
Koknese	+26 ± 8	-0,010 ± 0,003	981,648 ± 0,003
Jēkabpils	+164 ± 8	-0,058 ± 0,003	981,602 ± 0,003
Sudēta	+272 ± 5	-0,105 ± 0,002	981,553 ± 0,002
Diebaga	+36 ± 3	-0,014 ± 0,001	981,644 ± 0,001
Valka	-204 ± 9	+0,079 ± 0,003	981,737 ± 0,003
Madara	+26 ± 4	-0,010 ± 0,002	981,648 ± 0,002
Daugavpils	+226 ± 2	-0,087 ± 0,001	981,571 ± 0,001
Višķi	+209 ± 9	-0,081 ± 0,003	981,577 ± 0,003
Varakļāni	+119 ± 3	-0,046 ± 0,001	981,612 ± 0,001
Gulbene	-48 ± 8	+0,019 ± 0,003	981,677 ± 0,003
Balvi	-54 ± 6	+0,021 ± 0,002	981,679 ± 0,002
Rēzekne	+172 ± 3	-0,066 ± 0,001	981,592 ± 0,001
Bukmuiža	+283 ± 5	-0,109 ± 0,002	981,549 ± 0,002
Jaunlatgale	-13 ± 6	+0,005 ± 0,002	981,663 ± 0,002

Novērotie smaguma spēki, to solidzināšanai ar normālām teoretiķiem novērošanas vielu smaguma spēkiem atiecībām noteiktai gārdai, resp. sfēriai, virsmai. Praktiski parādītu neiklu virsmu pienākums jūras līmenis.

Ja normālo smaguma spēku izteiksme, sāk gandrīz pārbaudotā Cassinijs formula, atrisināta sfēriai virsmai ar matematiku, lai ārpus tās nebūtu iespējoties ūdens masu, tad novēroto smaguma spēku reducējot uz jūras līmeni, arī svārītikai novērošanas vietas augstums virs jūras līmena.

Tā kā massu pievilkšanas spēki ir patejī proporcionali attālumu kvadratiem, novērošanas vietas un jūras līmena augstumu smaguma spēku sakarību izteiks attiecība

$$\frac{g_0}{g_i} = \frac{(R+H)^2}{R^2} = \left(1 + \frac{H}{R}\right)^2$$

Te g_0 - smaguma spēks uz jūras līmeni.

g_i - smaguma spēks novērošanas augstumā

H - novērošanas augstums virs jūras līmena.

R - zemes lodes radius.

Pārveidgat šo izteiksmi un atmetot praktiski nenozīmīgos lielumus, smaguma spēku daļas,

$$\Delta g = g_0 - g_i = \frac{2g_0}{R} \cdot H,$$

Izteicot skaitliski šo novērojumu vietas bezmassu redukciju: $\Delta g = \frac{2 \cdot 981.66}{6386000} = 0,000308 \cdot H$

Te H novērgumu vietas augstums metros.

Divu samērō tuvu punktu novērto smaguma spēku salīdzināšanai vidi jāattiecinā vienam un tam pašam augstumam, ievērojot starp salīdzināšanas līmeni un novērjumu augstumu galosās massas. Darasti arī te par salīdzināšanas augstuma pieriem jūras līmeni.

Šīni gadījumā lieto Bouquer'a izteiksmi,

$$\Delta g' + \Delta g'' = \frac{2H}{R} \left(1 - \frac{3}{4} \frac{f}{D}\right) g_0,$$

te f - starp jūras līmeni un novērošanas augstumu esojo massu blīvums, un D visos zemes lodes massas vidējais blīvums = 5,5

Bouquer'a izteiksmē, kā redzam sastāv no divām daļām. Pirmā daļa $\Delta g' = \frac{2g_0}{R} \cdot H$, ir jau apskatītā bezmassu redukcija, bet otrā tā sauktais massu iespāids,

$$\Delta g'' = -\frac{3}{4} \frac{f}{D} \cdot \frac{2g_0}{R} \cdot H,$$

Novērošanas vietām starpmassu blīvumu sākvidēji pieriemot = 2,5

$$\Delta g'' = -0,000308 \cdot \frac{7,5}{22,0} \cdot H = -0,000105 H$$

Loti nelīdzīgās vietās bez tam vēl jāievēro topogrāfiskā redukcija, bet mūsu apstākļos tā jūtīmu tam nespēle un tāpēc arī novērta vērā.

Novērojumu vietas	Novērojamas vietas augstums			Smaguma spēkai reakcijas jūras līmenim		
	a) no apgārāta kārtējā zemes virsmas līdz jūras līmenim, metri	b) no zemes virsmas līdz jūras līmenim, metri	c) Kravu skums, metri	Dzīvības reakcija 0° galos	Mazuļu iegspējai 0° galos	Bausvera reakcija 0°+10° galos
Rīga	3,7	4,7	0,4	+0,003	-0,000	+0,003
Liepāja	7,2	3,0	10,2	+0,008	-0,001	+0,002
Ēdole	9,1	7,1	13,2	+0,023	-0,008	+0,005
Embute	16	125,5	127,1	+0,037	-0,013	+0,026
Mikelsons	1,1	3,3	4,4	+0,001	0,000	+0,001
Kobile	1,5	9,5	9,0	+0,033	-0,010	+0,020
Saldus	4,7	105,1	107,1	+0,033	-0,011	+0,022
Kokna	12	3,8	5,0	+0,002	+0,000	+0,002
Ouce	6,1	103,0	109,1	+0,034	-0,011	+0,023
Mērsrags	1,4	5,6	7,0	+0,002	-0,001	+0,001
Jelgava	9,9	5,3	9,2	+0,002	-0,001	+0,001
Bauska	10,9	39,4	44,3	+0,013	-0,006	+0,009
Ainaži	1,8	6,9	9,7	+0,003	-0,001	+0,002
Junte	1,1	5,7	16,8	+0,002	-0,001	+0,001
Līgatne	4,9	118,0	123,9	+0,039	-0,013	+0,026
Valka	3,2	43,9	67,1	+0,015	-0,005	+0,010
Koknese	9,7	67,8	69,5	+0,021	-0,007	+0,014
Jēkabpils	13	81,9	83,2	+0,026	-0,009	+0,017
urbota	0,8	139,3	140,1	+0,063	-0,015	+0,028
Piebalga	1,4	255,5	258,9	+0,079	-0,027	+0,052
Valka	9,0	51,8	51,8	+0,016	-0,005	+0,011
Modrīna	3,2	15,9	15,1	+0,048	-0,016	+0,032
Daugavpils	17	99,3	95,0	+0,029	-0,010	+0,019
Višķi	9,9	112,5	119,4	+0,037	-0,012	+0,025
Varakļāni	1,3	10,0	10,3	+0,032	-0,011	+0,021
Alūksne	9,9	189,2	190,1	+0,059	-0,020	+0,030
Balvi	9,0	110,5	119,5	+0,037	-0,013	+0,024
Rēzekne	1,0	154,1	155,1	+0,048	-0,016	+0,032
Bukavu	1,0	192,0	193,0	+0,059	-0,020	+0,039
Taunlotgale.	4,5	82,8	87,3	+0,027	-0,009	+0,018

Novērojumu vietu teoretiķois smaguma spēks.

Novērojumu vietu normālā smaguma spēka aprēķināšanai biežamos gadu desmitos atrisinātos vairākās formulas. Visas viņas pilnīgi, vai arī pa daļai pamatojas uz dažādās vietās izdarītām smaguma spēka novērojumiem.

Kā pirmo precīzāko šī veida formulu sastādījis Helmert 13. 1901. g. Tā uguodzīgās vietas ģeografiskam platumam atbilst normālais smaguma spēks.

$$f = 978,030 \left(1 + 0,005302 \sin^2 \varphi - 0,000007 \sin^2 2\varphi \right)$$

Formula atrisināta pēc mazākā kvadrātu parāmēno izmantojot 1603 novērojumu vietu rezultātus un ieguvusi tādā pat pēdējam laikam normālā smaguma spēka izskaitojumos plašu pielietošanu. Tāi atbilstošais zemes lodes saspiedums

$$\alpha = \frac{1}{298,2}$$

Ārējā veida formula no 348 novērojumu punktiem ievērojot izostācijas redukciju, atrisinājis 1917. g. Bowie

$$f = 978,039 \left(1 + 0,005294 \sin^2 \varphi - 0,000007 \sin^2 2\varphi \right)$$

Šīs formulas aprēķinam no minētiem 348 punktiem, 216 nenti Ziemeļu Amerikas savienotās valstīs, 42 - Kanādā, 73 - Indijā un 17 - Eiropā.
Atbilstošais zemes lodes saspiedums.

$$\alpha = \frac{1}{297,4}$$

1915. g. Helmerts apstrādājis 2736. novērojumu vietu rezultātus un nācis pie slēdzienu, ka saspiedums dažādos meridianos ir dažāds. un tuvākās zemes figūrai atbilstošais veids ir trīsas elipsas.

Samatotajieties uz šiem novērojumu rezultātiem Helmerts atrisinājis Jekatīrova normālā smaguma spēka formulu.

$$f = 978,052 \left[1 + 0,005285 \sin^2 \varphi - 0,000007 \sin^2 2\varphi + 0,0000018 \cos^2 \varphi \cos 2(\lambda + 17^\circ) \right]$$

Formulai atbilstošais zemes saspiedums.

$$\alpha_1 = \frac{1}{295,1} ; \quad \alpha_2 = \frac{1}{298,3} \text{ un vidējais } \alpha = \frac{1}{296,7}$$

Ekvatora lielums un mazās pusās diferenča

$$a_1 - a_2 = 230m \pm 51m.$$

1916. g. Berroth's apstrādājot 410 zemo un ličēno novērojumu vietu rezultātus ieguvis smaguma spēka izteiksmei formulu,

$$f = 978,046 \left[1 + 0,005295 \sin^2 \varphi - 0,0000075 \sin^2 2\varphi + 0,000012 \cos^2 \varphi \cos 2(\lambda_0 + 10^\circ) \right]$$

$$\text{Saspiedieni: } c_1 = \frac{1}{296,7}; \quad \alpha_2 = \frac{1}{298,9}, \quad \alpha = \frac{1}{297,8}$$

Ekvatoru pusošu difference $\alpha_1 - \alpha_2 = 150 \text{ m} \pm 58 \text{ m}$.

1924. g. Heiskanen's piešķījot izostasijas redakciju 656 Eiropā, Afrikā u.c. Ūzijā novērotās vietās dažušis normālam smaguma spēkam formulu.

$$f = 978,052 \left[1 + 0,005285 \sin^2 \varphi - 0,0000075 \sin^2 2\varphi + 0,000027 \cos^2 \varphi \cos 2(\lambda + 10^\circ) \right]$$

$$\text{Atbilstošais saspiedums } \alpha_1 = \frac{1}{294,8}, \quad \alpha_2 = \frac{1}{299,0}, \quad \alpha = \frac{1}{296,7}$$

Pusasv. difference $\alpha_1 - \alpha_2 = 345 \text{ m} \pm 38 \text{ m}$.

1928. g. Heiskanen's pārstrādājis savu formulu pievienojot jaukus novērojumu vietu materiālus no Spānijas, Norvēgijas un Klusā okeana salām un arī 137 Vācijā Meineszā uz jūras izdarītos novērojumos.

Jegūta izteiksmē:

$$f = 978,049 \left[1 + 0,005293 \sin^2 \varphi - 0,0000075 \sin^2 2\varphi + 0,000023 \cos^2 \varphi \cos 2(\lambda + 5^\circ) \right]$$

$$\text{Saspiedums, } \alpha_1 = \frac{1}{295,7}, \quad \alpha_2 = \frac{1}{299,0}, \quad \alpha = \frac{1}{297,3},$$

Ekvatora pusasv. difference $\alpha_1 - \alpha_2 = 242 \pm 33 \text{ m}$.

Bez tam vēl interesantas ir 2 Heiskanen's formulas. Vienu no vienām,

$$f = 978,052 \left[1 + 0,005289 \sin^2 \varphi - 0,0000075 \sin^2 2\varphi + 0,000023 \cos^2 \varphi \cos 2(\lambda + 5^\circ) \right]$$

Otrisināto tikai izmantojot Vācijā Meineszā uz jūras izdarītos novērojumus.

