

WIKBOM, STEN

**En kort beskrifning, om den astronomiske
och geometriska quadrantens nytta,
bruk och sammansättning; utgifven den
studerande ungdomen til tjenst, af Steno
Wikbom ... Wexiö, tryckt hos kongl. privil. g**

(Wrigsén
Wexiö
1770

EOD – Miljoner böcker bara en knapptryckning bort. I mer än 10 europeiska länder!



Tack för att du väljer EOD!

Europeiska bibliotek har miljontals böcker från 1400-till 1900-talet i sina samlingar. Alla dessa böcker går nu att få som e-böcker – de är bara ett musklick bort. Sök i katalogen från något av biblioteken i eBooks on Demand- nätverket (EOD) och beställ boken som e-bok – tillgängligt från hela världen, 24 timmar per dag och 7 dagar i veckan. Boken digitaliseras och blir tillgänglig för dig som e-bok.

EOD bokens fördelar!

- Få samma utseende och känsla som med originalet!
- Använd ditt standardprogram för att läsa boken på skärmen, zooma och navigera genom boken.
- Skriv ut enstaka sidor eller hela boken.
- *Sök:* Använd fulltextsökning för enskilda fraser.
- *Klipp & klistra:* Kopiera bilder och delar av texten till andra applikationer (t.ex. ordbehandlingsprogram).

Villkor för användning

Genom att använda EOD-tjänsten accepterar du de villkor som ställs av biblioteket som äger den aktuella boken.

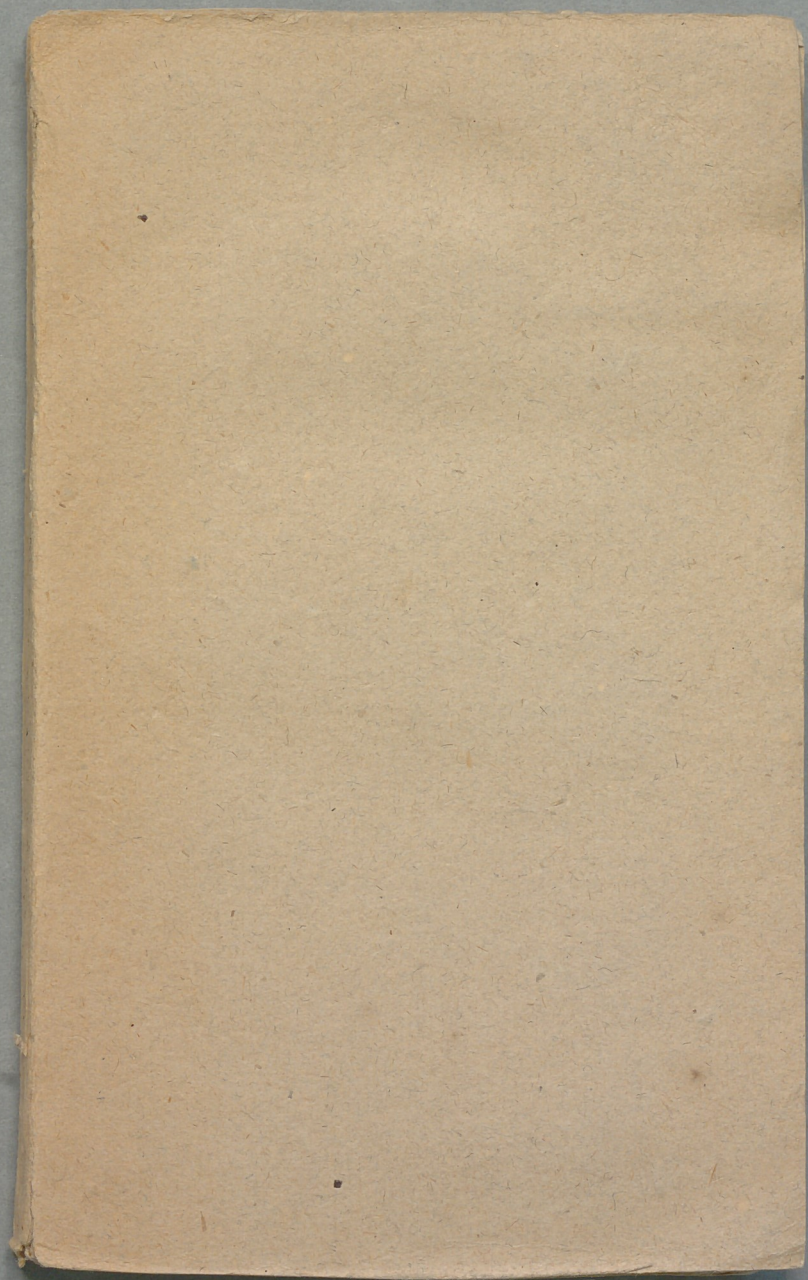
- Villkoren på svenska: <http://books2ebooks.eu/odm/html/nls/sv/agb.html>

Fler e-böcker

Redan nu erbjuder 30 bibliotek från 12 europeiska länder denna service.

Mer information finns tillgängliga via <http://books2ebooks.eu> alla boken.

- <http://search.books2ebooks.eu/>



Kungl. Biblioteket
STOCKHOLM

Astron

1777-1829

I. N. J.
EN KORT BESKRIFNING,
OM
DEN ASTRONOMISKE
OCH
GEOMETRISKE
QUADRANTENS
NYTTA, BRUK
OCH
SAMMANSÄTTNING;

UTGIFVEN
DEN STUDERANDE UNGDOMEN
TIL TJENST,

AF
STENO WIKBOM,

PHIL. MAG. och COMMUNISTER

J Näshtult,

Forfander.



WEXIÖ,

Tryckt hos Kongl. Privil. Gymn. Boktryckaren

ANDERS WRIGSÉN.

1770



Fôretal.

Den som äger ett redigt begrep om Sammanhanget emellan flere nyttiga sanningar, lærer med liten upmärksamhet snart ärfara, at vår själ finner ett särdeles behag uti en Systematisk Kundskap, om sådana ting, som i någor måtto befrämja vår välfärd: Och som en nätt förbindelse emellan oryggeliga sanningar, hvilka vid margfalliga tilfällen visa sin ögonkenliga nytta, äro de egenheter, hvar med Mathematiquen ibland andra Philosophiska vetenskaper, på ett besynnerligt sätt af ålder gjordt sig utmerkt, så har ock den samma af de gamla, i synnerhet blifvit hedrad med namn af VETENSKAP. En grundelig Kundskap består ock uti ett naturligt sammanhang emellan flere sanningar, hvilka genom riktiga slut ledas, den ena utaf den andra, sedan man förut antagit några vissa grundsatser, som i sig själva äro så klara, at de ej behöfva bevis.

Vissa snillen, af naturen fram för andra fallna för en sådan kundskap, finna mycket behag uti EUCLIDIS och flere Mathematiska Skrifter, som uti detta ämne kunna anses för nästärstycken: Andra åter, hvilka dels icke haft tilfälle, at mycket öfva sig i theorien, dels ej heller äro hugade för djupniga undersökningar, tycka mera om, at få lätta reglor som de kunna följa i utöfningen, än at få noga regelbara grunder, hvarpå reglorna stöda sig. Och som det icke felar Auctoren, hvilka uti Mathematiquen skrifvit til de förras tjenst, som finna smak uti en grundelig och djupsinnig theorie, så hafva äfven väl andra bemödat sig at tjena de sednare, med upfinnande af åtskilliga lätta uplösningssätt, som vid förefallande tilfällen kunna nyttjas i utöfningen.

ASTRONOMIE och GEOMETRIE äro tvänne ej mindre nyttiga än nöjsamma Mathematiquens delar, uti hvilka åtskilliga Problemer föreställas, som, då de på det nogaste skola uplösas, fordra en vidsträckt Kundskap och nog möda; men som man ofta kan vara belåten med, at ungefärligen finna hvad som sökes, så hafva ock Mathematici varit omtänkta om, at upfinna åtskilliga Instrumenter, och lätta reglor at följa vid utöfningen, hvarmedelst man utan särdeles besvär kan ärnå sitt ändemål.

Detta

Detta har gifvit anledning til Constructionen af Proportional Cirklar, Globes, Astrolabier, Planetolabier, och ibland flere, äfven til denne ASTRONOMISKE och GEOMETRISKE QUADRANTEN; hvilken utgafs år 1695. af framledue Astro-nomæ Professoren i Upsala, Sal. PETER ELVIUS, och blef sedermera, för desß begärlighet skuld, å nyo uplagd 1708. Men som den samma nu mera svårigen kan anskaffas, och utom desß är lämpad til 60 graders nordlig latitude; Så har jag tyckt, at det allmänna och i synnerhet vår lärgiruga Studerande Ungdom, så väl til SjöS som LANDS, skulle i någor måtto vara tjent, om denna QUADRANTEN å nyo gjordes allmän, och blefvo lämpad til 57 och en half grads nordlig latitude, då han med det samma blefvo tjenligare för de i Götha Rike belägne provincer, än den förenämde.

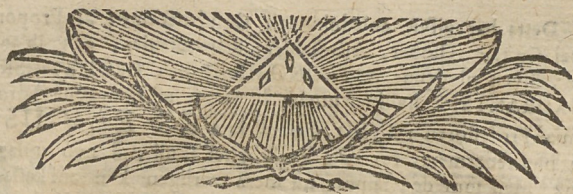
Jag har derföre vid lediga stunder företagit mig at ut-rächna de Taflor som ärfordras vid desß construction, och sedan upritat honom til en Svensk fots radium, hvarigenom Timelinjer Rhomber och Schaler äro blefne mera distincte och tydelige.

Derpå har jag redan år 1767. låtit, på egen bekostnad, Graveuren vid Kongl. Academien i Upsala, Herr Anders Åker-man, sticka honom i koppar, hvilken der vid användt all möj-jelig acurateffe, så at jag ej kunnat märka några merkelige fehl vara begångne uti gravüren.

Utom en någorlunda omständelig beskrifning, jemte fyra stycken äfven i koppar graverade Tabeller, hade detta Instru-mentet för ganska få blifvit nyttigt, således blef det en ound-vikelig påfölgd, så framt ändamålet skulle vinnas, at äfven ut-arbeta närvarande afhandling Och som jag märkt, at bruket at ett Instrument, hvars sammansättning är obekant, faller svårare, än då man känner desß delar och deras beskaffenhet; Så har jag ej heller aldeles velat utur ackt låta, at äfven något an-föra om QUADRANTENS Construction; åtminstone så myc-ket, at den som finner sig hugad, at til någon annan latitude tielf updraga en Quadrant, häraf kan hafva god anledning.