Otra,

$$f = 978,050 \left[1 + 0,005289 \sin^2 \varphi - 0,0000075 \sin^2 2\varphi + 0,000018 \cos^2 \varphi \cos 2(\lambda + 3^\circ) \right]$$

Lai palielinātu Ekvatora lielās ass noteikšanas noteiktību, atrisināto tikai no ekvatoriālo apvidu novērojumu vietām.

Mazliet ipatnējāku gaitu normātā smaguma spēka formulas atrisināšanā gajis G. Cassinijs,

Vāja formula

$$f = 978,049 \left(1 + 0,0052884 \sin^2 \varphi - 0,0000059 \sin^2 2\varphi \right)$$

tikai pirmais konstantais koeficients 978,049 iegūts no smaguma spēku novērojumiem, pārējie aprēķināti nemot.

par pamatu starptautiskā (Hayford'a) zemes sferoīda elementus:

$$a = 6378388 \text{ m.}$$

$$\alpha = 1:297,0$$

1930 g. Geodētiskā kongressā Stockholmā Cassiniis formula pierinta par starptautisko formulū normālo zemes smaguma spēku aprēķiniem.

Atiecīnātā šī formula noteiktai sferoīda vienmai, ūpus tās iespaidojosām massām nevajadzētu būt.

Lai raksturotu normālo smaguma spēku mainīs lietot vienu, vai otru formulū, novērojumu pamatpunktam - Rīgai aprēķināts smaguma spēki, pēc visām iepriekš minētām formulām. Pārskatam par atsevišķo formulū noteikību pēc vairākām formulām aprēķinātas ori iegūto rezultātu noteikību raksturojošas kļudas.

Normālie smaguma spēki Rīgai pēc vairāku autoru formulām:

Helmerta 1901 g. formulai $f = 981,688$ galī.

Bovie 1917 g. " $f = 981,671 \pm 0,009$ galī

Cassiniis 1930 g. " $f = 981,678$ "

Helmerta 1915 g. " $f = 981,679 \pm 0,006$ "

Berrotta 1916 g. " $f = 981,681$ "

Heiskanenja 1924 g. " $f = 981,686 \pm 0,005$ "

Heiskanenja 1928 g. " $f = 981,684$ "

Heiskanenja tikai novērojumiem uz jūras iegūto formulai $f = 981,684 \pm 0,004$ galī.

Analizējot iegūtos rezultātus, jānāk pie stādzena, ka to atšķirība pēc šīm formulām ir krietni liela un ori atsevišķo formulū noteikību raksturojošās vidējās kvadratiskās kļudas nav mazas. Visslabēk sašanāsos rezultātus dod trīsas elipsoidam atiecīnātās formulas, tāmēr ori to noteikība aptu 5 miligali, ir krietni mazāka par novērojumos iegūto rezultātu noteikību. Novērojumos iegūto smaguma spēku rezultātu caurmēra kļuda ir ± 2 miligali.

Spiriezot pēc šīm f atiecībām var teikt, ka iegūto rezultātu noteikība praktiskām vajadzībām ir pilnīgi apmierinoša. Novērojumu rezultātu noteikība, skaitoties pēc atzinumiem ar kādu kļudu var tikt iegūts atsevišķs svārstības laika rezultāts, varētu būt ori vēl mazliet augstāks.

Pēc iepriekšējiem secinājumiem vidēji svārstības laiko rezultātu varētu gadīt ar $\pm 8 \cdot 10^{-7}$ sek. līdz da.

Nemot vērō, ka novērojumos katrais svārstībs liek novērotas 4 reizes, vidējā rezultāta kļūda tad būtu ap $\frac{8}{\sqrt{4}} = 4 \cdot 10^{-7}$

Izmoguma spēka aprēķiniem jāiem difference starp novērojumu vietas un pamaiņpunktā svārstību laikiem. Šīs differences kļūda tad būtu $\sqrt{4^2 + 4^2} = \pm 6 \cdot 10^{-7}$. Tā, kā novērojumi darīti ar 4 svārstībām, izmoguma spēku aprēķinās lietojotai izlīdzinātai svārstību laiku differencei vajadzētu būt noteiktai ar kļūdu $\pm \frac{6 \cdot 10^{-7}}{\sqrt{4}} = \pm 3 \cdot 10^{-7}$.

Ottiecinot to uz izmoguma spēkiem, rezultātu noteiktību raksturjosai kļūdai vajadzētu būt ap $\pm 1/2$ miligals.

Runājot par ekvatoru kā elipsi un sašķērnot dažādos formulas, saskatotu revērgijama atšķirību.

Ta, Helmerta 1915.g. formulai bēdas ass geogr. garums ir 170° uz vakariem no Grīnviča

Berrothā 1917.g. " 10° " " " "

Heiskanenā 1924.g. " 18° , rītiem " "

" 1928.g. " taisni uz Grīnviča meridiona

Heiskanenā tāki no novērojumiem uz jūras dibinātai " 5° uz vakariem no Grīnviča

Heiskanenā tāki uz ekvatora apvilk novērojumos dibinātai " 3° " " " "

Bez tam Heiskanenā 1929.g.

ekvatora bēda ass noteikas no trijas

gubcijas novērojumiem 38° uz rītiem " "

Krasovskis 1936.g. apstrādājot,

precīzāku zemes sfēriju ele-

mentu noteikšanai, grādus mēriju-

mu materiālus noteicis ekvatora bēdu 10° " " " "

Cik no formulām un virķām izlietotā materiāla secināms ekvatora bēda ass pārceļo atkarībā no tā materiāla, no kura apvilk niemēti novērojumi. Par kautkādu stingru noteiktu bēdu ass atrāšanās vietu, pagaidām vēl grūti runāt un rādās pat, ka uz dažādām parallēlēm tā var izrādīties arī savstarpēji atšķirīgas vietas.

Jā ori vēlāk uz plāšāku un pilnīgāku novērojumu materiālu pamata varētu noteiktāki konstatēt bēdu un mazā ekvatora ass diferenci un šo ass stāvokli attiecībā pret zemes ķermenī, tad tam galvenā kārtā būs vairāk zinātniska nētā praktiska nozīme.

Novērojumos iegūto izmoguma spēku salīdzināšanai ar normāliem novērojumu vietu izmoguma spēkiem, pēdējiem par pamatu niemēta Cassinis 1930.g. formula.

Ērtākiem normātiem izmoguma spēku izmeklējumiem sastādīta

Teoretiskā smaguma spēka tabula.

Cassinis formula, $f = 978,049 / (1 + 0,005288 \cdot \sin^2 \varphi - 0,000005 \cdot \sin^4 \varphi)$					Helmerta formula, $f = 978,039 / (1 + 0,005302 \cdot \sin^2 \varphi - 0,0000075 \cdot \sin^4 \varphi)$	
φ	f	141	140	139	φ	f
55°30'	981.5569	141	140	139	55°30'	981.5460
40'	981.5710	140	140	139	40'	981.5601
50'	981.5850	140	140	139	50'	981.5742
56°00'	981.5990	140	140	139	56°00'	981.5882
10'	981.6130	139	140	139	10'	981.6022
20'	981.6269	139	140	139	20'	981.6161
30'	981.6408	139	140	139	30'	981.6300
40'	981.6546	138	140	139	40'	981.6439
50'	981.6684	138	140	139	50'	981.6578
57°00'	981.6822	138	140	139	57°00'	981.6716
10'	981.6960	138	140	139	10'	981.6854
20'	981.7097	137	140	139	20'	981.6992
30'	981.7234	137	140	139	30'	981.7129
40'	981.7370	136	140	139	40'	981.7266
50'	981.7506	136	140	139	50'	981.7402
58°00'	981.7642	136	140	139	58°00'	981.7538
10'	981.7777	135	140	139	10'	981.7674
20'	981.7912	135	140	139	20'	981.7809
30'	981.8047	135	140	139	30'	981.7944
		141	140	139		
		1	14,1	1	13,9	
		2	28,2	2	27,8	
		3	42,3	3	41,7	
		4	56,4	4	55,6	
		5	70,5	5	69,5	
		6	84,6	6	83,4	
		7	98,7	7	97,3	
		8	112,8	8	111,2	
		9	126,9	9	125,1	
		138	137			
		1	13,8	1	13,7	
		2	27,6	2	27,4	
		3	41,4	3	41,1	
		4	55,2	4	54,8	
		5	69,0	5	68,5	
		6	82,8	6	82,2	
		7	96,6	7	95,9	
		8	110,4	8	109,6	
		9	124,2	9	123,3	
		136	135			
		1	13,6	1	13,5	
		2	27,2	2	27,0	
		3	40,8	3	40,5	
		4	54,4	4	54,0	
		5	68,0	5	67,5	
		6	81,6	6	81,0	
		7	95,2	7	94,5	
		8	108,8	8	108,0	
		9	122,4	9	121,5	

teoretiškā smoguma spēka tabula.

Teoretiškā smoguma spēka tabula Latvijai atbilstošiem geografiskiem platumiem dotas normētā smoguma spēka vertības pēc tagadējās starptautiskās Cassini 1930. g. formulas un pēc līdzīm visvairāk lietotā Helmerta 1901. g. formulas.

Novērojumu vietas teoretišķais smoguma spēks.

Karto Nr.Nb.	Novērojumu vietas	Geogr. koordinatas		δ Cassini's form
		φ	λ	
1	Rīga	56° 57,1'	24° 7,0'	981,676
2	Liepāja	56° 30,9'	20° 57,9'	981,642
3	Čehale	57° 02,3'	21° 42,3'	981,685
4	Emībūte	56° 30,2'	21° 49,4'	981,641
5	Mikelciems	57° 35,9'	21° 58,6'	981,731
6	Kobile	56° 57,1'	22° 22,1'	981,678
7	Saldus	56° 39,7'	22° 29,1'	981,654
8	Kolkja	57° 45,1'	22° 35,6'	981,744
9	Olive	56° 26,2'	22° 53,3'	981,638
10	Mērsrags	57° 29,7'	23° 07,0'	981,711
11	Jelgava	56° 39,0'	23° 43,8'	981,653
12	Bauska	56° 24,4'	24° 19,1'	981,633
13	Cirnāji	57° 51,7'	24° 21,5'	981,753
14	Ounte	57° 22,7'	24° 24,2'	981,713
15	Ligatne	57° 11,3'	25° 03,2'	981,698
16	Valmiera	57° 31,9'	25° 24,5'	981,726
17	Koknese	56° 38,3'	25° 25,7'	981,652
18	Jekabpils	56° 30,0'	25° 51,3'	981,641
19	Gubata	56° 00,3'	25° 54,4'	981,599
20	Piebalga	57° 05,5'	25° 55,7'	981,681
21	Valka	57° 45,4'	26° 09,9'	981,716
22	Madona	56° 51,2'	26° 12,7'	981,670
23	Daugavpils	55° 52,2'	26° 30,7'	981,588
24	Viesīti	56° 03,9'	26° 45,8'	981,604
25	Varakļāni	56° 36,5'	26° 46,9'	981,650
26	Alikone	57° 25,7'	27° 02,9'	981,718
27	Balki	57° 08,0'	27° 15,4'	981,693
28	Rezekne	56° 30,9'	27° 20,0'	981,642
29	Bukmuiza	56° 08,9'	27° 36,9'	981,612
30	Jamalgale	57° 03,9'	27° 55,2'	981,688

Novērojumu vietu smaguma spēka anomālijas.

Novērojumos iegūtā smaguma spēka atšķirība nosīmē vietām
atbilstošā normālā teoretiķa smaguma spēka līek nosaukta par
smaguma spēka anomāliju.