Stenberg den 1 Maji, år 1770.

STENO WIKBOM.



FÖRBEREDELSE

Om

QUADRANTEN I ALLMÄNHET.

§. I.

Quadrant är en plan Figur, som inneslutes af två rader och fjerdedelen af en cirkels omkrets.

§. 2. Således är Quadranten en fjerdedel af en hel cirkel, des centrum A det samma som cirkelens centrum hvaraf quadranten är tagen, han inneslutes af radierna AB och AC, och cirkelbågen BC, hvilken är deld uti 90 lika delar eller *Grader*.

§. 3. Men som hvar och en grad är en sådan del af en cirkels omkrets, hvilken ännu kan delas uti mindre märkeliga delar; så är allmänt vedertagit, at dela en grad i 60 lika delar, som kallas *minuter*, hvar minut i 60 delar, hvilka få namn af *Secund minuter* eller *secunder*, och så vidare.

§. 4. Ehuru väl at den graderade bågen på Quadranten, endast är deld uti hela grader, så kunna likväl minuterna temmeligen noga finnas. Der til tjena de fem concentriska cirkelbågar, som följa i ordning utom den graderade bågens yttersta omkrets, som afskära 90 stycken likbenta trianglar, hvilka hvardera hafva en grads chorda til basis och sin spets uti den femte concentriska cirkelen. Låt nu til exempel, en
rät

rät linja vara dragen igenom Quadrantens centrum A, hvilken skär den graderade bågen emellan 10:de och 11:te graden, såsom AL; man ser Fig. 1. då efter på hvad ställe linjen AL rår transversal linjerna, som äro den likbenta triangelens sidor 10. 30. 11. 30, låt vara i punkten 18, så är den af AL afskurna bågen på Quadranten 10 grader 18 minuter. Emedan concentrisk cirklarna rår transversal linjerna uti hvar 6:te minut, så måste man af ögnemättet döma, huru många minuter som böra tilläggas, då AL rår transversalen utom afskärnings-punkterna med concentrisk cirklarna, så at om AL skär 10, 30, mitt emellan 18 och 24, så voro den afskurna bågen 10. grad. 21. minut.

§ 5. Vid Quadrantens förfärdigande torde vara nödigt at århindra följande: 1. Göres en ram vid Fig 2. pass $\frac{3}{4}$ tum hög af gammal ek, litet större än Kopparsstycket, hvars stycken väl intappas uti hvarandra och limmas. Öfver och under på denna ram limmas tunna torra bråden af lind, ahl eller pårontråd. 2. Ifrån undra sidan igenom Quadrantens tyngdpunkt, båras et hål til $\frac{2}{3}$ eller $\frac{3}{4}$ in uti den deremot svarande ekliften, hvilket förses med skrufgångor som passa til en skruf på foten eller stativet, hvarmedelst quadranten dervid blifver håftad; och kan foten dertil göras som til et Landtmätare bråde, så at Quadranten derpå kan ställas både verticalt, horizontelt och lutande, efter omständigheterna. 3. Örr än kopparsstycket kliftras på den af tråd tilredda quadranten, bör det fuktas, såsom i Tryckerien sker med papper hvarpå man vill trycka. Vid påkliftringen aktas noga at ej koppar-

parstycket utsträcker mera på ett ställe än et annat.

4. På kanten AC infällas i eklifstorna tvänne Dioptrer af messing, E, F, af hvilka Dioptern E, som kommer at sitta vid Quadrantens centrum A, har et litet hål mitt emellan fyra större, men Dioptern F, som fästes vid C, igenom hvilken man syftar med ögat, har allenast et litet coniskt hål, hvilket på yttre sidan, som veter at ögat, förlänkes lå at öppningen igenom Dioptern liknar en affstympad con, hvars mindre bas veter at A. Mitt öfver denna basen drages en linja tvärt öfver Dioptern, som är lodrätt emot Quadrantens plan, sedan dioptern blifvit fastfäst. 5. När Diopterna fästas vid Quadranten bör noga passas, at *Syftlinjen* (linea fiducia) hvilken utmärkes med en silkes tråd, som drages igenom det medlersta och minsta hålet på Dioptern E, och igenom hålet på Dioptern F, blifver fullkomeligen parallel med Quadrantens radius AC. 6. Uti Quadrantens centro A uphänget, på en der inslagen messings styft, en silkes tråd, som til den ändan har en lå vid ögla, at den lätt kan uphängas och aftagas när man behagar. På silkes tråden trådes en liten pärla, eller knapp af en knappål, som går lå trögt på, at den ej faller af sig sielf, utan blifver sittande på tråden, der man äftundar at ställa den samma. Tråden tages lå lång, at han räcker nedan om den afrundade kanten på Quadranten, och förses med en liten vigt, som håller honom utsträkt och i lodlinja, då quadranten ställes i lodrät plan. 7. Bör man hafva til hands en Diopter linjal, något långre än quadrantens radius, förfedd med sådana dioptrar, som på dylika linjaler vanligen brukas.

§. 6. PROBLEMET I. At med Quadranten mäta en o-determinerad vinkel, hvilk en omfattas af sidor, som stå i vertical plan, af hvilk a den ena är horizontel.

Låt GH vara en lodrät högd, som råk ar en hori- Fig. 4.
zontel plan uti H; det begäres at finna någon vinkel GRH hvars sidor GR, RH äro uti en vertikal plan.

1. Händelsen. Om \odot är en stjerna, spetsen af et torn eller dylikt, hvarät man directe kan syfta.

Man ställer då Quadranten BAC verticalt, hänger up lodet och låter des tråd AL ställa sig otvungit i lodrätt stånd. Sedan syftar man vid ligenom dioptrerna F, E, så at man ser puncten \odot mitt för det medlersta hålet på dioptern E. Föreställ linjen GEF vara utdragen til des at hon råk ar den hori- zontela planen uti R, sammanbind, HR, så är planen igenom \odot R och HR vertical, emedan han går igenom den emot horisonten lodrätta linjen GH (18. XI. Elem.), och vinkelen GRH har bågen BL på Quadranten til sitt mått.

2. Händelsen. Om \odot är solen, som skiner klart, så at man beqvåmligen ej kan directe syfta derät.

Man ställer Quadranten såsom förut och låter solstrålarna falla igenom hålen på dioptern E, så at de utvisa ljusa runda fläck ar på den sidan af dioptern F, som veter at quadrantens centrum och at solen; då man lätteligen kan passa den minsta och medlersta fläcken mitt på hålet som är på dioptern F, i hvilken ställning syftlinjen går at solens centrum, hvars högd öfver horisonten är vinkelen GRH, som har bågen BL til mått.

Ty drag igenom medlersta hålet på dioptern E och Quadrantens centrum A tvänne med horisontela linjen HR parallela linjer ED, AG, och drag

drag ut radien CA til S, Emedan linjen CAS
 är parallel med linjen FED (6. 5.) så är vinkelen
 19 $\angle FED = SAG = GRH$, vinklarna SAB och GAL
 äro rätta, den ena derföre at han är närgränt-
 fande til rätta vinkelen BAC, och den andra
 emedan AL är lodrät emot horizontela linjen
 GA, tag bort den gemensamma vinkelen GAB
 ifrån båda de rätta vinklarna SAB och GAL,
 så är $SAG = BAL$, men BAL har bågen BL til
 sitt mått och SAG är lika stor med GRH, der-
 före har ock GRH bågen BL til sitt mått, och
 består således af så många grader och minuter,
 räknade ifrån B, som lod-linjen AL afskär på
 Quadrantens båge.

S. 7. Jag har med flit kallat vinkelen GRH ode-
 terminerad, emedan om den samma voro gifven,
 man då borde jämka Quadrantens fyftlinja EF,
 så at hon noga föllo in med rätta linjen GR, hvil-
 ken är belägen uti ytan af en rätt con, som har
 GH til högd, och HR til basens radius. Icke de-
 stomindre kan vinkelen GRH anses för determi-
 nerad, då S är solen eller en stjerna, aldenstund
 linjen GR i den händelsen kan anses för parallel
 med hvar och en annan linja, dragen ifrån S,
 hvilken räkar den horizontela planen flere al-
 nar ifrån puncten R.

S. 8. Om S är solen eller en stjerna så kallas
 vinkelen GRH des högd öfver horisonten, och
 samma vinkels complement, eller fylnad til 90
 grader, som mätes af bågen LC, är des afstånd i-
 från zenith. På det at nu detta afståndet utan
 räkning må kunna finnas, så är Quadrantens bå-
 ge äfven graderad ifrån C emot B, hvilka grader
 på

på Quadranten utmärkas med mindre ziffror.

§. 9 PROBL. II. At med Quadranten mäta en gifven vinkel som ligger i horisontel, eller uti en emot horisonten lutande plan.

1. *Händelsen.* Om vinkelen som ikal mätas icke är större än en rätt vinkel. Man passlar quadranten uti den plan som vinkelen är, hvilken ikal mätas, så at des centrum kommer at stå i vinkels spets, men quadranten utom vinkelen; derpå flyttar man igenom quadrantens dioptrar at det ena märket som synes på venstra sidan och determinerar vinkelen. Sedan quadranten således blifvit ståld, lägges diopter linjalen derpå, tätt in til styften uti des centro, och ikufvas så, at man igenom dioptrerna på linjalen kan se det andra märket, som at höger determinerar vinkelen. I denna ställningen af ikal är linjalen på gradbågen en båge, tagen ifrån C, som är mått för vertikal vinkelen til den som ikal mätas, och därför äfven til den vinkel, hvars gradetal man vil veta.

2. *Händelsen.* Om den gifna vinkelen är trubbig, så måste man utstaka des gränsevinkel, som då nödvändigt är spitsig, mäta den samma efter förra händelsen, hvilken emedan han är supplement til den vinkel, hvars gradetal fökes, så får man veta det, om gradetalet för den mätta vinkelen subtraheras ifrån 180 gr. Om til exempel gränsevinkelen voro 69 gr. 24. minut. Så är den vinkelen som ikulle mätas 110, gr. 36, min.

B

Förra

Förra Delen,
 OM
QUADRANTENS
 ASTRONOMISKA BRUK.

CAP. I.

OM ECCLIPTICAN OCH CALENDARIERNE.

§ 10.

Ecliptica är en plan, uti hvilken solens medelpunct, under des egenteliga rörelse (motu proprio) ständigt befinnes, hvilken ock går igenom jordens medelpunct.

§. 11. Denna planens afskärning med det synliga himla-hvalvet utgör en stor cirkels omkrets som har jordens medelpunct til centrum, hvilken omkrets och så plågar föreställas under samma namn. At derom få et redigare begrep, vilja vi föreställa oss, at under det hela himla-hvalvet vänder sig på 24 timar rundt om ifrån öster til vester, så flytter solen sig der på ifrån vester til öster, men så långsamt, at hon behöfver et helt år til at fullborda hela omkretsen. Om nu solens sken på klar himmel icke gorde stjernorna för oss osynliga om ljusa dagen, så skulle man se huru solen efter några dagars förlopp träffades jemte andra fixstjernor, som sitta öster om dem, ibland hvilka solen var några dagar förut: på samma sätt som vi se Månen åndra sitt rum ibland fixstjernorna, så at han i afton befinnes ibland de stjernor, som i går afton voro på östra sidan om honom. Om nu solens medelpunct kunde på himmelen

melen lemna märken efter sin årliga rörelse, så singo man se en cirkels omkrets, och huru samma cirkel voro stald i anseende til fixstjernorna; men fastän det icke sker, så kan man lika fullt få se denna ställningen på en himmels glob, hvarest fixstjernorna stå utfatte i den proportion som de finnas på himelen, och den omtalte cirkels omkretsen der updragen. Om man på Globen til 9 graders afstånd på hvar sidan om Eccliptican drager tvänne med Eccliptican parallela cirklar, så upkomer ett bälte på globen som kallas *Zodiacus*.

§. 12. *Æquator* är en stor cirkel, hvilken har Polerna omkring hvilka hela himlafästet medelst sin dageliga rörelse (*motu comuni*) synes vända sig, til sina poler.

§. 13. På Globen kan visas huru *Æquator* och *Eccliptican* skära hvarandra, och at den senare lutar emot den förra til en vinkel af 23. gr. 29. min. vid påls, de skära ock hvarandra mitt i tu, så at halfva *Eccliptican* ligger emellan *Æquatorn* och des norra pol, och den andra hälften på södra sidan om *Æquatoren*.

§. 14. *Eccliptican* delas väl uti 360 grader såsom andra cirklar, men med den liknad, at man först delar henne uti 12 lika delar, och det ifrån den puncten hvarest hon råkar *Æquatorn*, då hon går up på norra sidan om honom, hvilka delar kallas *Himmelstecken* (*signa Ecclipticæ* vel *Zodiaci*) hvart och et tecken delas sedan uti 30 grader. Det första tecknet, som börjas uti den omtalte puncten, kallas *Vådurens*, der näst, at öster räknadt, följa i ordning *Oxens*, *Tvillingarnas*, *Kräftans* &c. hvilka på quadranten urmärkas med vanliga

liga figurer ♃ ♄ ♀ ♁ ♂ ♆ ♇ ♈ ♉ ♊ ♋ ♌ ♍ ♎ ♏ ♐ ♑ ♒ ♓ ♔ ♕ ♖ ♗ ♘ ♙ ♚ ♛.
 Tecknens namn äro de samma som Constellation-
 nernas i Zodiaco, ty i äldre tider träffade Constel-
 lationerna och Ecclipticæ tecken af samma namn,
 äfven in på samma ställe på himelen, men nu sitter
 Constellationen Aries i zodiaco uti Tauri tecken
 i Eccliptica, och lå vidare; hvartil orsaken visas
 i Astronomien.

§. 5. *Et Astronomiskt Solår* (Anus solaris Astro-
 nomicus) kallas den tid som går förbi under det
 solen går ifrån någon gifven punct uti Ecclipti-
 can, til des hon kommer til samma punct igen.
 Hvilket består af 365 dagar 5 timar och 49 mi-
 nuter. Se H. Prof. SCHENMARKS *Comp. Eccles.* S. 8. 9.
 Om nu et Borgerligt år (Anus civilis) noga skulle
 träffa in med det astronomiska så skulle de vara li-
 ka långa, men som det borgerliga året bör bestå af
 jämna dagar, så räknas tre år å rad til 365 dagar,
 och det fierde, som kallas Skottår til 366, hvari-
 genom händer, at efter 4 års förlopp, så träffar
 det borgerliga året temmeligen noga in med det
 astronomiska. Den lilla ikilnad som dem emel-
 lan kan vara, årlättes vid början af hvart secu-
 lum efter den hos oss antagna tideräkning.

§. 16. Här af följer, at emellan dag och datum i
 tideräkningen och solens rum i Eccliptican måtte
 vara en förbindelse, så at då det ena år gifvit, man
 må kunna finna det andra, men som en olikhet är e-
 mellan det astronomiska och borgerliga året, hvil-
 ken uti en period af 4 år årlättes i det närmaste,
 så måste man göra jämförelse emellan Eccliptican
 och alla 4 åren, om man vil vara noga. Följan-
 de tafla yisar hvilken tima på dagen solen går
 in

in uti hvar 10:de grad i hvart tecken, då det är Skottår, första, andra och tredje året efter Skottåret; och sista columnen utvisar hvilken dag som på Quadranten svarar deremot, hvarest man ej behöfver at hafva afseende på timarna.

Eclipt Tecken	Mån	Skott-år	1 Året	2 Året	3 Året	Dag	
♈	0	Mar.	20. 3. f	20. 8. f	20. 2. e	20. 8. e	20.
	10		30. 5. f	30. 11. f	30. 5. e	30. 11. e	30.
	20	Apr.	9. 10. f	9. 4. e	9. 10. e	10. 7. f	9.
♉	0		19. 3. e	19. 9. e	20. 3. f	20. 9. f	20.
	10		29. 11. e	30. 5. f	30. 10. f	30. 4. e	30.
	20	Maj	10. 7. f	10. 1. e	10. 6. e	10. 12. e	10.
♊	0		20. 4. e	20. 10. e	21. 4. f	21. 10. f	21.
	10		31. 3. f	31. 9. f	31. 2. e	31. 8. e	31.
	20	Jun	10. 2. e	10. 8. e	11. 1. f	11. 7. f	11.
♋	0		21. 1. f	21. 7. f	21. 1. e	21. 7. e	21.
	10	Jul	1. 1. e	1. 7. e	2. 1. f	2. 7. f	2.
	20		12. 1. f	12. 7. f	12. 0. e	12. 6. e	12.
♌	0		22. 0. e	22. 6. e	23. 0. f	23. 0. e	22.
	10	Aug	1. 11. e	2. 5. f	2. 11. f	2. 5. e	2.
	20		12. 9. f	12. 3. e	12. 9. e	13. 3. e	12.
♍	0		22. 6. e	23. 0. f	23. 6. f	23. 0. e	23.
	10	Sept	2. 2. f	2. 8. f	2. 2. e	2. 8. e	2.
	20		12. 9. f	12. 3. e	12. 9. e	13. 3. f	12.
♎	0		22. 3. e	22. 9. e	23. 2. f	23. 8. f	23.
	10	Okt.	2. 7. e	3. 1. f	3. 6. f	3. 0. e	3.
	20		12. 9. e	13. 3. f	13. 9. f	13. 3. e	13.
♏	0		22. 11. e	23. 4. f	23. 10. f	23. 4. e	23.
	10	Nov.	1. 11. e	2. 4. f	2. 10. f	2. 4. e	2.
	20		11. 9. e	12. 3. f	12. 9. f	12. 3. e	12.
♐	0		21. 7. e	22. 1. f	22. 7. f	22. 0. e	22.
	10	Dec.	1. 3. e	1. 9. e	2. 2. f	2. 8. f	1.
	20		11. 11. f	11. 5. e	11. 11. e	12. 5. f	11.

Ecclipt. Tecken	Mån	Skott- år	1 Året	2 Året	3 Året	Dag	
♋.	0		21. 7. f	21. 0. e	21. 6. e	22. 0. f	21.
	10		31. 2. f	31. 8. f	31. 1. e	31. 7. e	31.
	20	Jan.	10. 3. e	9. 9. e	10. 3. f	10. 9. f	10.
♌.	0		20. 11. f	19. 5. e	19. 11. e	20. 5. f	20.
	10		30. 7. f	29. 1. e	29. 7. e	30. 1. f	29.
	20	Feb.	9. 4. f	8. 10. f	8. 4. e	8. 10. e	8.
♍.	0		19. 2. f	18. 8. f	18. 2. e	18. 8. e	18.
	10		29. 1. f	28. 7. f	28. 1. e	28. 7. e	28.
	20	Mart.	10. 1. f	10. 7. f	10. 1. e	10. 7. e	10.

§. 17. Här af år klart huru Calendarium, som står vid radien AB på Quadranten, bör afpassas emot Ecclipticæ tecken. Sedan Eccliptican år deld uti 6 lika delar, och hvarje del i 15 lika stora mindre delar, af hvilka hvardera innehåller 2 grader, sätter man til ex. den 2; September til lika distance ifrån Quadrantens centrum med 0, den 3; October gent emot 10, och så vidare: För de öfriga dagar som falla emellan de i tabellen anförde, göres en propotionel afdelning.

§. 18. Emedan Calendarium innebepripes i tvåne columner på Quadranten, och Eccliptican äfven kan anses för dubbel, så bör man veta, at emot en del af December, Januarius, Februarius &c. nemligen ifrån vinter-solståndet til sommar-solståndet i Junii månad, svara tecknen ♄ ♃ ♂ ♆ ♅ ♄, hvilkas grader räknas ifrån A emot B: och emot en del af Junii månad, Julii och de öfriga månader, ifrån sommar-solståndet til vinter-solståndet svara tecknen ♃ ♄ ♅ ♆ ♅ ♄ ♃ ♂, hvilkas grader räknas ifrån B emot A.

§. 19. Calendarium Hebdomadicum är en förteckning på

på alla de dagar i året, som uti allmänna år falla på en och samma dag i veckan, hvilka i Skottår ändras til dagen näst efter, sedan Februarii månad är förbi. Til exempel: om uti et allmänt år d. 4 Januarii voro en onsdag, så voro d. 9 Aug. d. 20 Dec. d. 14 Junii &c alla onsdagar. Om i et Skottår d. 11 Jan. voro en Söndag, så voro ock d. 29 Febr. en Söndag, men d. 29 Martii en måndag, så väl som d. 17 Maji, 12 Apr. 20 Sept. och de öfrige dagar i Calendario som följa efter den sista Februarii.