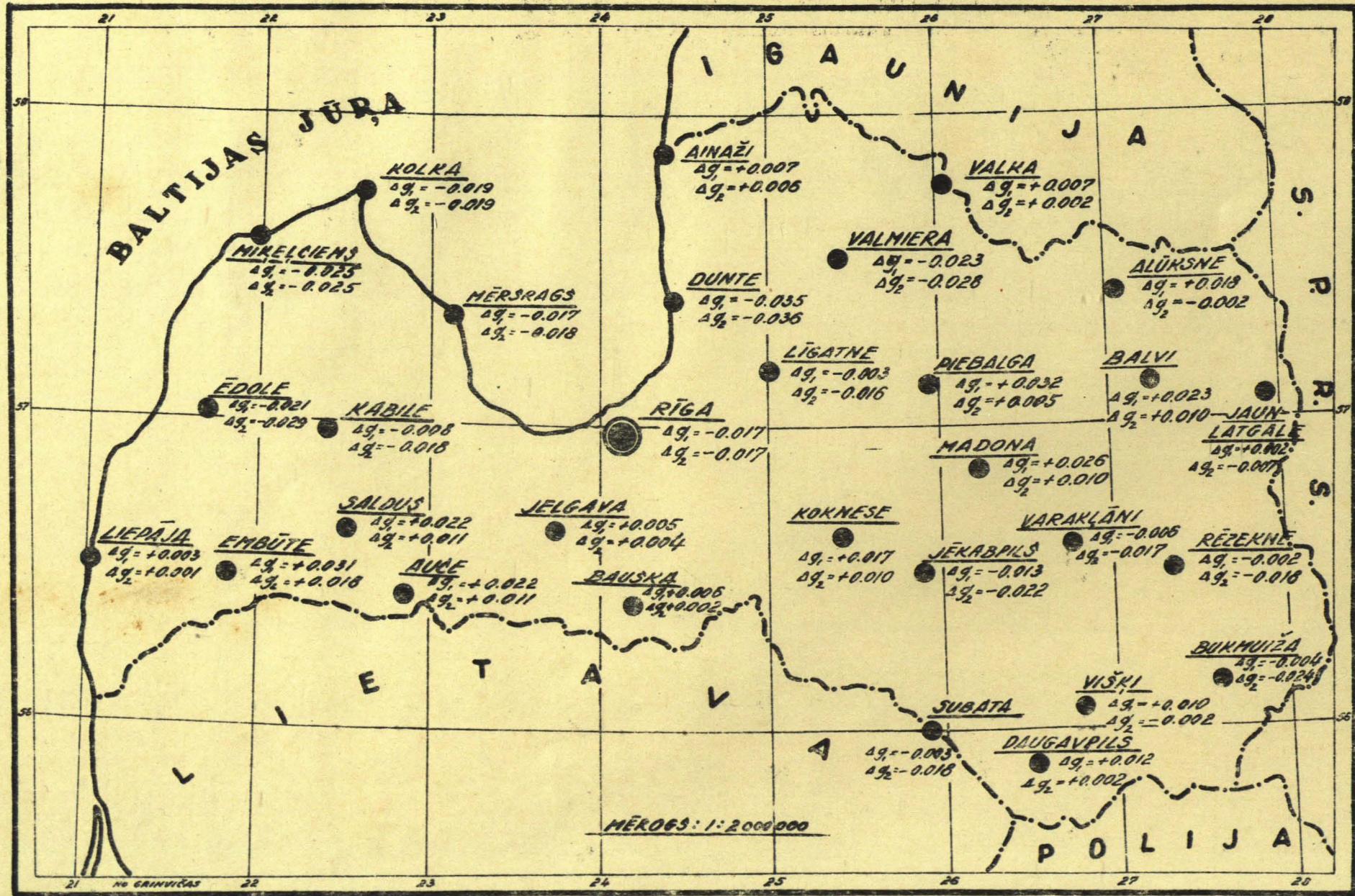
Apzīmējot jūras līmenim ar δ eimassu redukciju izskaitloto sma-
guma spēku $\sigma_0 g'$, bet ar Bouquer'a redukciju izskaitloto ar $\sigma_0 g''$ sma-
guma spēka anomālijas $\Delta g = g' - g$,

$$\Delta g = g'' - g$$

Anomāliju pārskatamības sastādīta anomāliju karte.

Novērojumu vietas.	Novērojumu vielu normālās smaguma spēkā $\sigma_0 g$, galos.	Novērotais jūras līmenis attiecībā pret normālo smaguma spēku, ne nemot vērā starpību starpībā mēsas $\sigma_0 g$, galos.	Novērotais jūras līmenis attiecībā pret normālo smaguma spēku novērotajā starpībā starpībā mēsas $\sigma_0 g$, galos.	Smaguma spēka anomālijas Δg , nemot vērā starpību starpībā mēsas $\sigma_0 g$, galos.	Smaguma spēka anomālijas $\Delta g = g'' - g$, galos.
Rīga	981.678	981.661	981.661	-0,017	-0,017
Liepāja	.642	.645	.644	+0,003	+0,001
Ēdole	.685	.664	.656	-0,021	-0,029
Embūte	.641	.672	.659	+0,031	+0,018
Mīkelciems	.731	.706	.706	-0,025	-0,025
Kābile	.678	.670	.660	-0,008	-0,018
Saldus	.654	.676	.665	+0,022	+0,011
Kolkja	.744	.725	.725	-0,019	-0,019
Olive	.638	.660	.649	+0,022	+0,011
Mērsrags	.711	.694	.693	-0,017	-0,018
Jelgava	.653	.658	.657	+0,005	+0,004
Bauska	.633	.639	.635	+0,006	+0,002
Oriāzi	.753	.760	.759	+0,007	+0,006
Dunte	.713	.678	.677	-0,035	-0,036
Līgodne.	.698	.695	.682	-0,003	-0,016
Valmiera	.726	.703	.698	-0,023	-0,028
Koknese	.652	.669	.662	+0,017	+0,010
Jēkabpils	.641	.628	.619	-0,013	-0,022
Subate	.599	.596	.581	-0,003	-0,018
Piebalga	.691	.723	.696	+0,032	+0,005
Valka	.746	.753	.748	+0,007	+0,002
Madona	.670	.696	.680	+0,026	+0,010
Daugavpils	.588	.600	.590	+0,012	+0,002
Višķi	.604	.614	.602	+0,010	-0,002
Varakļāni	.650	.644	.633	-0,006	-0,017
Oliksne	.718	.736	.716	+0,018	-0,002
Balvi	.693	.716	.703	+0,023	+0,010
Rēzekne	.642	.640	.624	-0,002	-0,018
Bukmuiza	.612	.608	.588	-0,006	-0,024
Taunkalnē	.688	.690	.681	+0,002	-0,007

SMAGUMA SPĒKU ANOMALIJU KARTE.



Slēdziens.

1.) Opgakot Latvijas apvidu gravimetrisko pētījumu rezultātus, jānāk pie slēdzienu, ka smaguma spēka anomāliju ziņā, Latvijas apvidi diezgan nozīmīgi. Anomālijas pēc sava skaitliskā lieluma, salīdzinot ar izcilākām zemes lodes anomālijām, nav ievērgjamas, bet to mairīgā uz samērā maziem attālumiem krietni strauja. Anomāliju mairīga izskaidrojama ar Latvijas apvidu zemes garozas massu sadalījumu. Mairīgu straujums dod norādījumu kā massu dažādību noteicosā vieta piedot posām virsējām kārtām.

Gravimetrisko novērojumu savstarpējais attālums, apmēram viens punkts uz katriem 2000 km^2 , vispārigi vairs nav neprozīmīgs un pietiekoshi droši norādo uz mairīgu galveno raksturu. Jevērojot anomāliju lielu dažādību, sīkākiem pētījumiem novēroto punktu attālums nevar tikt uzskaitīts par priedātīgi cīšu. Cīrums, ka novērojumu rezultāti ar sekmēm varēs tikt izmantoti Latvijas apvidu ģeoloģisko un ģeofizikālo pētījumu vejvodzībām.

2.) Pieskaroties gravimetrisko novērojumu ģeodētiskai nozīmei, jāsaka ka rezultāti kopā ar visu citu valstu novērojumu datiem būs noderīgi turpmākiem zemes veida noteikšanas un ar to saistītiem aprēķiniem.

Ka tas jau no līdzīnējiem samērō vēl trūcīgiem novērojumu datiem redzams, precīzākais zemes veids ir noteicams no smaguma spēka novērojumiem. Skatoties pēc rezultātu noteiktības ģeoidam vistabāk piemērotais ir trīsas elipsoids, kavu ori lielās ekvatorialās ass atrāšanās vieta vēl, toti nenoteikta. Trīsas elipsoidam, salīdzinot ar divas elipsoriķu, noteikības ziņā priekšrocības ir mazas. Jo niem vērā, ka lielās ekvatorialās ass diference ar mazo ir neliela un ģeodētiska un kartografiska aprēķinu vejvodzībām trīsas elipsoidam attiecīnātās ieteiksmes ir nesamērīgi sareiziņlākas, kā divas elipsoriķu, jānāk pie slēdzienu, ka trīsas elipsoidam var būt gan liela ziņātniska, bet maza praktiska nozīme.

3.) Valstu uzmērīšanas un citu ģeodētisku rakstura darbu vejvodzībām ir nepieciešams mērijumus attiecināt noteikti ģeografiskai vietai. Lai to panāktu, trigonometrisko triklu galveno punktu ģeografiskās koor-

dinātos nosaka astronomisko novērojumu ceļā.
Ja uz novērojumiem iedarbīgās zemes pievirkšanas spēks,
kura rezultante nav normāla pret novērojumiem at-
tiecināmā sferoida virsmu, bet gan noteikta, tad visi astro-
nomiskie novērojumi būs nepareizi par šīs svērtenas li-
nijas nolieces ietekmi.

Cik lieli mūsu apstākļos var gaidīt svērtenas li-
nijas nolieces ietekmi, pa dala var norādīt astronomis-
ko novērojumu ceļā noteikto un ģeodētiski aprēķināto
geografisko koordinātu atšķirību daļi.

Izejot no astronomiskiem novērojumiem Tartū, ģe-
odētiskā ceļā noteiktais Rīgas (Pētera baznīcas)
geografiskai platumam $\varphi = 56^{\circ} 56' 53,92$ un ģeografiskais
garums $\lambda_g = 24^{\circ} 06' 31,90$. No astronomiskiem novēro-
jumiem Rīgai, $\varphi_b = 56^{\circ} 56' 50,69$ un $\lambda_a = 24^{\circ} 06' 35,54$.
Diferences $\Delta\varphi = \varphi_b - \varphi = +2,77$ un $\Delta\lambda = \lambda_a - \lambda_g = +3,64$
Diferences starp astronomiskām un ģeodētiskām koordi-
nātām Vecceplīos

$$\Delta\varphi = +2,78 \text{ un } \Delta\lambda = +6,42 \text{ un}$$

Jelgavā $\Delta\varphi = -2,78$ un $\Delta\lambda = -0,45$

Plāšāku dati vajadzībām trūkst nobeigtu astronomisko
novērojumu. Mūsu vidējam ģeografiskam platumam,
 $\varphi = 56^{\circ} 57'$, vienai platumas sekundei ($1''$) atbilst 30,9 m.,
bet vienai garuma sekundei ($1''$) 16,9 m.

Diferences starp astronomiskā un ģeodētiskā
ceļā noteiktām koordinātām izskaidrojamos ar
svērteno līniju noliecēm.

Neatkarīgai svērteno līniju nolieces noteikšanai
noder gravimetriskie novērojumi. Pie pietiekoshi biezo
gravimetrisko novērojumu tīkla, pēc smaguma spēka
anomalijām un to sakārtības var aprēķināt svērtenas
līnijas nolieci.

4) Gravimetriskos novērojumos vajadzīgai preci-
zitātes sasniegšanai ir jāpieliet ar iespējamo uzma-
nību.

Ka tas rādīts novērojumu pētījumos, vislielāko
klīdu var dot temperatūras un chronometra gā-
jienu ietekmes, bet arī citi apstākļi noteicami cik
iespējams precīzi.

Sovielot ūsmā novērojumu pētījumu atzinumus:

a) Temperatūras ietekmes noteikšanai ir stingri
izvengās, lai noteiktās konstantas atbilstu īstienībai.

Nedrikst izdarīt novērojumus pie stipri mainīgiem temperatūros apstākļiem, jo tad svārsta temperatūra var nesaskanēt ar termometra uzrādīto temperatūru.