§. 20. PROBL. I. När man vet på hvad dag i veckan någon viss datum infaller, at då finna på hvad dag en annan datum infaller.

År 1769 som år allmänt, infaller til ex. Midsommarsdagen d. 24 Jun. på en lördag, frågas på hvad dag Juldagen d. 25 Dec. infaller samma år? Emedan d. 24 Junii icke finnes uti Calendario Hebdomadico, så söker man dagen näst för eller efter som der står antecknad til ex. d. 28 Junii; Och som d. 24 var en lördag, så måste d. 28 vara en onsdag, alltså utvisar Calendarium alla onsdagar i detta året, hvaribland jag finner d. 27 Decembr. alltså kommer Juldagen d. 25 Dec. på en måndag.

Skottåret 1768 föll d. 6 Jan. på en onsdag, man vill veta på hvad dag d. 1. Maji inföll? Emedan Calend. Hebdom. detta året utvisar för Skottdagen måndagar, (ty d. 4 Jan. var en måndag) och efter skottdagen tisdagar, så slutar jag at d. 3 Maji var en tisdag, och dertöre d. 1 en Söndag.

§. 21. Här af följer at när man ungetärligen inom fiutalet vet hvad datum det år, och på hvad dag i veckan någon viss datum infallit, at man då kan finna af Calend. Hebdom. hvilken datum det

det år, når dagen i veckan är gifven. Til ex:
 1769 inföll Nyårsdagen på en Söndag, i dag
 är det torsdag samma år, och antingen den
 7. 8. 9. 10. 11. 12. eller 13 Maji. Af Calendar.
 Hebdom befines at d. 4. Jan. var en onsdag,
 derföre är torsdagens datum som fökes d. 11 Maji.

§. 22. PROBL. II. At til en gifven månads dag finna Solens rum uti Ecciptica.

Sök up dagen i Calendario som står vid Quadrantens sida AB, hvilken faller på et strek om dagetalet är jämt, såsom 2, 4, 8. &c. men emellan tvänne strek om det är ojämt, såsom 1, 3, 5. &c. Sträck ut tråden ifrån Quadrantens centro, och för pårlan mitt på dagen, hvilken då kommer at stå på eller mitt emellan streken, alt efter som dagetalet är jämt eller ojämt. För sedan den utstråkt tråden med pårlan, öfver Ecciptican, då pårlan utvisar tecknet och graden uti hvilken solen är; hvilken grad utmärkes med et jämt tal om pårlan kommer at stå på et strek, men med et ojämt tal, om hon står emellan tvänne strek.

Om den gifna dagen är uti et Skottår och infaller efter den 28 Februarii lå lättas pårlan en dag längre fram, lå at om den gifna dagen voro d. 5. Novemb. lå lättas pårlan på d. 6. Nov.

Til exempel: år 1769 d. 14 Apr år Solen uti V 24 gr. d. 9. Sept. uti ny 17 gr. (6. 18). År 1768 d. 5. Nov. som är en dag hvilken infaller efter Skottdagen uti et Skottår, befines Solen i W 14 gr.

§. 23. Här af är ej svårt at finna tvårt om, hvilken månad och dag uti et gifvit år som svarar emot et gifvit Solens rum uti Ecciptican.

Cap. II.

TIME-QUADRANTENS

STUNDLINJER OCH WÄDERSTREK.

§. 24. Näst intil Eccliptican är Time-Quadranten upritad, hvarest man träffar åtskilliga Krokuga linjer, af hvilka en del äro cirkelbågar bekrefne utur Quadrantens centro A. De gröfre svarta linjer äro *timelinjer* för hela timar, och de finare der emellan *halftime-linjer*. Öfver dem löpa punçterade *Rhomb* eller *Väderstrek*s linjerna, vid hvilka väderstrekens namn stå antecknade. De med Æquatoren parallela punçterade cirkelbågar äro *Fixstjernornas paralleler*, som vid XII, linjen stå namngifna, hvarom i nästa Capitel.

§. 25. Emedan Time-Quadranten endast är inrättad til en viss Polhögd eller latitude, nemligen 57. gr. 30. min. lå angå de Problemer som deruppå kunna uplösas förnämligast samma latitude, och i synnerhet den nordliga. Docklikväl kan man utan märkeligit fel betjena sig af samma Quadrant på de orter som icke äro särdeles långt belägna norr eller söder om den här utnämde latituden.

§. 26. PROBL. III. At på en gifven dag när Solen lyser, finna hvad kläckan är.

Ställ pårlan på tråden öfver den gifna dagen, som tilförene (§. 22.) vist är. Mät solens högd öfver horizon ten (§. 6.) Se efter emellan hvilka Time-linjer pårlan står, som dymedelt utmärker hvad Kläckan är, när jag allenast af andra omständigheter har mig bekant, om det är för ell. ef-

termiddagen som mätningen sker på solens högd.

Til exempel: Man hade om morgonen d. 20. Martii eller d. 23 Sept. funnit solens högd vara just 8 grader, och pårlan, som tilförene blifvit ståld på dagen i Calendario, ligga efter förrättad mätning på timelinjen 7, 5. VII, V: och som det är förmiddagen, så slutar jag at kläckan är 7 om morgonen.

§. 27. PROBL. IV. *Af Solens högd vid en gifven tid på dagen, at finna så väl dagen, som Solens rum i Eccliptica, allenast man vet om det är för eller efter sommar-solsståndet.*

Man vil til ex. veta hvad årstid solen kl. $4\frac{1}{2}$ e. m. är 25 grader öfver horizonen. Sträck ut tråden til den 25:te graden räknad ifrån B, och flytt pårlan til det rum hvarest tråden afklar halftimelinjen $4\frac{1}{2}$ e. m. eller $7\frac{1}{2}$ f. m. Sedan nu pårlan blifvit ståld, så flytta tråden utsträkt öfver Calendarium eller Eccliptican, då pårlan utvisar d. 2 Maji och d. 10 Augusti, samt 8 12 gr. och Ω 18 gr.

§. 28 PROBL. V. *Til en gifven dag at finna hvad kläckan är, när solen går up eller ned.*

Ställ pårlan på utsträkt tråd öfver dagen i Calendario. Emedan solens högd öfver horizonen, da hon går up eller ned, är 0. gr. så lägg tråden på linjen AB, då pårlan utvisar hvad kläckan är. Til ex. den 30 Jan. går solen up kl. 8. f. m. och ned kl. 4. e. m. Äfvenledes d. 8 Maji går solen up kl. 4 f. m. och ned kl. 8. e. m.

§. 29. Tvårt om finnes, af solens up och nedergångstima, dagen som svarar der emot, om pårlan ställes på timan medan tråden ligger på linjen AB, och sedan föres öfver Calendarium, hvarest svara tvänne dagar emot den gifna timan, så framt

icke någondera solståndet infaller på den dagen som lökes.

§. 30. Om man vet när solen går up, så kan man finna nedergångstiman, om uppgångstiman subtraheras ifrån 12 timar; Så at den dag til ex. som solen går up kl. 5. 10. min. så går hon ned kl. 6. 50. min. då man icke har afseende på hvad refracti-
onen bidrager til at öka dagens längd, i det at solen dymedelst synes högre up än hon värligen är. På samma grund finnes solens upgångs tima, när nedergångs timan är bekant.

§. 31. PROBL. VI. Af Solens up- eller nedergångs-
tima, at finna dagens och nattens längd.

Fördubbla nedergångs tiden så har man dagens längd, och fördubbla upgångs tiden, så får man nattens längd. Om til ex. solen går up kl. 5. 24. m. så går hon ned (§. 30.) kl. 6. 36. min. Dagen är då 13. timar 12. m. och natten 10. timar 48. min. lång.

Ty emedan vi börja at räkna våra eftermiddags timar ifrån middagen, så utvisar kläckan då solen går ned, huru många timar och minuter som äro förflutne ifrån middagen til Solens nedergång; men förmiddagen är lika lång med eftermiddagen, derföre är dubbla nedergångs tiden lika med dagens längd. Likaledes, som vi räkna våra förmiddags timar ifrån midnatten, så är med lika ikål dubbla upgångs timan lika med nattens längd.

§. 32. När dagens eller nattens längd är gifven, kan deraf finnas datum på hvilken en så lång dag eller natt infaller. Ty om dagen til ex. voro 16. timar, så gingo solen ned kl. 8. e. m. Denna stundlinjen råkar Eccliptican uti γ 18, Ω 12, hvaremot svara i Calendario d. 9. Maji och d. 4. Augusti.

§. 33. PROBL. VII. At på en gifven dag finna uti hvilket våderstrek solen är, då man med Quadranten kan mäta des högd.

Flytt pårlan på dagen (§. 22.), tag sedan solens högd (§. 6.) och se efter huru pårlan då står i anseende til de på Quadranten puncterade våderstreds linjer.

Man hade til ex. d. 12. Maji sedan pårlan blifvit ståld på samma dag, och solens högd blifvit observerad, funnit pårlan stå mitt uppå våderstreket SO, SW, hvaraf jag slutar at solen då är just i endera af desse våderstreken, nemligen det förra, om observationen ikedt förmiddagen, och det senare om den blifvit görd eftermiddagen.

Sydstreket är väl icke utfatt på quadranten, men det faller aldeles in med tolfte stundlinjen, ty hvar och en vet at solen är hos oss i löder kl. 12 på dagen Skulle pårlan falla emellan tvåne vederstrek, så bör man efter ögnemättet döma, om det är et helt haft eller fjerdedels strek ifrån något af de på Compassen befintelige 32 strek, hvaraf allenast hvart annat på Quadranten är utfatt.

§. 34 Utan vidlyftig undervisning lärer hvar och en nu lätteligen finna: 1. Huru man af timan på dagen och våderstrek uti hvilket solen då är, skal kunna veta dagen i Calendario; dock med förbehåll at tiden icke faller in vid middagen 2. Af dagen och en rätt upståld Compassros, på hvilken jag märker uti hvilket våderstrek solen är, veta hvad kläcka är. 3. Uti hvilket våderstrek solen går up och ned alla dagar hela året igenom 4. Af våderstrek et, uti hvilket man vill se solen gå up eller ned, den deremot svarande dagen i Calendario.

§ 35 Som icke något våderstrek faller in med stundlinjerna mer än sydstreket, så följer deraf, at solen icke vid samma tid på dagen kan synas uti et och samma våderstrek, hela året igenom, mer än i middagen. De som tro at solen altid är öster eller vester kl. 6. af orsak at sexlinjen på en horisontel solvisare står vinkelrätt emot tolfinjen, bedraga sig vid sommar-solståndet öfver en hel tima under denna polhögd; ty af Quadranten synes at klockan redan är öfver 7 f. m. eller in emot 5. e. m. då solen den årstiden är i öster eller vester.

§. 36. PROBL. VIII. At med tillhjälp af våderstrecken på Time Quadranten finna middagslinjen på en horisontel plan.

Sätt uti centro af den på Quadranten utstuckne Compass-rosen en nål, vinkelrätt emot quadrantens plan. Flytt pårlan på dagen i Calendario. Ställ up Quadranten verticalt, såsom då man vill mäta solens högd. Om då pårlan icke falier på någon våderstrek's linja, när man syftar at solen, bör man vänta til des det sker: låt vara at pårlan stodo på OSO streket, och at observationen skedde för middagen. I samma ögnableck lägger man ned quadranten på den horisontela planen, hvar på man vil hafva middagslinjen dragen, och vänder honom så, at skuggan at nålen faller på det streket, som är mit emot streket, uti hvilket solen blef observerad, så at om solen är befunnen uti OSO, så bör nålens skugga falla på WNW. Sedan quadranten således blifvit lagd, utvisar den derpå upritade Compass-rosen alla våderstrekens rätta ställning. Som nu N och S streket är parallelt med radien AB, med hvilken kanten på tråd-quadranten, på hvilken Kopparstycket är klistrat, bör va-

raparallel, så drager man allenast efter den senare en rät linja på planen, hvarpå Quadranten ligger, hvilken då är en middags-linja.

ANNORLUNDA.

Häng up en tråd med vidhängdt lod, så att tråden kan kasta sin kugga på den horizontela planen, hvarpå middagslinjen ikal dragas. Observera med Quadranten, som sagt är, när Solen är just uti något våderstrek til ex. OSO. I samma ögnableck kan en annan person utmärka tvänne puncter A, C, uti den kugga, som den uphängda tråden kastar på horizontela planen. Se efter hvilket det observerade våderstreket är i ordning ifrån söder, såsom här är OSO det siette. Multiplicera talet för våderstreket med $11\frac{1}{4}$, (emedan emellan hvart våderstrek på Compassen är $11\frac{1}{4}$ grad) så visar producten $(6. 11\frac{1}{4}) = 67\frac{1}{2}$ den vinkel, som middagslinjen på planen gör med linjen AC, som drages igenom de utmärkta puncterna. Uprita derföre vinkelen $ACN = 67\frac{1}{2}$ grad, och drag CN öster om CA, i fall observationen ikedt, såsom i detta exemplet, förmiddagen, men vester om, om den ikedt eftermiddagen, så är CN den sökta middagslinjen.

§. 37. Emedan det lätt kan hända, att den i Compass-rosen upstälde nålen, är til hinder för tråden, på hvilken pärulan är, och desutan är svårt att så godt som på en gång hafva Quadranten i vertical ställning, och rätteligen lagd på horizontela planen, så bör den, som vil nyttja första uplösningstättet, använda det samma flere gånger, och tilse om middagslinjen alltid får en och samma ställning. Framdeles ikal visas huru middagslinjen ikal sökas under andra Polhöjder, §. 38.

§. 38. PROBL. IX. At med Quadranten finna Magnet-nålens misvisning.

Sätt en spitfig nål vinkelrätt emot Quadrantens plan uti centro af Compass-rosen. Lagg quadranten horisontelt efter den finna middagslinjen (§. 36.), så at des centrum A kommer at ligga norr åt och B söder åt, och linjen AB blifver parallel med middagslinjen. Hång up på spetsen at den i Compass-rosen infatta nålen en magnetnål, då man får se, sedan hon stannat, huru mycket hon afviker ifrån det rätta nordstrecket emot öster eller vester.

Vil man ånu hafva misvisningen nogare bekant, än som kan ske medelst magnetnålens jämförelse emot compass-rosen, så kan man sträcka ut tråden ifrån Quadrantens centrum i det nogaste parallelt med magnetnålen, då tråden på gradbågen utvisar huru många grader och minuter misvisningen är. Om misvisningen är östlig, så faller tråden då han lägges parallelt med nålen utom gradbågen: men i den händelsen kan man vända Quadranten, så at B kommer norr och A söder åt, uti hvilket läge tråden nödvändigt måste skära gradbågen.

§. 39. Sedan jag nu korteligen visat nyttan och bruket af stund- och väderstreckslinjerna på time-Quadranten, torde det ej, åtminstone för en del af mina Läsare, vara obehageligt, at äfven här finna en kort anledning til desse linjers updragande. Den som förstår sammanlåtningen at et Instrument, kan ej allenast med bättre fördel använda det sig til nytta, utan begriper ock snart, utan vidlyftiga bevis, grunden til de handgrep som vid des brukande föreskrivas. Mitt ändamål är
väl

väl icke at här omständeligen förklara, alt hvad som til en grundelig infikt om Time-Quadrantens construction är nödigt at veta, ty då skulle en stor del at den Sphæriska Astronomien här inflyta, utan allenast så mycket, som är nödigt för den, som har Globernas bruk sig bekant, är något van vid trigonometriskå räkningar, och sielf vil construera sig en Time-Quadrant uti större bestick, antingen til någon annan eller denna Polhögden.

§. 40. I allmänhet finner man en punct på en stundlinja, om man ifrån hvilken Ecclipticæ grad som behagas drager en cirkelbåge, hvars centrum är uti quadrantens centro A, söker medelst trigonometrisk räkning solens högd til den timan på dagen, för hvilken stundlinjen skal upritas, varande solen uti den antagna Ecclipticæ grad, genom hvilken cirkelbågen går. Sedan solens högd är funnen, lägger man en linjal på Quadrantens centrum och den funna högd graden, hvar efter om en linja drages, så rårar hon cirkelbågen uti en punct på den stundlinjen som sökes. Til ex, Æquatoren är på Quadranten updragen ifrån V 0 grad utur A såsom centro, och må derföre här tjena för den omtalte cirkelbågen. Sedan man nu genom räkning tuñit, at solens högd kl. 10. f. m. eller 2. e. m. då hon är uti V 0 eller \ominus 0 är 27 gr. 44. m. lägger man linjalen på centrum A, och på samma grad och minut, hvilken då afklar Æquatoren i den puncten hvarigenom stundlinjen 10 kommer at gå.

Om man nu för den gifna latituden uträknar en tafla för solens högd, som i första Columnen

åt venster har hvar tjonde grad i Eccliptican til det ena, öfver och under alla hela och halfva timmar om dagen til det andra argumentet, så kan man sedan på förenämde sätt, der af finna et tillräckeligt antal af punETER uti hvar stundlinja, hvilka sedan medelst en krokug linja sammanbindas.

§. 41. Rhomb eller våderstreks linjerna updragas på samma sätt som stundlinjerna, endast med den skillnad, at i stället för timan på dagen anses våderstrek et gifvit, eller den vinkel som samma våderstrek gör med meridianen. Tabellen för solens högd har til venster i första columnen hvar tjonde Ecclipticæ grad til det ena, öfver och under våderstreken, som skola updragas til det andra argumentet.

§. 42. Men förr än de reglor anföras, hvilka tjena til förenämde tafvers uträkning, är nödigt at af Låran om Globerna hafva sig bekant de der förekommande termer. Til den ändan låt cirkelen Fig. 6. ZHNR föreställa en Himmelsglob och tillika *Meridianen*, HOR des *Horizont*, hvars poler äro *zenith* Z och *Nadir* N; P, p den norra och södra världens pol, af hvilka den norra P är uphögd til en båge HP öfver horizonten, som kallas den gifna ortens *Polhögd*, hvilken här poneras vara nordlig. Stora cirkelen ÆQ som har P och p til poler och är dragen mitt emellan dem kallas *Æquator*, hvilken uti V afskåres af *Eccliptican* EL under en vinkel af 23 gr 29 m. vid pass, som kallas *Ecclipticæ lutning* (*obliquitas Ecclipticæ*). Låt vidare solens rum uti Eccliptica vara S. Igenom S drag stercirklarna PS, ZS, af hvilka den förra råkar æquatorn uti D, och den senare horizonten uti T, så är SD *Solens declination*, nordlig

D

eller

eller sydlig, alt som S är norr eller söder om æquatoren; V D solens *Ascensio recta*, PS des *afstånd ifrån polen*, SZ des *afstånd ifrån zenith*, ST des *högdfver horizon*ten, QR *Æquatorens hög*d, TR eller vinkelen TZR solens *Azimuth*, DQ des *afstånd ifrån meridianen*; vinkelen SPQ, til hvilken DQ är mått, kallas *stundvinkelen* (*angulus horarius*). Cirkelen PSD som går igenom solen och polerna kallas *stundcirkel* (*circulus horarius*) hvilken kl. 12. faller in med meridianen, Drag igenom S en cirkel ASB, parallel med *Æquatoren*, hvilken kallas solens *Dagcirkel* (*circulus diurnus*); emedan solen den dagen som hon, för sin långsamma rörelse ikul (§. 11.), anses at vara uti *Ecclipticæ* punct S, belkrifver denna cirkelen medelst sin allmänna rörelse ifrån öster til vester. Låt samma cirkelraka horizon ten uti B, så är B det ställe hvarest solen i horizon ten går up eller ned, alt efter som HOR anses ligga öster eller vester om meridianen. BO är då solens *Amplitudo*, *ortiva* på östra och *occidua* på vestra sidan om meridianen, *nordlig* eller *sydlig* alt som B råkar horizon ten emellan O och H, eller emellan O och R. Puncten O, som är horizon tens och *Æquatorens* gemensamma afskärning, är antingen rätt i öster eller vester, hvarest denna afskärnings puncten ständigt förblifver, ehuru Globen vändes i sin horizon t.