Novērojumi temperatūras konstantas kvadratiskā loka/la ietekmes dēļ, attiecīnāmi visu novērojumu vidējai temperatūrai un nevis $C.0^{\circ}$.

b) Pie valēja tipa statīviem novērojumi, to attiecīnāšanai vienādiem gaisa pretestības apstākļiem, nav redzējami uz bezgaisa telpu, bet gan uz normālu sausam gaisam atbilstošu spiedienu. Novērojumus nevajaga izdarīt pie straujām gaisa spiediena mainīm, jo tad atzīmētie vidējie apstākļi var nesaskanēt ar patiesiem.

c) Amplitūdu korrekcijas pie novērgūmos sastopamām amplitūdu vērtībām maz mainīgas un nosakāmas ar pilnīgi pietiekosu noteikību.

d) Līdzvārstību korrekcijas, statīvu nostiprinot ar skrūvēm pie mūra sienas, pietiekši viendabīgas un ieteksmi to aprēķināšanai var izvēlēties dzegon brīvi.

e) Novērgūmos ietejamam chronometram jābūt ar īoti stabīku gājienu un labu kontaktierīci.

Signālu uztvērumos parociģākā ir pusautomatiskā metode. Vienkārsā coincidencmetode nedod pietiekosu noteikību, bet pilnautomātiskā pie tā lielam un ārejām instrumentu pārvadājumiem iznāk par sarežģītu.

Signālu uztversanā noteikības palielināšanai ieteicams lietot ir parallēlo ir sērijas iestēgumu, nosakot konstantu diferenci starp parallēlo un sērijas iestēgumo uztvērumiem no pašiem novērojumu datiem.

f) Latvijas apvidus gravimetriskos novērojumos iegūtā noteikība, ceturtdaļa ± 2 miligali, ir praktiskām vajadzībām pilnīgi piemērata un krietni augstāka kā to dod teoretiķiskās formulas.

Novērgūjiem visnepatikamākā var būt sistēmātisko klātu avotu ietekme. Tās iestēgšanai, vai iespējamai samazināšanai piegriezama visnopietnōkā vērība.

DIE GRAVIMETRISCHEN FORSCHUNGEN IN DEN GEBIETEN LETTLANDS.

Diese Abhandlung betrachtet die, den Gebieten Lettlands entsprechenden theoretischen Schwerkkräfte und die praktischen Schwerkraftbeobachtungen, resp. gravimetrischen Beobachtungen, welche in den Jahren 1933, 1934, 1935 und 1937 ausgeführt wurden. Die den unumgänglichen geodätischen und geophysischen Forderungen entsprechenden 30 Orte, an denen die Beobachtungen angestellt wurden, mussten so im ganzen Territorium des Staates ausgesucht werden, dass sie auch die wenigen früheren gravimetrischen Beobachtungsorte umfassen sollten.

Ein Teil der Forschungen, welche die gravimetrischen Beobachtungen vervollkommen, beziehen sich auch auf die frühere Zeit.

In meiner Abhandlung: "Die Schwerkraftbestimmung in den westlichen, südlichen und nördlichen Gebieten Lettlands", in der ich die Beobachtungen vom Jahre 1933 bearbeitete, gebrauchte ich gewisse thermische konstante Werte. Es erwies sich aber in den späteren Forschungen, dass die Werte mit der Wirklichkeit nicht genügend übereinstimmten. Der Unterschied der Konstanten war so bedeutend, dass es sich als notwendig erwies, alle Forschungen des Jahres 1933, unter Anwendung neuer thermischer und barometrischer Konstanten umzurechnen.

Diese Abhandlung umfasst die neue Bearbeitung der Berechnungen für die Beobachtungen vom Jahre 1933, als auch die Berechnungen aller anderen Beobachtungswerte.

Für die Beobachtungen ist die relative Methode der Schwerkraftbestimmung angewandt worden. Die Bestimmung der Schwerkraft-

Um die Schwerkraftbestimmung in Uebereinstimmung mit den gewandten Methoden. Die Bestimmung der absoluten Schwerkraft ist mit grossen Schwierigkeiten verbunden und gibt auch nicht die nötige Präzisität. Darum wird diese Art der Bestimmung nur Ausnahmsweise verwendet; so z.B. bei der Schwerkraftbestimmung des Anfangspunktes, welcher für die Beobachtungen der relativen Bestimmungen benötigt wird. Um höchste Präzisität bei der Bestimmung der relativen Schwerkraft zu erreichen, ist es unbedingt nötig, die bei den Beobachtungen gebrauchten Pendellängen (d.i. die Entfernung vom Stützpunkt des Pendels bis zum Zentrum der Schwingung) mit einer solchen Genauigkeit zu bestimmen, wie es der heutige Stand der Wissenschaft nur ermöglicht.

Die Pendellängen werden bei der relativen Schwerkraftbestimmung nicht in Betracht gezogen, da sie in die Verhältnisse einbezogen sind und daher wird eine höhere Präzisität erreicht.

Um in allen Staaten die Schwerkraftbeobachtungen in Uebereinstimmung zu bringen, sind alle Beobachtungen an einen Anfangspunkt gebunden. Als Anfangspunkt für die relativen gravimetrischen Bestimmungen der ganzen Erdkugel, ist das Potsdamer geodätische Institut auserwählt worden.

Nach vielen verschiedenartigen Beobachtungen ist im Potsdamer geodätischen Institut folgende absolute Schwerkraft bestimmt worden:

$$G = 981,274 \pm 0,003 \text{ gal.}$$

Um die Schwerkraftbeobachtungen in den Baltischen Staaten mit dem Potsdamer geodätischen Institut in Uebereinstimmung zu bringen, sind, auf Grund des Beschlusses der geodätischen Kommission der Baltischen Staaten im Jahre 1930 internationale Schwerkraft-

beobachtungen ausgeführt worden.

Bei diesen Beobachtungen ist für jeden Staat am Baltischen Meer ein Punkt bestimmt worden, welcher für die weiteren gravimetrischen Beobachtungen eines jeden einzelnen Staates als Hauptpunkt gelten kann.

Die internationale Bestimmung der Hauptpunkte für die gravimetrischen Beobachtungen in jedem einzelnen Lande ist zweifach ausgeführt worden. Einen Beobachter mitsamt allen nötigen Instrumenten stellte Dänemark, den andern aber Deutschland zur Verfügung. Die Beobachter haben ihre Beobachtungen vollkommen unabhängig voneinander an verschiedenen Orten und zu verschiedenen Zeiten angestellt.

Bei den Beobachtungen wurde die Methode der Gegeschwingung zweier Pendel benutzt. Das Pendel befand sich in einem geschlossenen Raum. Jeder Beobachter gebrauchte 8 Pendel, zwei Paar aus Invar u. zwei aus Bronze.

Die Ergebnisse der Beobachtungen sind auf den Seiten 4 und 5 zu finden.

Sehen wir die Ergebnisse beider Beobachter als gleich an, so erhalten wir bei den internationalen Beobachtungen in dem für Lettland bestimmten Hauptpunkt folgende Schwerkraft

$$G = 981,65^{\circ} \text{ gal.}$$

Der Hauptpunkt für die gravimetrischen Beobachtungen Lettlands ist im Vorraum der astronomischen Uhr an der Universität Lettlands auserwählt.

Die Beobachtungen im Hauptpunkt für die gravimetrischen

Forschungen in den Gebieten Lettlands sind technischer Vor-
teile halber nicht auf internationalen Beobachtungspfeilern
ausgeführt worden, sondern im geodätischen Institut, 3,7 m
über den Pfeilern des Hauptpunktes.

Durch die Schwerkraftreduktion $\Delta g = -0,000308 \cdot 3,7 =$
 $= -0,001 \text{ gal}$ ist die international festgestellte Schwer-
kraft für Riga diesen Umständen anzupassen.

Dann ist die Schwerkraft für den Anfangspunkt in der Beo-
bachtungshöhe $G = 981,658 \text{ gal.}$

Dieser Wert für die Schwerkraft des Anfangspunktes (Haupt-
punktes) ist somit für die Berechnungen der Schwerkraft aller
anderen beobachteten Punkte benutzt worden

Die Angaben über die Beobachtung sind in chronologischer
Ordnung gruppiert, doch die Beschreibung der Orte und die
Ergebnisse der Beobachtungen sind nach der geographischen
Längen der Orte geordnet.

In den Beschreibungen der Beobachtungsorte ist auch Genaue-
res über den Beobachtungsort selbst, dessen geographische
Koordinaten, seine Höhe über dem Meeresspiegel angegeben,
ebenso auch die Quellen, denen die Daten entnommen sind.

Zur besseren Uebersicht ist auf Seite 19 eine Karte mit
den Beobachtungsorten beigefügt.

Die Instrumente und die Methode der Forschungen.

Bei den gravimetrischen Beobachtungen in den Gebieten Lett-
lands wurde ein vom Wiener "Bundesamt für Eich- und Vermes-
zungswesen" im Jahre 1924 angefertigter Sterneckscher Apparat

benutzt.

Zum Apparat gehören 4 Normalpendel und 1 Doppelpendel. Bei den Beobachtungen der Schwingungsdauer werden nur die Normalpendel benutzt; während das Doppelpendel nur bei den Forschungen und bei der Bestimmung des Einflusses der Mitschwingungen gebraucht wird.

Da dieser Apparat ein offenes Stativ hat, sind die Pendel dem Einfluss von Temperatur- und Luftdruckschwankungen unterworfen, wodurch die Genauigkeit der Beobachtungen recht wesentlich beeinträchtigt wird. Auch die Schwingungszahl des Pendels, die bei den Beobachtungen Verwendung findet, ist geringer als bei Apparaten im geschlossenem Raum. Letzteren kann ein Teil der Luft durch Pumpen entzogen werden, wodurch der Einfluss des Luftwiderstandes verringert, die allgemeine und die für Beobachtungen brauchbare Schwingungszahl aber vergrössert wird.

Der Vorteil ist, dass der Apparat mittels Schrauben an einer Mauerwand befestigt werden kann. Infolgedessen ist der Apparat stabiler und der Einfluss der Mitschwingung auf die Beobachtung verhältnismässig gering; auch brauchen keine besonderen Beobachtungspfeiler errichtet zu werden, da man den Apparat bequem an einer genügend glatten Mauerwand befestigen kann.

Die Pendel im Sterneckschen Apparat des geodätischen Instituts sind so konstruiert, dass die Schwingungsdauer $S \approx 0,508$, d.i. etwas mehr als 1/2 Sekunde betragen möge. Auch soll an-

nähernd jede 30 Sekunden ein Schlag des Chronometers mit einer vertikalen Lage des Pendels zusammenfallen. Auf diesem Prinzip des Zusammenfallens, der Koinzidens, beruht die Bestimmung der Schwingungsdauer S der Pendel.

Auf Seite 22 ist die Formel für die Schwingungsdauer gegeben. Die Zeit der Koinzidenz wird mit Hilfe des Koinzidenzapparates bestimmt.

Jede Koinzidenz kann mit einer Genauigkeit von einigen Sekundenzehnteln angemerkt werden. Um den Fehler bei der Bestimmung der Koinzidenz zu verringern, werden mehrere, gewöhnlich 10, Koinzidenzen abgelesen, und die Zeit einer größeren Zahl von Koinzidenzen genommen.

Bei meinen Beobachtungen nahm ich gewöhnlich die Zeit von 200 Koinzidenzen an.

Um die, unter verschiedenen Umständen beobachtete Schwingungsdauer zu vergleichen, sind diese auf gleiche Umstände zu reduzieren. Solche Normalumstände sind gewöhnlich:

- 1) für den Einfluss der Temperatur - 0° C;
- 2) für den Einfluss des Luftwiderstandes - ein luftleerer Raum;
- 3) für den Einfluss der Amplituden - unendlich kleine Amplituden;
- 4) für den Einfluss der Mitschwingungen des Stativs - Ruhestellung des Statives;
- 5) für den Einfluss des Ganges des Chronometers - Normalgang des Chronometers.

Bei den Forschungen der Konstanten für die Temperatur (thermische) und den Luftdruck (barometrische) hatte es sich erwiesen, dass die Wahl solcher Normalumstände zum Vergleich der Schwingungsdauer in Bezug auf die Korrekturen der Temperatur und des Luftdruckes unzweckmässig sei.