§. 43. Emedan solens synbara rörelse är rundt omkring hela himmelen på 24 timar, så undergår vinkelen QPS 15 graders ändring hvarje timma på dygnet. Således som solen om middagen är i Meridianen, så måste då bågen PSD falla in med PZQ; Kläckan I efter middagen eller kl. 11 för middagen är vinkelen SPQ = 15 gr. så väl som

som bågen QD, hvilken är mått för samma vinkel; kl. 2, eller kl. 10. är $SPQ = 30$ gr och så vidare. Alttså kan man af tiden på dagen finna denna vinkel, då man räknar 15 gr på hvar tima, som antingen återstår til middagen eller midnatten, eller som redan ifrån samma tidsmomenter äro förflutna. I proportion kommer då at räknas 1 grad för 4 tidsminuter, 15 minuter i båge för hvar tidsminut, och så vidare. Sålunda kan man ifrån vinkelens SPQ eller bågens DQ gradetal argumentera til timar och minuter, som antingen äro återstående til middagen, eller förflutna sedan middagen, och tvårt om. Ibland Astronomiska Taflor förekommer en Tabell under titul af *Conversio partium Æquatoris in tempus medium, & contra*, hvilken på denna grunden är uträknad, at nyttja vid förefallande tilfällen.

§. 44. När man vet solens rum uti *Ecliptican*, så finnes deraf des *declination* och *Ascensio recta* antingen af Astronomiska Taflor, eller ock medelst följande analogier:

Ut *sinus totus*

Ad *sinum distantie Solis a proximo æquinoctio* VS

Sic *sinus obliquitatis Eclipticæ* SVD = 23, 29.

Ad *sinum declinationis Solis* SD.

Denna Solens *declination* är nordlig eller sydlig alt efter som solen befinnes norr eller söder om Æquatoren (§. 12.).

Om tilex solen är uti ≈ 20 gr. så är des afstånd ifrån närmaste æquinoctium 40gr således befinnes

$$\log. \sin. 40^{\circ} 0' = 9. 8080675$$

$$\log. \sin. 23^{\circ} 29' = 9. 6004090$$

$$\log. \sin. SD = \log. \sin. 14^{\circ} 50' = 9. 4084765$$

D 2

Och

Och som solen är föder om Æquatoren, lå är den funna declinationen 14 gr. 50 min. sydlig.

För Ascensio recta inferera :

Ut sinus totus

Ad cosinum obliquitatis Ecclipticæ 23. 29.

Sic tangens distantie solis a proximo æquinoctio

Ad tangentem Ascensionis rectæ.

$$\log. \text{Cos. } 23^{\circ} 29' = 9.9624527$$

$$\log. \text{tang. } 40. 0 = 9.9238135$$

$$\log. \text{tang. Asc. R} = 9.8862662$$

Emedan Ascensio recta tages på æquatoren i från vådurens början öster åt (in consequentia) och räknas hela æquatoren igenom. ånda til 360 grader, och den funna tangenten svarar emot 4 bågar, nemligen $37^{\circ} 35'$; $180^{\circ} - 37^{\circ} 35'$; $180^{\circ} + 37^{\circ} 35'$ och $360^{\circ} - 37^{\circ} 35'$, lå bör man veta, at solens Ascensio recta utmärkes med den första bågen, om hon är uti den första Ecclipticæ Quadrant emellan γ och \odot , med den andra, då hon är i den andra quadranten emellan \odot och \sphericalangle , med den tredje, då hon är emellan \sphericalangle och \wp och med den fjerde, emellan \wp och γ . Som nu ≈ 20 gr. ligger uti fjerde quadranten, lå är solens Ascensio recta här 322. grad. 25. min eller i tid (§. 43.) 21 timar 30 minuter.

§ 45. Af Polhögen HP , solens declination SD , och timan på dagen, finnes solens högd ST öfver horizonten. Tiden ifrån middagen förvandlas uti båge (§ 43.), hvaraf man får vinkelen vid Polen SPZ ; af Solens declination SD har man des complement, som är solens distance SP ifrån närmafte Polen. Af Polhögen HP för den gifna orten uptäckes des complement PZ . Uti Sphæritka triangelen ZPS finnes håraf ZS , då man infererar:

Ut sinus totus

Ad cosinum anguli horarii SPZ

Sic cotangens elevationis poli id est tangens PZ

Ad tangentem anguli cujusdam X.

Tag en båge $Y = PS - X$ om den gifna tiden in-
faller emellan kl. 6. f. m. och kl. 6. e. m; men $Y =$
 $PS + X$ om det är för 6 om morgonen eller efter
6 om aftonen, och inferera vidare

Ut cosinus arcus X

Ad cosinum arcus Y

Sic sinus elevationis Poli HP

Ad sinum altitudinis solis ST.

Låt til exempel Polhögdén HP vara 57 gr. 30 m.
solens declination tydlig 23 gr. 29 m. tiden kl. 2.
e. m. så är vinkelen SPZ = 30 gr. 0. m.

$$\text{Cos. SPZ} = \text{Cos. } 30^{\circ} 0' - 9.9375306$$

$$\text{Cot. HP} = \text{Cot. } 57.30 - 9.8041872$$

$$\text{tang. X} = \text{tang. } 28.53 - 9.7417179$$

$$\text{PS} = 113.29$$

$$\text{PS} - \text{X} = \text{Y} = 84.36, \text{l. Cos. } 8.9736280$$

$$\text{Cos. X} = \text{Cos. } 28.53, \text{l. C. Ar. } 0.0576917$$

$$\text{Sin. HP} = \text{Sin. } 57.30 - - 9.9260292$$

$$\text{Sin. ST} = \text{Sin. } 5.12 - - 8.9573489$$

§. 45. solens högd i middagen finnes då man til com-
plementet af Polhögdén, det är æquatorens högd
RQ adderar solens declination SD = AQ, om de-
clinationen är nordlig; men subtraherar solens
declination om den samma är tydlig, ifrån Æ-
quatorns högd: summan eller differencen är då
Solens högd kl. 12 på dagen.

För Solens högd kläckan sex inferera:

Ut sinus totus

Ad sinum declinationis solis SD

Sic sinus elevationis Poli HP

Ad sinum altitudinis solis hora sexta.

Om Solen är i Æquator lå är

Sinus totus

Ad cosinum elevationis Poli HP

Ut cosinus anguli horarii SPZ.

Ad sinum altitudinis solis.

Med tilhjelp af desse reglor finner man lå många puncter som åstundas i stundlinjerna til deras construction.

§. 47. Atundvika vidlyftighet och spara kostnad vid upläggningen, vil jag ej anföra flere exempel i nummer; hållt den som förut är van vid trigonometrisk uträkningar behöfver dem icke, utan åger tillräckelig hjelpreda af reglorna; och de, som åro i trigonometrien okunnoge, låra ej åtaga sig den mödan at uträkna de til en Time quadrants construction årtoderliga taflo.

§. 48. Af Solens up och nedergångs tima och Polhögden finnes des declination, Ty om solen går ned uti B, lå har man uti sphærisk triangelen BPZ, af nedergångs tiden vinkelen BPZ (§. 43.), Polhögden HP lå vål som des complement PZ är bekant, och bågen ZBår en quadrant, hvaraf man får solens afstand PB = PS ifrån Polen, och deraf des complement eller solens declination om man infererar:

Ut sinus totus

Ad cosinum anguli horarii BPZ.

Sic cotangens elevationis Poli HP

Ad tangentem declinationis solis SD.

§. 49. Af Solens declination och Ecclipticæ lutning årbålles des distance i Eccliptican ifrån närmaste æquinoctium, genom följande analogie: Ut

Ut sinus obliquitatis Ecclipticæ SVD

Ad sinum declinationis Solis SD

Sic sinus totus

Ad sin. dist. VS (☉ S) a proximo æquinoctio.

Denna distancen upptäcker solens rum i Eccliptican då hon går ned på den gifna timan (§. 48.) och med det samma vid hvilken grad i Eccliptican som står vid radien AB på Quadranten, som stundlinjen bör sluta sig.

§. 50. Af Polhögdens HP, Solens declination SD, och väderstreck et uti hvilket solen är, finnes des högd ST. Ty af väderstreck et får man solens Azimuth TR (§. 6.) som är mått för vinkelen TZR, hvaraf des supplement PZS är bekant, Polhögdens complement PZ och solens afstånd PS ifrån Polen äro gifna, man söker därför af PZS, PZ och PS, sidan ZS uti triangelen PZS då man infererar:

Ut sinus totus

Ad cosinum anguli azimuthalis TZR

Sic cotangens elevationis Poli HP

Ad tangentem anguli X. Vidare:

Ut sinus elevationis poli HP

Ad cosinum distantie Solis a Polo Ps,

Sic cosinus anguli X

Ad cosinum anguli T.

Om nu solens declination är fyddlig, så är vinkelen Y trubbig, och om azimuth TR är mindre än 90. gr. så är $Y - X = ZS$ solens distance itrån zenith; men om TR är större än 90 gr. så är $Y + X = ZS$, hvars complement ST är solens högd.

§. 51. Emedan då Solen är i öster eller vester vinkelen PZS är rätt, så är:

Sinus elevationis Poli HP

Ad sinum totum,

Ut

*Ut cosinus dist. Solis a polo PS
Ad sinum altitudinis Solis*

Och Om Solen är i Æquatoren, så är:

Sinus totus

Ad cosinum anguli azimuthalis,

Ut cotangens elevationis Poli

Ad tangentem altitudinis Solis.

§. 52. Som solens declination af des rum uti Eccliptican är bekant (§. 44.), och af det gifna våderstreket tillika med declinationen, des högd öfver horizonen, så kan deraf taflan för våderstreks linjerna (§. 41.) uträknas. Men för at nu äfven finna *Uti hvilken Ecclipticæ grad på Quadranten våderstrek en böra slutas*, så låt solen vara uti B då hor går up eller ned, så är $ZB = 90$ gr. Solens amplitud BO, eller azimuth HB är bekant af det gifna våderstreket, man finner deraf solens declination, då man infererar:

Ut sinus totus

Ad cosinum elevationis Poli

Sic cosinus anguli azimuthalis

Ad sinum declinationis Solis

Så snart solens declination blifvit bekant, så vet man ock hvarest våderstreks linjen vid radien AB på Quadranten slutar sig (§. 48.).

CAP. III.

OM DE PÅ QUADRANTEN UTSATTE FIXSTJERNOR,

OCH HURU MAN AF DEM OM NATTEN SKAL

FINNA HVAD KLÄCKAN ÄR,

50.

§. 1. Emedan solen uti våra nordiska länder om vintertiden är allenast några få timar öfver horizon

horizonten, hvaraf dagarna blifva korta, men deremot nätterna långa; så är det en ej mindre nöjsam än nyttig sak, at äfven af stjernorna om natten kunna finna hvad kläckan är, så väl som af solen om dagen. Til den ändan äro några af de största och måst bekanta fixstjernor utfatte på Quadranten.

S 54. Men på det at vi måge både finna grunden til de på Quadranten upritade linjer och scaler som hårtil tiena, och äfven blifva öfvertygade om uplösningssättens riktighet, som skola anföras uti de följande Problemer, så vilja vi anse PQRÆ Fig. 7. för en meridian, uti hvilken en himelsglob vänder sig omkring polerna P, p, ifrån öster til vester, en hel revolution på 24 timar. Låt ÆQ vara æquator, V Vådurens teckens början, S solens rum, hvars declination är SD, och ascensio recta VD. Låt ock F vara en fixstjerna, hvars declination är FE och ascensio recta V DQE. Det är då klart at solen S och puncten D på en gång äro uti meridianen, och ätven så fixstjernen och puncten E. Vi anse fixstjernen för orörlig och fast på Globen, (aldenstund des rörelse är ganska långsam, så at hon behöfver 72 år til at flytta sig en grad längre fram i Eccliptican,) til följe hvaraf bågen V DQE alltid är den samma; men som solen på et helt år vandrar igenom hela Eccliptican, så måste puncten D på samma tid gå igenom hela æquatorn, hvaraf differencen DQE, emellan solens och stjernans ascensiones rectæ, är en dagelig förändring underkastad.

S. 55. När solen och puncten D äro i meridianen PQR, så är alltid kläckan 12 om dagen. Stjernen

E

F

F och puncten E kunna icke komma i meridianen förr än hela bågen DQE gått derigenom. Nu är æquatorns rörelse genom meridianen sådan, at 15 grader löpa derigenom hvarje tima, om jag derföre vet huru många grader eller timar och minuter som bågen DQE Differentia ascensionis rectæ Solis & Fixæ) innehåller, så vet jag tillika huru många timar och minuter efter kl. 12 om dagen jag bör hafva stjernan F i söder. Til ex. Om bågen DQE är 4 timar, så vet jag at när stjernan F på Quadranten visar kl. 12, då jag betjenar mig af henne om natten, på samma sätt som af solen om dagen, så är kl. 4. e. m. Om stjernans tid är kl. 7. e. m. så är rätta tiden efter solen kl. 11. om natten; och så vidare.

§ 56. At derföre om natten af stjernorna finna kläckslaget, så fordras 1. At veta stjernans tid, och 2. Skillnaden emellan solens och stjernans tid, hvilken utmärkes med bågen DQE, angifven i timar och minuter. När nu frågan är om någon viss stjerna, bör man af Catalogo Fixarum först veta des Ascensio recta och Declination, hvilka för de på Quadranten utfatte fixstjernor äro som följer:

	Asc. Recta	Declinat.
	Tim. min.	Gr. min.
Lucida Pleyadum	3. 33.	23. 21. B
Arcturus	14. 5.	20. 26. B
Oculus Tauri, Aldebaran	4. 22.	16. 1. B
Cor Leonis, Regulus	9. 55.	13. 8. B
Cor Aquilæ	19. 39.	8. 15. B
Canis minor, Procyon	7. 27.	5. 49. B
Spica Virginis	13. 13.	9. 54. A
Canis major, Sirius	6. 35.	16. 24. A

§. 57. At finna hvarest Sölen är uti Eccliptica, då hon beskriſver ſamma parallel ſom någon gifven fixſtjerna.

Det är klart at ſolen den dagen måſte hafva ſamma declination ſom ſtiernan, hvilken til ex. må vara Arcturus. Af ſolens eller Arcturi declination finner man des diſtance ifrån närmaſte æquinoctium, då man infererar:

Ut ſinus obliquitatis Ecclipticæ 23. gr. 29. m.

Ad ſinum declinationis Solis & fixæ 20. gr. 26. m.

Sic ſinus totus

Ad ſinum diſtantiæ Solis a proximo æquinoctio 61. g 11. m.

Altså är ſolen uti Π 1. gr. 11. min. eller \odot 28. gr. 49. min. då hon medelſt ſin dageliga rörelſe beſkriſver ſamma parallel, ſom Arcturus beſkriſver hvarje revolution hela året.

§. 58. Fördenskul är igenom Π 1. gr. 11. m. utur Quadrantens centro A den punſterade cirkelbågen beſkrefven öfver ſtundlinjerna på Time-quadranten för Arcturus. På ſamma ſått finnas Ecclipticæ punſter hvarifrån de öfrige ſtjernornas paralleler äro beſkrefna.

§. 59. PROBL. X. At finna den tid, ſom någon af de på Quadranten utſatte Fixſtjernor utviſar, när det är klart om natten och de ſynas öfver horizonen.

Tag med Quadranten ſtiernans högd (§. 6.), til ex. Lucida Pleyadum. Se efter hvarest tråden då afſkär ſiu ſtjernornas parallel, låt vara at det lokedde på half-timelinjen emellan 9. 10. 3. 2. Om ſtjerna är öſter om meridianen, få år heñes tid $9 \frac{1}{2}$ f. m. men om hon redan gått igenom meridianen, och är på veſtra ſidan, få år ſtiernans tid $2 \frac{1}{2}$ e. m. då obſervationen lker.

§ 60. At finna hvilken dag i året ſom någon ſtjerna är i ſöder tillika med ſolen.

Emedan solen och stjernan då måste hafva samma Ascensio recta, så är solens ascensio recta 14 timar 5. min. om stjernan är Arcturus, (§. 56.) des distance ifrån närmaste æquinoctium, räknad på æquatorn är ifrån \sphericalangle 2 tim 5. min. i tid, eller i båge 61 gr. 15. min. Jag infererar häraf

Ut cosinus obliquitatis Ecclipticæ 23. gr. 29. m.

Ad sinum totum,

Sic tangens Ascensionis rectæ 61. gr. 15. m.

Ad tangentem dist. solis a proximo æquin. 63. gr. 17. m.

Emedan nu Ascensio recta är större än 12 timar, så har solen redan gått igenom \sphericalangle 0 gr. och är således des rum i Eccliptican \sphericalangle 3. gr. 17. m. hvar emot uti Calendario svarar d. 26 Octobris. (§. 23.)

Fig. 7. §. 61. Sedan jag nu vet hvilken dag i året någon stjerna och solen på en gång äro i söder, det är, när puncten D faller in med E, och at puncten D bekrifver hela Æquatoren på et år (§. 54.) så är lätt at uprita *Scala Stellarum Fixarum horaria*. Man tager en distance så lång som behagas, hvilken skal föreställa æquatoren utlagd i en rätt linja, och delar den samma uti 12 delar, hvilka fins emellan hafva samma proportion, som dagetalen i månaderna uti et allmänt år; sedan indelas månaderna uti dagar. Vid den dag, som stjernen tillika med solen är i söder, tecknas hon med sitt namn; och stjerne Calendarium förlänges utom året på båda ändar, som vid radien AC på Quadranten är at se. Jemte Calendarium bifogas en scala, lika lång med den i rätt linja utlagda æquatorn, hvilken delas uti 2 gånger 12 timar eller lika delar, med sina fjerdedelar.

§. 62. PROBL. XI. At til en gifven dag i året finna
Skilnaden

Skilnaden emellan någon af de på Quadranten utsatte Stjernors och Solens tid.

Emedan den gifna stiernan är i föder tillika med solen den dag för hvilken hon i stierne calendario står tecknad, såsom til exempel Lucida Pleyadum d. 16 Maji, så måste des distance ifrån solen räknad på æquator, någon annan dag, såsom til ex. d. 1 Augusti vara lika med desse dagars näraste afstånd ifrån hvarandra uti stierne-calendario. Om jag nu tager samma distance med en cirkel, och förer på scala horaria, så ser jag straxt den sökta skilnaden i tid, hvilket i detta ex. är 6 timar.

§. 63. PROBL. XII. *At af de stjernor, som på Quadranten stå utsatte, om en stjernklar natt finna hvad kläckan är.*

Sök stjernans tid (§. 59.) Til ex. man ville af den ljufaste ibland fiustiernorna d. 1 Januarii veta hvad kläckan är, då man finner stiernans tid vara kl. 10 för des culmination eller stånd i föder. Tag med en cirkel distancen på scala stellarum fix. horaria emellan den dagen öfver hvilken Lucida Pleyadum står och d. 1 Jan som der til är närast. För derifrån cirkelfötterna parallelt uppå timescalan, och ställ den cirkelfoten som stod på den gifna dagen, nemligen d. 1. Jan. på stjernans tid kl. 10. så fall'er den andra foten in vid kl. 7. således är efter solens tid Kläckan 7.

Om nu den gifna dagen står närmare quadrantens centrum A än stiernan, så går stiernan efter solen igenom meridianen, så många timar som skilnaden är (§. 62); men om dagen är längre ifrån centrum A än stiernan, så går stiernan för solen. Och emedan stiernan i detta exemplet går efter solen, och visar kl. 10, så måste solen redan vara 9 timar förut, alltså är kl. 7 efter middagen. Man

Man torde hafva funnit d. 28. Augusti Cor Aquilæ visa kl. 4. e. m. hvaraf befinnes, at kläckan är $1 \frac{1}{2}$ f. m. efter solén.

§. 64. PROBL. XIII. At finna i hvilket väderstrek någon af de på Quadranten utsatte stjernor går up och ned, samt huru länge de äro öfver och under horizonten.

Se efter vid hvilka väderstrek stjernans parallel råkar radien AB och Ecciptican, i de streken går hon up och ned. Til ex. Spica Virginis går up uti OSO ungefär $\frac{1}{4}$ strek ostligare, och ned i WSW vid pass $\frac{1}{4}$ strek vestligare.

Man finner efter stjernans tid des up-och nedergång, då man tillser vid hvilka stundlinjer des parallel råkar Ecciptican, och sedan deraf des vifstande öfver och under horizonten, på samma sätt som dagens och nattens längd finnes af solens up och nedergång (§. 31). Til ex. Spica Virginis går up kl. 7. och ned kl. 5. efter stjernans tid, är således 10 tim. öfver och 14 tim. under horizonten.