Um den Einfluss der Fehler, die entstanden sind bei Nichtbeachtung von quadratischen und Quadratwurzel-Gliedern der Temperatur- und Luftdruckkonstanten, zu verringern, wird als Normalzustand nicht 0°C , sondern die den Umständen bei der Beobachtung nähere Temperatur, 18°C angenommen; ebenso für die Berücksichtigung des Luftwiderstandes - nicht der luftleere Raum, sondern der den Beobachtungen weit nähere Normaldruck für trockene Luft.

Die Korrekturen der Temperatur.

Mit dem Anwachsen der Temperatur dehnt sich das Pendelmaterial und somit wächst die Länge des Pendels und mithin auch die Schwingungsdauer.

Als Temperaturkonstante des Pendels wird ein Koeffizient angenommen, welcher zeigt um wieviel sich die Schwingungsdauer ändert, während die Temperatur des Pendels um 1°C steigt oder fällt.

Die thermischen Konstanten für die Pendel des Sterneck-schen Apparates des Geodätischen Instituts an der Universität Lettlands sind im Jahre 1924 nach der Herstellung der Pendel von dem Wiener "Bundesamt für Eich- und Vermessungs-wesen" bestimmt worden.

Die Werte der Temperaturkonstanten sind auf S. 23 angegeben. Beim Berechnen der gravimetrischen Beobachtungen stellte ich fest, dass diese Temperaturkonstanten der Pendel sich erheblich von der Wirklichkeit unterschieden. Zur Begründung dieser Feststellung galten folgende Umstände:

- 1) Das Ausgleichen der gravimetrischen Beobachtungen nach der Methode der kleinsten Quadrate zeigte erheblich kleinere Temperaturkonstanten. Wenn auch bei kleinem Temperaturwechsel während den Beobachtungen, die für das Ausgleichen der Schwingungsergebnisse erhaltenen Temperaturkonstanten des Pendels, kaum als präzise und zweckmäßig angesehen werden können, so geben sie uns doch Hinweise über die, dem Pendel mitgegebenen, Unvollkommenheiten der Konstanten.
- 2) Auch der Versuch auf theoretischem Wege die Temperaturkonstante zu bestimmen wies auf das mögliche Nichtübereinstimmen der Temperaturkonstanten mit der Wirklichkeit hin; zwar wird diese theoretische Bestimmung auf Grund der Ausdehnungseigenschaften des Pendelmaterials ausgeführt.

Die Stiele des Pendels im Geodätischen Institut an der Universität Lettlands sind aus gewalztem Messing hergestellt. Nehmen wir die thermischen Verlängerungen des Messings nach Holborn und Scheele an, so erhalten wir folgende, auf theoretischem Wege (S. 24 und 25) berechneten, Temperaturkonstanten des Pendels, bzw. den die Konstanten ersetzenen Ausgleich

$$\underline{(45,00 + 0,02 t) \cdot 10^{-t}}$$

Auch in Abhängigkeit von der Bearbeitung, können sich die

Temperaturkonstanten einzelner, aus demselben Material hergestellter Pendel, ein wenig voneinander unterscheiden.

Durch den Einfluss des Eigengewichts des Pendels erhält der Pendelstiel eine Verlängerung, die ein geringes Anwachsen der Temperatur ergibt.

Dennoch ist die Differenz zwischen den, dem Pendel mitgegebenen und den, auf Grund der Materialausdehnung berechneten Konstanten unverhältnismässig gross.

3) Um genauere Hinweise über die wirklichen Temperaturkonstanten der Pendel zu erhalten, sind in den Wintermonaten 1933/34 Versuche zur Bestimmung der Temperaturkonstanten unternommen worden.

Aus Mangel an einem entsprechenden Laboratorium, war man gezwungen die Arbeiten zwecks Bestimmung der Konstanten überaus primitiv zu gestalten. Die niedrigste Temperatur $C^{\circ} + 3^{\circ}$ wurde in den Weihnachtsferien beim Abkühlen der Räume festgestellt. Die höchste Temperatur ca $C^{\circ} + 20^{\circ}$ wurde in der Zeit der stärksten Zentralbeheizung erreicht. Ausserdem sind auch einige Beobachtungen bei mittlerer Temperatur angestellt worden.

Mit freundl. Unterstützung des Direktors des astronomischen Observatoriums des Herrn adj. Prof. A. Žaggers wurde an Stelle des Chronometers zur möglichst präzisen Bestimmung der Zeit die astronomische Sternzeituhr "Knobbich Nr. 2004" benutzt. Letztere ist mit der Hauptsternzeituhr "Klemens Riefler Nr. 457" synchronisiert.

Beispiele für die Berechnung und Resultate der Beobachtungen bei der Bestimmung der Temperaturkonstanten sind auf S. 26, 27 und 28 gegeben.

Unter gleichen primitiven Bedingungen sind die Temperaturkonstanten in den Wintermonaten 1935./36 bestimmt worden. Diese Bestimmung muss als noch unvorteilhafter angesehen werden, da anstatt der astronomischen Uhr ein Chronometer gebraucht wurde.

Siehe S. 29 die Resultate der Konstanten. Letztere stimmen mit den Ergebnissen vom Jahre 1933./34 gut überein, doch unterscheiden sie sich stark von den den Pendeln mitgegebenen Resultaten.

Eine nähere Forschung der Daten und Umstände bei der Bestimmung der Temperatur liess die Möglichkeit des Einflusses einer systematischen Fehlerquelle zu.

Um in entgültiger Form möglichst präzise Temperaturkonstanten des Pendels zu erhalten, wurden die Letzteren zu Beginn des Jahres 1936 mit freundlicher Hilfe des Herrn Direktors des Geodätischen Instituts und der Herrn Dekans der Fakultät für Ingenieurwissenschaften, zu ihrer Erforschung und zur Neubestimmung ihrer thermischen und barometrischen Konstanten nach dem geodätischen Institut von Potsdam geschickt.

Im Juni 1937 wurden die Pendel zurück erhalten. Auf S. 30 sind die Ergebnisse dieser Temperaturkonstanten angegeben. Diese Temperaturkonstanten wurden dann auch in den Berechnungen der gravimetrischen Beobachtungen gebraucht.

Um die Beobachtungen auf gleiche Umstände zu beziehen, ist als Grundtemperatur C 18° angenommen worden. Die Lösung wie weit die Nichtbeachtung der quadratischen Glieder der Temperaturkonstanten die Ergebnisse beeinflusst, wenn man die Beobachtungen auf C 0° und wenn man sie auf die mittlere, den Beobachtungen zunächststehende Temperatur bezieht, ist S.32 angegeben.

Die Korrektionen des Luftwiderstandes.

Mit dem Anwachsen des Luftwiderstandes wächst auch die Schwingungsdauer. Zwecks Vergleichs der Schwingungsdauer sind diese auf gleiche Umstände der Schwingungsdauer zu beziehen.

Die den Pendeln mitgegebenen Luftwiderstandskonstanten erwiesen sich als nicht der Wirklichkeit entsprechend.

In den Jahren 1936 und 1937 sind im geodätischen Institut zu Potsdam zugleich mit den Temperaturkonstanten auch die barometrischen Konstanten der Pendel neu bestimmt worden.

Die barometrischen Konstanten der Pendel sind zwei Mal bestimmt worden.

1) Für den Zustand, in dem sich die Pendel beim Erhalten im geodätischen Institut zu Potsdam befanden. S.33.

2) Für den Zustand nach der Reparatur im geodätischen Institut zu Potsdam. S. 34.

Bei der Berechnung der Beobachtungen aus den Jahren 1933, 1934 und 1935 sind die im Potsdamer geodätischen Institut

vor der Reparatur bestimmten barometrischen Konstanten benutzt worden. Für die Berechnungen der Beobachtungen des Jahres 1937 benutzte man aber die nach der Reparatur bestimmten barometrischen Konstanten.

Nehmen wir als Normalumstand zum Vergleich der Schwingungsdauer den luftleeren Raum an, so sind die Korrekctionen des Luftwiderstandes

$$\Delta S_b = - k_b D$$

Hier bedeutet D die Dichte der Luft bei den Beobachtungen, bzw. ist der Koeffizient des Verhältnisses zwischen den Umständen des Luftdruckes bei den Beobachtungen und dem der trockenen Luft entsprechenden Normaldruck.

Ahnlich den Temperaturkonstanten in den Gesetzen für feste Körper, sind auch die barometrischen Konstanten keine lineare Grössen, und die Korrekctionen des Luftwiderstandes zeigen folgende Form

$$\Delta S_b = - k_b D - c_b \sqrt{D}$$

Beim Gebrauch von nur linearen für mittlere Umstände bestimmten Konstanten, bei Nichtbeachtung des Koeffizienten der Quadratwurzel, könnten sich Fehler anhäufen, die die Ergebnisse verschlechtert hätten; um das zu vermeiden sind die Beobachtungen nicht auf einen luftleeren Raum, sondern auf normalen Druck trockener Luft bezogen.

Auch die Beobachtungen allein unterstreichen den Vorteil solcher Korrekctionen, da das Sternecksche Pendelstativ des Geodätischen Instituts ein offenes ist. Dadurch sind die

Beobachtungen unter natürlichen Luftdruckumständen angestellt worden; diese schwanken wohl, stehen aber doch dem normalen Luftdruck nahe. Aus diesem Grunde sind die barometrischen Korrektionen gewöhnlich mit dem entgegengesetzten Zeichen; dem absoluten Werte nach aber sind sie mehr als zehnfach kleiner, im Vergleich mit den Korrektionen des luftleeren Raumes.

Auf S. 35 ist das Verhältnis der Luftpumpe zur Dichte der trockenen Luft bei normalem Luftdruck gegeben.

In diesem Verhältnis ist der Dampfdruck e auf Grund der Proportionalität den meteorologischen Tabellen zu entnehmen. In den Tabellen ist der Dampfdruck gesättigter Luft bei entsprechender Temperatur gegeben.

Zwecks leichterer Berechnung des Divisors sind Tabellen zusammengestellt worden.

Zum Messen des Luftdrucks benutzte man das Feinaneroid "Naudet" Nr. 2042 des Geodätischen Instituts der Universität Lettlands. Die Gesamtkorrektion des Aneroids ist durch Vergleich mit dem Normalbarometer "Fuess" Nr. 822 bestimmt worden. Die Ergebnisse der in den Vergleichen erhaltenen Gesamtkorrektionen des Anroids sind auf S. 39 angegeben. Die mittleren quadratischen Fehler der Gesamtkorrektion betreffen nicht mehr als $\pm 0,05$ mm.

Zur Bestimmung der relativen Feuchtigkeit ist ein Haar-Hygrometer gebraucht worden. In jedem Beobachtungsorthe wurde durch Vergleichen von trockenem und angefeuchtetem Termo-

meter die Kontrolle und Korrektion des Hygrometers ausgeführt, hierbei wurden bei der Berechnung entsprechende Tabellen benutzt (Seite 40).

Die Korrektion der Amplituden.

Die Reduktion der Schwingungsdauer auf unendlich kleine Amplituden erreicht man durch Amplitudenkorrekctionen.

Der Ausdruck für die Amplitudenkorrektion ist auf Grund der mathematischen Pendeltheorie S. 41 und 42 gelöst.

Für diesen Ausdruck ist eine Tabelle der Amplitudenkorrekctionen zusammengestellt, hierbei wurde man von den bei den Beobachtungen wahrgenommenen mittleren Amplituden geleitet.

Die Korrektion der Mitschwingung.

Von der rhythmischen Bewegung der Pendelschwingung beeinflusst, beginnt auch das Pendelstativ in diesem Rhythmus zu pulsieren; dadurch wird die Schwingungsdauer verlängert.

Zwecks Vergleichs der Schwingungsdauer ist der Einfluss der Mitschwingung auszuschliessen.

Der Einfluss der Mitschwingung kann erheblich verringert, ja sogar vollkommen ausgeschlossen werden, indem man zwei Pendel von gleicher Schwingungsdauer gegeneinander pendeln lässt.

Zu diesem Zweck sind die Pendel des Geodätischen Instituts, mit nicht genügend gleichen Schwingungsdauern, recht unzweckmäßig, und das Berechnen des Einflusses der Mitschwingungen ist zur Bestimmung der Mitschwingungskorrektionen vorteil-

hafter.

Wie schon erwähnt ist der Vorteil des Sterneckschen Apparats des Geodätischen Instituts die Art seines Befestigung mit Hilfe dreier Schrauben an einer Mauerwand, wodurch die Pendel eine grössere Stabilität erreichen.

Bei den Beobachtungen wird das Pendelstatisiv immer an einer Mauerwand befestigt, in welcher in eingemeisselte Löcher Holzzapfen mit entsprechend zugepassten Schrauben eingeschlagen sind. Die Umstände der Befestigung sind im allgemeinen verhältnismässig gleich.

Die Korrektion des Einflusses der Mitschwingung sind, als Veränderliche der Befestigungsform, der Stabilität der Mauer und der Konstruktion des Apparates wegen, beim Apparat im Geodätischen Institut besonders günstig und 10 Mal kleiner als bei Apparaten anderer Befestigungsform.

So sind auch an allen Orten, mit Ausnahme von Dunte, wo die Beobachtungen in der "Getreidekammer der Urväter" ange stellt wurden und der Apparat am Ofen befestigt war, die Korrektionen genügend gleich.

Zur Berechnung der Mitschwingungskorrektionen sind Formeln einiger Autoren für die Mitschwingung erforscht.

Nach diesen Formeln erhaltene Ergebnisse stimmen, selbst bei verstärktem Einfluss der Mitschwingungen untereinander sehr gut überein. (S. 46)

Den zweckmässigsten Zeitintervall zeigt uns die Graphik der Beobachtungen der Mitschwingungen selbst.

Verfolgen wir den Charakter der Mitschwingungen in deren Graphiken, so sehen wir, dass das schaukelnde Pendel einen bestimmten und gleichmässigsten Zuwachs der Mitschwingungen im Minutenintervall 20 - 50 aufweist.

Die ersten 10 Minuten (Intervall 0 - 10 Min.) sind für die Beobachtungen der Mitschwingungen sehr unvorteilhaft, denn nur in seltenen Fällen ist das zu beobachtende Pendel zu Beginn der Beobachtungen absolut ruhig; gewöhnlich weist es eine wenn auch kaum merkbare Vibration auf, und beeinflusst somit in den ersten 10 Minuten die Mitschwingung.

Nach 60 Minuten zeigt die Mitschwingung einen ganz geringen Zuwachs und ist daher für die Berechnungen unbrauchbar.

Für die Berechnung der Korrekturen der Mitschwingung benutzte ich die meistgebrauchte und bequemste umgearbeitete Formel von Borras (S 49). Als beste Zeit nahm ich den Intervall von 50 - 20 = 30 min.

Passt man die umgearbeitete Formel von Borras dem ausgewählten Intervall an, und setzt man die den Pendeln entsprechenden Konstanten Werte ein, so erhält man die Formel in endgültiger Form (S. 50).

Betrachtet man den Umstand, dass bei den Beobachtungen Normalpendel, bei der Bestimmung der Mitschwingungen dagegen Doppelpendel gebraucht wurden, so muss man zur Berechnung der Korrekturen der Mitschwingungen das Verhältnis der Einflüsse sowohl der Doppel- als auch der Normalpendel in Betracht ziehen. Dieses Verhältnis der Einflüsse ist auf Grund

der Formel Dr. Schumanns angenommen.

Die Umgestaltung der Formel und ihre Anpassung an die Eigenarten der Pendel des geodätischen Instituts ist auf S. 50, 51 und 52 zu finden. Das Verhältnis der Multiplikation der Entfernungen der Massen und Schwerpunktzentren des Normal und Doppelpendels, welches nach der Umgestaltung der Formel bestimmt wurde, ist für jedes Pendel in Form eines Koeffizienten ausgedrückt. (S. 52)

Die Schwingungsdauer des Doppelpendels bei den Beobachtungen der Mitschwingungen muss durch Translation der Massen mit der Schwingungsdauer des zu beobachtenden Normalpendels übereinstimmen. Um die Lage der Massen des Doppelpendels der Schwingungsdauer des Normalpendels entsprechend zu bestimmen, sind Forschungen unternommen worden, deren Ergebnisse auf den Seiten 53 und 54 gegeben sind.

Die Lage der Massen des Doppelpendels ist am Stiel des Pendels unter der Zahl der freien Gewindegänge und deren Teile abgelesen.

Um die Berechnung der Korrekturen der Mitschwingungen zweckmässiger einzurichten, sind die Amplituden des schaukelnden und geschaukelten Pendels durch Winkelmaß auszudrücken. Zu diesem Zweck sind die in den Beobachtungen anzutreffenden Entfernungen des Koinzidenzapparats Hilfsausdrücke berechnet worden, siehe S. 55.

Die Korrekturen für den Gang des Chronometers.

In Abhängigkeit vom Gang des Chronometers ändert sich die vom Chronometer gezeigte Dauer des Zeitintervalls und mit ihr auch die Schwingungsdauer. Zwecks Vergleichs der Schwingungsdauer sind die Schwingungen mit dem normalen Gang des Chronometers in Uebereinstimmung zu bringen.

Die Korrektion der Schwingungsdauer für den Gang des Chronometers ist S. 56 gegeben.

Für alle in dieser Abhandlung besprochenen gravimetrischen Beobachtungen ist der Nordinsche Sternzeitchronometer Nr. 2093 des astronomischen Observatoriums der Universität Lettlands benutzt worden. .

Die Bestimmung der Korrekturen des Chronometers erfolgte nach einigen internationalen Sendern von Zeitsignalen.

Um den aufgefangenen Moment auf die Mitte der Signale zu beziehen, ist eine Tabelle für Korrekturen der rhythmischen Zeitsignale zusammengestellt worden.

Der Empfang erfolgte nach halbautomatischer (technischer) Methode. Dieser Methode nach wird der Chronometer parallel oder in der Kette mit dem Hörrohr eingeschaltet. Wenn z.B. der Chronometer parallel dem Hörrohr eingeschaltet ist, so wird während des Kontaktes des Chronometers der Strom durch ihn kurz geschlossen und die Zeitsignale im Hörrohr verschwinden.

In Abhängigkeit davon, ob das entsprechende Signal in die eingeschaltete (kontakt), oder ausgeschaltete (freie) Halb-

sekundenzeit fällt, so ist es hörbar oder auch unhörbar.

Wenn zu Beginn das Signal in die Zeit der eingeschlossenen Halbsekunde fällt, dann nähert es sich, da der Intervall des Signals kürzer als die Sekunde des zu vergleichenden Chronometers ist, mit jedem nächsten Rhythmus der Grenze der eingeschalteten Halbsekunde.

Wenn der Anfang eines Rhythmus kaum den Moment des Einschaltens erreicht, ohne noch den empfangbaren Teil zu geben, dann wird der Rhythmus im nächsten ausgeschalteten Moment maximal wahrnehmbar sein.

Das Zusammenfallen des Signals mit dem Moment des Ausschaltens des Kontaktes vom Chronometer Koinzidenz, kann man bei einiger Uebung bis zu $1\frac{1}{4}$ Sekunde bestimmen, und dieses wird als entsprechender maximaler wahrnehmbarer Teil geschätzt.

Um die Signale auch während der Zeit der Kontakte zählen zu können, und auch beim Einschalten des Chronometers mit dem Hörrohr in die Kette in der freien Halbsekunde, müssen die Signale auch dann noch hörbar sein, d.h. sie dürfen nicht völlig verschwinden.

Zum Regulieren der nötigen Hörbarkeit der Signale gibt es hauptsächlich 2 Methoden:

1) Man schaltet den Chronometer durch einen regulierbaren Reostat dem Hörrohr parallel ein.

2) Man schaltet den Chronometer mit dem Hörrohr in die Kette, wobei man 2 Hörrohre mit verschiedenen Widerständen gebraucht.

Das Schema der Schaltung ist auf S. 62 gezeigt. In den Beobachtungen der Jahre 1933, 1934 und 1935 wurde zum Empfang der Zeitsignale der Chronometer parallel dem Hörrohr geschaltet, wobei der Widerstand des Stromes durch den Chronometer mit dem Einschalten des Reostats nicht verstärkt wurde.

Das Schema der Schaltung des Chronometers siehe S. 62. Der Nachteil des Empfanges nach der technischen Methode sowohl bei der parallelen, als auch bei der Serienschaltung ist der, dass man für die Koinzidenz nur eine Halbsekunde ausnutzen kann, die zweite Hälfte aber geht verloren. Zieht man nun in Betracht, dass beim Empfang oft atmosphärischer Störungen, des Eintretens der Koinzidenz bei Erreichung der vollen Minute des Chronometers, der unvollkommenen Abstimmung des Empfängers oder anderer Gründe wegen, es nicht gelingt einige Koinzidenzen zu verzeichnen, so wird die Korrektion des Chronometers durch 2 oder sogar durch eine Koinzidenz bestimmt.

Um solche wirklich unangenehme Fälle auszuschliessen, und die Genauigkeit der Bestimmung der Korrektion des Chronometers, durch Verdoppelung der Zahl der Koinzidenzen zu vergrössern, fand ich es für zweckmässig, einen Umschalter zu konstruieren, der die Möglichkeit bieten sollte die Koinzidenzen sowohl für den Moment des Ein-, als auch des Ausschaltens des Chronometers zu verzeichnen.

Das prinzipielle Schema des Umschalter siehe S. 63,

das praktische Schema aber auf S. 64.

Solch ein Apparat wurde zum Empfang der Signale nach der technischen Methode für die Beobachtungen im Jahre 1937 gebraucht.

Trotzdem darf man nicht vergessen, dass nur ⁱⁿ seltenen Ausnahmefällen die ein- und auszuschaltenden Halbsekunden des Chronometers von vollkommen gleicher Länge sind. Bei ungleichen Längen der Halbsekunden werden auch die Koinzidenzen bei Ein- und Ausschalten des Chronometers verschiedene Resultate geben.

Solche Resultate müssen bei ihrer Bearbeitung auf gleiche Umstände des Empfanges beim Ein- und Ausschalten korrigiert werden. Die konstante Differenz zwischen dem Empfang beim Ein- und Ausschalten, kann bequem und mit einer völlig genügenden Genauigkeit von mehreren für den Bedarf derselben Beobachtungen empfangenen Signalen berechnet werden.

Für die Beobachtungen wurde der Sternzeitchronometer "Nardin 2093" des astronomischen Observatoriums benutzt. Seine Differenz zwischen den Koinzidenzen bei Ein- und Ausschaltung in den Beobachtungen des Jahres 1937 betrug + 0,007

Die Empfangenen Momente sind für alle Sendestationen auf die Mitte der gesandten Signale reduziert. Die Signale sind in der mittleren Zeit von Greenwich gesandt. Der Chronometer der Beobachtungen aber ist auf die Rigasche Sternzeit eingestellt. Um die Korrektion des Chronometers zu finden, ist die der Mitte der Signale entsprechende Sendezeit T_s durch die Rigasche Sternzeit S ausgedrückt.

Der Ausdruck ist auf S. 64 angegeben, aber sein Zahlenwert

bei unveränderlichen Umständen auf S. 65.

Es stellte sich heraus, dass die Signale gewöhnlich einige hundertstel Teile früher oder auch später nach der bestimmten Zeit gesendet werden. Daher muss man dem Moment der Sendung eine Korrektur hinzufügen, diese wird, nachdem die Korrektion der sendenden Uhr entgültig festgestellt worden ist, in besondern Bulletins veröffentlicht werden. Zur Bestimmung der der Mitte der Signale entsprechenden Rigaschen Sternzeit, muss man ausser der Korrektur für die Sendung der Signale ΔS , auch die Schnelligkeit der elektromagnetischen Wellenausbreitung beachten.

Der Ausdruck für die Korrektion für die Ausbreitung der Sendewellen ist auf S. 66, aber die Zahlenwerte der Korrektion, die den Beobachtungsorthen entsprechen, sind auf S. 67 gegeben.

Beim Empfang der Signale mussten die Korrekturen für den Gang des Chronometers nicht beachtet werden, da die Korrekctionen des Chronometergangs gering waren.

Ein Beispiel für die Bestimmung der Korrektion des Chronometers und Chronometergangs ist auf S. 68 und 69 gegeben.

Der bei den Beobachtungen benutzte Chronometer des astronomischen Observatoriums wies gute Eigenschaften und einen genügend konstanten Gang auf. Diesem Umstand ist es zu verdanken, dass man zur Bestimmung der Korrekctionen des Chronometergangs zum grössten Teil nur eine Signalstation zu Beginn der Beobachtungsserie und eine zweite am Ende der wählen konnte.

Um die Wahl der richtigen Station zu erleichtern sind in allen Beobachtungsorten Graphiken des Chronometerganges gezeichnet worden.

Es gibt aber auch Fälle, wie es z.B. aus der beigelegten Graphik des Chronometerganges der ersten Beobachtungsreihe in Mērsrags zu ersehen ist, in denen eine starke Änderung des Chronometerganges fühlbar ist. Aus diesem Grunde wurde im obengenannten Beispiel die Korrektion des Chronometerganges in mehreren bezeichneten Abschnitten bestimmt.

Die Berechnung der Schwingungsdauer an den Beobachtungsorten.

An jedem Beobachtungsorte sind Beobachtungen in zwei Serien angestellt worden. Jede Serie enthält eine zweifache Beobachtung der Schwingungsdauer eines jeden Pendels in der Ordnung der Pendelnummern $1 \rightarrow 2 \rightarrow 3 \rightarrow 4 \rightarrow 4 \rightarrow 3 \rightarrow 2 \rightarrow 1$.

Die Unterbrechung der Ergebnisse der Beobachtungen und der Schwingungsdauer ist in Form eines Beispiels vom 4. und 3. Pendel einer einmaligen Beobachtung in Bauska genommen worden.

Wie aus den Berechnungen der Schwingungsdauer zu ersehen ist, summiert sich die auf die bei den Beobachtungen angenommenen Grundumstände reduzierte Schwingungsdauer S , aus der direkt beobachteten Schwingungsdauer S , und den Korrekturen einiger Einflüsse. Alle diese Größen sind nicht absolut präzise, sondern haben grössere und kleinere Fehler.

Eine nähere Betrachtung der Fehler ist S. 72 und 73 zu finden. In der Schätzung sind ihre Zahlenwerte angenommen:

- 1) Für die beobachtete Schwingungsdauer $\pm 2,0 \cdot 10^{-7}$
- 2) für die Temperaturkorrektion $\pm 5,0 \cdot 10^{-7}$
- 3) für die barometrische Korrektion $\pm 3,0 \cdot 10^{-7}$
- 4) für die Amplitudenkorrektion $\pm 0,5 \cdot 10^{-7}$
- 5) für die Korrektion der Mitschwingung $\pm 1,0 \cdot 10^{-7}$
- 6) für die Chronometerkorrektion $\pm 5,3 \cdot 10^{-7}$.

Wenn man alle diese Umstände in Betracht zieht, könnte man als den mittlern quadratischen Fehler des Ergebnisses der Schwingungsdauer erwarten

$$m_s = \sqrt{2^2,0 + 5^2,0 + 3^2,0 + 0^2,5 + 1^2,0 + 5^2,3} = \pm 8^5 \cdot 10^{-7}$$

Viel gefährlicher als zufällige Fehler der Beobachtung sind die systematischen Fehler. Quellen der systematischen Fehler könnten sein:

- 1) Fehlerhafte thermische und barometrische Konstanten.

Die Fehler der thermischen und barometrischen Konstanten könnten sowohl durch unpräzise Bestimmung der Konstanten entstehen, als auch durch Änderungen der Eigenschaften des Pendels, die im Laufe mit der Zeit möglich werden. Besonders gefährlich sind die Fehler der Temperaturkonstanten für die Beobachtungsorte, wo die Temperatur sich stark von der Temperatur der Beobachtungen im Hauptpunkte unterscheidet.

- 2) Schnelle Luftdruck- und besonders schnelle Temperaturwechsel. Es ist hier möglich, dass das Pendel dem Wechsel

der Lufttemperatur, nicht folgen kann. Unterscheiden sich seine thermischen Empfindlichkeiten von den thermischen Aufnahmefähigkeiten des Thermometers, dann stimmt auch nicht die abgelesene Temperatur mit der wirklichen Temperatur des Pendels überein.

Ebenso könnten auch bei schnellem Luftdruckwechsel die tatsächlichen Umstände mit den verzeichneten nicht übereinstimmen.

Um systematische Fehler der Beobachtung zu vermeiden, oder sie wenigstens zu verringern, müssen die Beobachtungen möglichst aufmerksam gestaltet werden.

An Beobachtungsorten, in denen sich die Temperatur wenn auch nur kaum merkbar ändert, sind die Serien der Beobachtungen so eingeordnet, dass eine Hälfte von denen bei Anwachsen der Temperatur und die andere Hälfte bei Senkung derselben vor sich geht.

Ebenso ist auch in der Bestimmung der Korrekturen des Chronometerganges streng beachtet worden, dass wenn nicht einzelne, so doch die Korrektion der mittleren Beobachtungs- serien der Chronometergänge der Wirklichkeit entsprächen.

Wenn auch von den Umständen solcher Art Übereinstimmung der beobachteten Schwingungsdauer vielleicht an einzelnen Orten gelitten hätte, so sind doch die Ergebnisse auf jeden Fall wirklicher.

Die Berechnung der beobachteten Schwerkraft.

Der auf S. 96 gezeigte Zusammenhang der Grundformeln der Schwingungen drückt die dem Beobachtungsorte entsprechende Schwerkraft im Vergleich mit der für Riga (für das Geodätische Institut der Universität) bestimmte Schwerkraft aus.

Auf Grund dieses Zusammenhanges ist der Ausdruck für den Schwerpunkt der Beobachtungsorte gelöst, und auch die zahlmässige Umwandlung: letztere durch Einsetzen der konstanten Grössen des Hauptpunktes (S. 96).

Mit Hilfe des zahlmässigen Ausdrucks sind die Schwerkräfte der beobachteten Orte berechnet worden.

Für die Differenz der Schwingungsdauern des Beobachtungs-ortes und Hauptpunktes ist die mittlere arithmetische Schwingungsdauer des Hauptpunktes und des Beobachtungsortes genommen, wobei im Hauptpunkt die mittlere Resultante der Beobach-tungen sowohl vor, als auch nach der Arbeit in dem Beobachtungs-ort genommen wurde.

Eine Ausnahme ist nur in den Fällen, wenn ein Wechsel der Pendellänge zu konstatieren ist.

Während den Beobachtungen in den Jahren 1934 und 1935 hatten die Pendel keine Veränderungen in ihren Längen. In den Beobachtungen des Jahres 1937 änderte das erste Pendel seine Länge und zwar in der Mitte zwischen der ersten und zweiten Beobachtungsreihe in Bukmuiža. Im Jahre 1933 änderte zwischen den Beobachtungen in Jēkabpils und Riga seine Länge das 2. Pendel, aber zwischen den Beobachtungen in Embute und Ēdole

das 4. Pendel.

In den Fällen der Veränderung der Pendellänge sind für die Differenz der Schwingungen bis zu den Veränderungen das erste, nach den Veränderungen das zweite die Beobachtung einschließende Ergebnis der Schwingungsdauer im Hauptpunkt genommen.

Die beobachteten Schwerkkräfte sind zu ihrem Vergleich und den normalen theoretischen Schwerkräften der Beobachtungsorte auf eine bestimmte Oberfläche eines Geoids resp. Sphäroids zu beziehen.

In der Praxis wird als solch eine bestimmte Oberfläche der Meeresspiegel angenommen.

Ist der Ausdruck der normalen Schwerkraft, (in diesem Falle ist die Formel Cassinis benutzt worden) für die Oberfläche des Geoiden mit der Bedingung gelöst worden, dass außerhalb ihr keine beeinflussende Masse sich befindet, dann ist für den Meeresspiegel nur die Höhe des Beobachtungsortes über dem Meeresspiegel von Bedeutung.

Der Ausdruck für die Reduktion und ihre zahmässige Form ist auf S. 104 gegeben. Auf derselben S. ist auch die Reduktion Bouguer's zu finden; diese Reduktion wird gebraucht, wenn die zwischen dem Meeresspiegel und dem Beobachtungsort sich befindende Masse beachtet wird.

Die theoretische Schwerkraft der Beobachtungsorte.

Zur Berechnung der theoretischen Schwerkraft der Beobachtungen sind in den letzten Jahrzehnten mehrere Formeln aufgestellt wor-

den. Alle diese Formeln begründen sich völlig oder auch nur zum Teil auf Schwerkraftbeobachtungen die an verschiedenen Orten angestellt wurden. Eine nähere Besprechung der Formeln sowie die wichtigsten Daten sind auf S. 106 und 107 gegeben. Für die Berechnung der normalen theoretischen Schwerkraft der Orte ist bisher meist die Formel Helmerts vom Jahre 1901 angewandt worden.

Auf der geodätischen Konferenz in Stockholm im Jahre 1930 wurde als internationale Formel zur Berechnung der Schwerkraft der Erde Cassinis Formel angenommen.

Diese Formel entspricht einer bestimmten Sphäroiden-Oberfläche, ausserhalb welcher sich keine beeinflussende Massen befinden sollten. Um die Aenderung der normalen Schwerkraft zu charakterisieren, die durch den Gebrauch verschiedener Formeln entstand, ist die Schwerkraft in Riga, dem Hauptpunkt der Beobachtungen, nach allen früher genannten Formeln berechnet worden. Zur Übersicht der Genauigkeit jeder einzelnen Formel sind auch die, die Genauigkeit der Ergebnisse charakterisierenden Fehler nach mehreren Formeln berechnet worden.

Die Ergebnisse sind S. 108 gegeben.

Beim Betrachten der erhaltenen Ergebnisse, muss man zum Schluss kommen, dass der Unterschied nach diesen Formeln recht erheblich ist, und auch die, die Genauigkeit der einzelnen Formeln charakterisierenden mittleren quadratischen Fehler sind nicht gering. Die besten Ergebnisse geben die dem Dreiachsen-Ellipsoid entsprechenden Formeln, doch auch

ihre Genauigkeit ca \pm 5 miligal ist viel kleiner als die Genauigkeit der in den Beobachtungen erhaltenen Resultate. Der durchschnittliche Fehler der bei den Beobachtungen erhaltenen Resultate der Schwerkraft ist \pm 2 miligal. Diesem Verhältnis nach zu urteilen kann man behaupten, dass die Genauigkeit der erhaltenen Resultate für den praktischen Gebrauch völlig genügend ~~sind~~.

Beachtet man mit welchen Fehlern man die einzelnen Resultate der Schwingungsdauer erhalten kann, so kann man feststellen, dass die Genauigkeit der Beobachtungsresultate auch noch grösser sein könnte.

Dem Gesagten nach wäre hier das Resultat der Schwingungsdauer mit einem Fehler von $\pm 8' \cdot 10^{-7}$ zu erwarten.

Zieht man in Betracht, dass bei den Beobachtungen jedes Pendel 4 Mal beobachtet wird, dann wäre der Fehler des mittleren Resultats $\pm 4' \cdot 10^{-7}$.

Zur Berechnung der Schwerkraft muss die Differenz zwischen der Schwingungsdauer im Beobachtungsorte und im Hauptpunkte genommen werden.

Der Fehler dieser Differenz wäre dann $\pm 6' \cdot 10^{-7}$.

Da die Beobachtungen mit Hilfe von 4 Pendeln ausgeführt wurden, so müsste die in den Berechnungen der Schwerkräfte benutzte ausgeglichene Differenz der Schwingungsdauer mit dem Fehler $\pm 3' \cdot 10^{-7}$ bestimmt sein.

Bezieht man das auf die Schwerkräfte, dann müsste der die Genauigkeit der Ergebnisse charakterisierende Fehler ca $\pm 1,2$

möglich betragen.

Nimmt man den Aequator als Ellipse an und vergleicht man verschiedene Formeln, so ist ein bemerkenswerter Unterschied zu ersehen.

Der Befindungsort der grossen Achse des Aequators ist nach verschiedenen Quellen auf S. 109 angegeben.

Wie aus den Formeln und dem für sie verwendeten Material zu folgern ist, wandert die grosse Achse des Aequators in Abhängigkeit von dem Material, aus welchem Gebiet die Beobachtungen genommen sind.

Über einen mehr oder weniger fest bestimmten Befindungsort der grossen Achse kann vorläufig kaum die Rede sein, und es scheint sogar, dass sie auf verschiedenen Parallelen auf untereinander verschiedenen Stellen sich zeigen kann.

Wenn man auch später auf Grund von breiteren und vollkommenen Beobachtungen genauer die Differenz der grossen und kleinen Achsen des Aequators und das Verhältnis dieser Achsenstellung zu dem Erdkörper konstatieren können wird, so wird das hauptsächlich eine wissenschaftliche und nicht praktische Bedeutung haben.

Für den Vergleich der in den Beobachtungen festgestellten Schwerkkräfte mit den normalen Schwerkräften der Beobachtungsorte ist für die letzteren Cassinis Formel vom Jahre 1930 benutzt worden.

Um die normale Schwerkraft bequem errechnen zu können, ist eine Tabelle aufgestellt worden (S. 110).

Die Anomalien der Schwerkraft der Beobachtungsorte.

Den Unterschied zwischen der Schwerkraft, die aus den Beobachtungen erhalten wird, und der entsprechenden normalen theoretischen Schwerkraft, nennt man Anomalie der Schwerkraft.

Bezeichnet man die für den Meeresspiegel mit massenloser Reduktion berechnete Schwerkraft mit g' , die mit Bouguers Reduktion aber berechnete Schwerkraft mit g'' , so sind die Anomalien der Schwerkraft Δg_1 und Δg_2 auf S. 112 gegeben.

Zur Uebersicht der Anomalien ist eine Karte der Anomalien zusammengestellt worden (S. 113).

Schlussfolgerungen.

1. Bei Betrachtung der Ergebnisse der gravimetrischen Forschungen der Gebiete Lettlands, muss man zum Schluss kommen, dass die Gebiete Lettlands in Bezug auf die Anomalien der Schwerkraft recht bedeutend sind. In ihrer zahlmässigen Grösse sind die Anomalien im Vergleich mit bedeutenden Anomalien der Erdkugel gering, aber deren Wechsel auf verhältnismässig kleine Entfernungen ist recht erheblich.

Der Wechsel der Anomalien ist durch die Verteilung der Massen der Erdrinde der Gebiete Lettlands erklärlich, und weist darauf hin, dass für die Verschiedenheit der Massen die obersten Schichten massgebend sind.

2. Wie aus den bisherigen verhältnismässig dürftigen Daten der Beobachtungen ersichtlich, ist die präziseste Erdform aus den Beobachtungen der Schwerkraft zu bestimmen. Die Genauigkeit der Resultate beachtend, entspricht dem Geoid am besten ein Dreiachsen-Ellipsoid, wenn auch der Bestimmungsort der grossen äquatorialen Achse noch sehr unbestimmt ist.

Die Vorzüge des Dreiachsen-Ellipsoids im Vergleich mit dem Zweiaachsen-Ellipsoid sind in Bezug auf die Genauigkeit nicht gross.

Wenn man in Betracht zieht, dass die Differenz der grossen und der kleinen äquatorialen Achse gering ist, und dass die für geodätische und kartographische Berechnungen auf

das Dreiachsen-Ellipsoid bezogenen Ausdrücke unvergleichlich komplizierter sind, als für das Zweiachsen-Ellipsoid, so muss man zum Schluss gelangen, dass dem Dreiachsen-Ellipsoid zwar eine grosse wissenschaftliche aber eine geringe praktische Bedeutung zukommt.

3. Für die staatlichen Vermessungsarbeiten und andere Arbeiten geodätischen Charakters ist es notwendig die Messungen auf einen bestimmten geographischen Ort zu beziehen.

Um das zu erreichen werden die geographischen Koordinaten der Hauptpunkte der trigonometrischen Netze auf dem Wege astronomischer Beobachtungen bestimmt. Wirkt auf die Beobachtungen die Anziehungskraft der Erde, deren Resultate nicht senkrecht zu der den Beobachtungen entsprechenden Oberfläche des Sphäroids gerichtet ist, sondern von der letzteren abweicht, dann werden alle astronomischen Beobachtungen fehlerhaft sein; und zwar ist der Fehler gleich der Grösse des Einflusses der Abweichung dieser lotrechten Linie.

Die Grösse des Einflusses der Abweichung der Linie die unter unseren Umständen erwartet werden kann, ist teilweise aus den auf S.115 angegebenen Daten zu ersehen.

Für die Bestimmung der unabhängigen senkrechten Linie dienen die gravimetrischen Beobachtungen.

4. zur Erreichung der nötigen Präzisität in den gravimetrischen Beobachtungen, muss an sie mit der grössten Aufmerk-

Samkeit herangetreten werden.

Wie die Forschungen der Beobachtungen uns zeigen, können die grössten Fehler durch den Einfluss der Temperatur und des Chronometerganges entstehen, aber auch andere Umstände müssen möglichst präzis bestimmt werden.

Die Erkenntnisse der Beobachtungsforschungen in Kürze sind:

- a. Bei der Bestimmung des Einflusses der Temperatur ist streng darauf zu achten, dass die bestimmten Konstanten der Wirklichkeit entsprechen. Die Beobachtungen dürfen bei stark wechselnden Temperaturumständen nicht angestellt werden, da dann die Pendeltemperatur mit der vom Thermometer angezeigten Temperatur auch nicht übereinstimmen kann. Des quadratischen Gliedes der Temperatur wegen, sind die Beobachtungen nicht auf C 0°, sondern auf die mittlere Temperatur aller Beobachtungen zu beziehen.
- b. Beim offenen Stativ, um die Beobachtungen auf gleiche Umstände des Luftwiderstandes zu beziehen, sind dieselben nicht auf luftleeren Raum, sondern auf den normalen der trockenen Luft entsprechenden Druck zu reduzieren.
- c. Die Beobachtungen sollen nicht bei schnellem Wechsel des Luftdruckes angestellt werden, da dann die angezeigten mittleren Umstände mit den wirklichen auch nicht übereinstimmen können.
- c. Die Korrekturen der Amplituden bei den in den Beobachtungen vorkommenden Amplitudenwerten ändern sich wenig

und sind daher genügend präzis zu bestimmen.

- d. Die Korrektionen der Mitschwingungen, beim Befestigen des Stativs mittels Schrauben an die Mauerwand, sind genügend einartig und der Ausdruck zu deren Bestimmung kann frei gewählt werden.
- e. Der Chronometer, der bei den Beobachtungen benutzt wird, muss einen stabilen Gang und gute Kontakteinrichtung haben. Zum Empfang der Signale ist die halbautomatische Methode die vorteilhafteste. Die einfache Koinzidenzmethode ergibt nicht die genügende Präzisität, doch die vollautomatische Methode ist bei solchen weiten und öfteren Ueberfahrten zu kompliziert.

Um grössere Präzisität beim Auffangen des Signale zu erreichen, empfiehlt es sich wie die parallele-, als auch die Serienschaltung zu gebrauchen, hierbei muss die konstante Differenz zwischen dem Empfang durch parallele- und Serienschaltung von den Beobachtungsdaten selbst, bestimmt werden.

5. Die, bei den gravimetrischen Beobachtungen in den Gebieten Lettlands erreichte Genauigkeit durchschnittlich ± 2 miligal ist für den praktischen Bedarf vollkommen genügend und viel höher als es die theoretischen Formeln geben.

Am unangenehmsten kann für die Beobachtungen der Einfluss von systematischen Fehlerquellen sein. Deren Ausschaltung oder möglichster Verkleinerung ist grösste Aufmerksamkeit zu widmen.

Literatūras saraksts.

Comptes rendus de la Commission Geodesique Baltique, Helsinki 1935. Lp. 90 - 95

Prof. N.E.Nörlund Bericht über die relativen Schweremessungen auf den Landeszentralstationen im Sommer 1930.

Comptes rendus de la Commission Geodesique Baltique, Helsinki 1937. Lp. 60.

Prof. N.E.Nörlund - Bericht über Schweremessungen in den Landeszentralen.

Travaux de la Section de Geodesique Tome 8. Paris 1931.

Report by Dr. W Heiskanen, Secretary,
Geodetic Institute of Finland.

W. Heiskanen - Untersuchungen "über Schwerkraft und Isostasie, Helsinki 1924.

F. R. Helmert - Neue Formeln für den Verlauf der Schwerkraft im Meeresniveau beim Festlande.
(Sitzungsberichte der Königlich Preussischen Akademie der Wissenschaften. 1915)

R. Schumann - Ueber die Verwendung zweier Pendel auf gemeinsamer Unterlage zur Bestimmung der Mitschwingung.
(Zeitschrift für Mathematik und Physik Band 44 1890).

M. Haid - Ueber Bestimmung der Mitschwingungen bei relativen Schweremessungen.
(Astronomische Nachrichten Bn. 143, 1897)

S.K. Girin, A.A. Popov, M.A.Sadovskij, D.G. Uspenskij.
Kurs gravitacionnoj razvedki. 1935.

M.S.Zverev, L.S.Kazakov, J.A.Kazanskij, M.S.Molodjenskij,
J.D. Bulanže - Spravočnik i rukovodstvo po gravimetričeskim rabotam. 1936.

T. Reich i K. Jung Prikladnaja geofizika. 1936.
II. Gravimetrija.

Instrukcija po gravimetričeskim rabotam dlja občej gravimetričeskoj sjomki S.S.S.R. 1935.

Spravočna ja kniga geofizika-razvedčika. 1935.
T. I ē. II. Gravitazionnij metod.

A.A. Michailov - Kurs gravimetrii i teorii figuri zemli.
1933.

P.M. Gorškov - Uspēhi gravimetrii. 1936.

A.D. Archangelskij - Geologija i gravimetrija. 1933.

V. Jungs - Smaguma spēks Rīgā, Jelgavā, Liepājā,
Piebalgā un Rēzeknē.
(Mērniecības un Kultūrtechnikas
vēstnesis 1932.g. Nr. 7|9 un 1933.g.
Nr. 1|3).

V. Jungs - Smaguma spēks Latvijas rietumu, zieme-
ļu un dienvidu apvidos.
(Mērn. un Kultūrtechn. vēstn. 1935.g.
Nr. 1|3, 4|6, 7|9, 1936.g. Nr. 1|2,
3|4, 5|6 un 7|8)

V. Jungs. - Zemes veida un lieluma noteikšana.
(Ekonomists 1937.g. Nr. 23)

V. Jungs - Gravimetrijas pielietošana geofizikas
pētījumos.
(Ekonomists Nr. 1937.g. Nr. 24).

K.A. Cvetkov - Kurs praktičeskoj astronomii. 1934.
Lp. 91 - 108.

J. Jdelson - Sposob naimenších kvadratov. 1932.
Lp. 122 - 125.

A. Buchholc - Kurs nižšej geodezii. T. I., II., III.

Berliner Astronomisches Jahrbuch - 1933, 34, 35, 37.

Bulletin Horaire du Bureau International de l'heure. 1933-1938.

Satura rādītājs.

	Lp.
Ievads un Baltijas jūras valstu starptautisko novērojumu rezultāti	2
Gravimetrisko novērojumu vietas	6
Instrumenti un novērojumu metode	20
Temperatūras korrekcijas	23
Gaisa pretestības korrekcijas	33
Amplitūdu korrekcijas	41
Līdzsvārstības korrekcijas	43
Chronometra gājiens korrekcijas	56
Novērojumu vietu svārstību laika aprēķins	72
Svārstību laika novērojumu rezultāti	76
Novērotā smaguma aprēķins un svārstību laika diferences	96
Novērojumu vietu teorētiskais smaguma spēks	106
Novērojumu vietu smaguma spēka anomalijas	112
Smaguma spēka anomaliju karte	113
Slēdzieni	114
Paskaidrojuma reksts vacu valodā	117
Literatūras saraksts	152