§. 65. PROBL. XIV. At til en gifven dag finna hvad kläckan är, när någon af förenämde stjernor går up och ned, eller är rätt i söder.

Sök efter stjernans tid, des up och nedergång (§. 64.), och sedan ikilnaden, som den gifna dagen är emellan solens och stjernans tid (§. 62.) Denna skilnad addera til eller subtrahera ifrån stjernans up och nedergångs tid, samt 12 timar, så får man veta hvad kläckan är när stjernan går up och ned, samt då hon är i söder (§. 63.)

Spica Virginis til exempel; går up kl. 7. är i söder kl. 12 och går ned kl. 5 efter stjernans tid. Skilnaden emellan solens och denna stjernans tid är d. 10 Maji 10 timar, alltså går hon up den dager

dagen kl. 5 e. m. är i söder kl. 10 e. m. och går ned kl. 3 f. m. den följande dagen.

CAP. IV.

OM

HOROLABIUM UNIVERSALE.

§. 66. Emedan uplösningen på alla de Problemer uti föregående andra och tredje Capitel, som förrättas med tilhielp af Time Quadranten, förnämligast angå 57. gr. 30. min. latitude (6. 25.), så skulle nyttan af närvarande Instrument blifva nog inskränkt, om man ej hade något medel, hvarigenom samma Problemer kunna uplösas för hvad som hållt för en latitude det vara må. Här til tienar nu Horolabium Universale, hvilket kan anses för en orthographisk projection af de cirklar som man föreställer sig på en Himmels glob, eller rättare sagt, de delar af dem som falla emellan båda Tropicos.

§. 67. Det påminnes at uti orthographiska projectioner så föreställes ögat vara oändeligen långt borta ifrån objectet, så at alla linjer som falla derifrån til någon objectets punct, råka vinkelrätt den planen hvarpå projectionen sker. Här af följer, at projectionen af en cirkel synes cirkelrund och lika stor med objectet, om linjen, som drages ifrån ögat til cirkelens centrum, är emot cirkel-planen lodrätt. Projectionen är en rät linja lika stor med cirkelens diameter, om den omtalte linjen är i cirkelens plan: men om samma linja lutar emot cirkelens plan, så är projectionen en Ellips, hvars större halfva axel är lika med cirkelens radius, och halfva den mindre axelen lika stor med cosinus för linjens lutnings vinkel. §.

§. 68. På denna grunden föreställer uti Horolabio Universalis rätta linjen $V \equiv$ Æquatoren, och tillika Globens diameter; linjen 66, hvilken vinkelrätt ikår $V \equiv$ mitt i tu, är projectionen för ett stycke af stundcirkelen til kl. 6. samma linja kan ock föreställa projectionen af en del af globens axel, eller af colurus æquinoctiorum. Puncten hvarest desse linjer $V \equiv$, 66, ikåra hvarandra är Globens centrum, punctum orientis eller occidentis, hvilka puncter i projectionen falla tillsammans. Den i grader afdelta bågen, så väl som bågarna 12 V 12 och 12 \equiv 12 äro stycken af meridianen. Uti centro Horolabii delas linjen 66 mitt i tu, och är des hälft lika stor med sinus för Ecclipticæ lutnings vinkel emot æquator, eller sinus 23 gr. 29 min. det är sinus för bågen $\equiv \ominus$ eller $\equiv \text{p}$. Bågarna $V \text{ 8}$, $V \text{ II}$ eller $V \text{ X}$, $V \text{ x}$ äro puncternas 8 0 gr. II 0 gr eller X 0 gr. x 0 gr. declinationer, som befinnas (§. 44.) vara 11 gr. 30 min. och 20 gr. 11 min. behörigen. Således når man fänit declinationen för hvar tionde grad i Eccliptican, så kan man updraga Æquatorens $V \equiv$ paralleler på Horolabium Universale.

§. 69. Stundcirkelnas projectioner äro alla Ellipser då man undantager den för kl. 6, som är en rätt linja, och för kl. 12. som är en cirkel (§. 67.) Deras halfva mindre axel, som är deras affstånd ifrån Horolabii centro, tagit på æquatoren $V \equiv$, är cosinus af deras lutning emot meridianens plan, och alltså för kl. 1. cosinus 15 gr. för kl. 2. cos. 30 gr. och så vidare. (§. 43.). Som nu til följe af Ellipsens natur, æquatorens paralleler ikåras i samma proportion af stundcirkelnas, som æquatoren är ikuren,

ren, och hvar och en af desse paralleler är cosinus declinationis för den Ecclipticæ punct, genom hvilken han är dragen; så finner man afståndet ifrån sexlinjen för hvarje afkärnings punct som stundcirkelen gör med parallelen om man infererar:

Ut sinus totus

Ad cosinum declinationis circuli horarii a meridiano

Sic cosinus declinationis puncti Ecclipticæ per quod transit parallelus æquatoris

Ad distantiam puncti intersectionis circuli horarii & paralleli dati, a linea horæ sextæ per sinum expressam.

Jag vil til ex veta huru långt afkärnings puncten som stundcirkelen 2, 10 gör med parallelen 8 my är belägen ifrån linjen 66. Här är

Cos. decl. circuli 2, 10 = Cos. 30.0. 9.9375306

Cos. decl. 8.0 gr. = Cos 11,30. 9.9911927

Diff. quæsita = sin 84 gr. 4 min. 9.9287233

§. 70. *Scala altitudinis Solis* är en linea sinuum, som har radius Horolabii Universalis til sinus totus; medelst hvilken man således behändigt kan finna huru många grader en båge innehåller, hvars projection i Horolabio är en rät linja.

§. 71. Om den nyls finna distancen sin. 58 gr. 4 min. (§. 69.) tages på scala altit. Solis och afståttes ifrån sexlinjen på parallelen 8 my på Horolabium, så finner man den puncten som sökes. På detta sättet kunna alla puncter finnas uti hvilka de Elliptiska stundlinjerna råka Æquatorens paralleler, och stundlinjerna updragas. Men som de stycken af stundlinjerna, som falla emellan båda Tropici, icke mycket skilja sig ifrån cirkelbågar, så kan man på förenämde sätt (§. 69.) söka stundlinjernas af-

Lärningar med *Æquatoren* och *tropicis*, och igenom de tre funna puncter uti hvar stundlinja draga cirkelbågar.

§. 72. Med tilhielp af *Horolabium Universale* kan man lätteligen uplösa de mästa Problemer, hvilka förekomma vid Låran om Himmels Globen, som icke är någon liten förmån för den som har nöje af at vinna redigt begrep om de himmelska Kropparnas dageliga rörelser, och ej är ägare af Globen. Här saknas väl en horizon, uti hvilken Globen plågar vridas, men i det stället kan man här vrida horizonten omkring Globens projection, i det man öfver *Horolabii* centrum lägger en linjal, eller drager en rät linja, som råkar den grade-rade meridianen, (hvilken här är vicarius för globens Messingsmeridian) uti den Grad som en åstundad polhögd kräfver. Denna rätta linjen är då horizonstens projection. Man har väl icke här lilla time cirkelen, som på en glob; men i det stället äro hela och halfva stundlinjer updragna. I stället för högd-quadranten, som på Globen skrivas fast i zenith, brukar man här en vinkel-hake af papper eller pergament, på hvilkens ena sida scala *altitudinis Solis* afritas, hvilken tager sin början i spetsen af den utvändiga rätta vinkelen. Den jämförelse emellan dagarna i året och *Ecclipticæ* grader, som finnes på Glohernas breda horionter, saknas ej heller på detta Instrumentet (§. 22.). Men förr än *Horolabium Universale* kan nyttjas för någon vis ort der man viftas, är nödigt at undersöka den ortens Polhögd.

§. 73. *PROBL. XV. At finna Polhögden på den ort man är norr om Æquatoren.*

På någon klar dag tag solens högd med Quadranten (§. 6.) några gånger, och börja der med litet förr än kläckan är 12, då solen är högst. Fortfar med denna mätning, til des man tydeligen märker at solen åter dalar eller sänker sig. Den högsta at de således funne högder är solens middagshögd den dagen.

Ställ pärulan på dagen i Calendario (§ 22.), och för sedan den utsträckt tråden med pärulan til des hon kommer at stå på 12 linjen på timequadranten. Märk då efter hvilken grad och minut tråden aflikar på den graderade bågen. Skilnaden, emellan solens middagshögd och den båge som tråden aflikar, är ock liknaden emellan den polhögd til hvilken Quadranten är upritad, och den, under hvilken man vistas. Om nu solens middagshögd är större än den sist funna bågen, så är ortens Polhögd så mycket mindre än quadrantens: och tvärt om, när solens högd befinnes mindre.

Man hade til ex. d. 10. Maji funnit solens middagshögd vara 52 gr. 6 min. men sedan pärulan på utsträckt tråd blifvit stald på denna dag i Calendario, och vidare förd på 12 linjen, affkär tråden gradbågen BC uti 50 gr. 16 min. Skilnaden i gr. 50 min. afdragen ifrån Quadrantens Polhögd 57 gr. 30 m. visar ortens Polhögd vara 55 gr. 40 min.

ANNORLUNDA.

Sök solens middagshögd såsom förut, och af den gifna dagen des rum i Eccliptica (§ 22) och sedan des declination (§. 44). Om declinationen är nordlig så subtrahera, men är han sydlig så addera den samma til solens middagshögd, så är differencen eller summan den sökta Polhögdens complement.

Solens middagshögd d. 10 Maji var 52 gr. 6. min. des rum uti Eccliptican 8 20. gr. hvaraf des nordliga declination befinnes 17 gr. 46 min. och Polhögden's complement 34 gr. 20 minut. altfå är Polhögden 55 gr. 40 min.

§. 74. Om man ånu nogare vil undersöka Polhögden, kan man med vax tilstoppa de fyra stora hålen på Dioptern E, och låta solens bild falla på dioptern F, lå at öfvre eller undre brådden tangerar den derpå dragna linjen (§. 5), hvaraf man får högden af solens brädd. Man kan ock directe observera högden af solens öfre eller undre brädd; afdraga eller lägga til des halfva diameter, corrigera den synbara högden til den rätta med den ändring i högden som refractionen och parallaxis förorsakar, hvarom handlas i Aftronomien. År 1756 fant jag somår - solstånds dagen här i Stenberga

Middagshögden af solens öfra brädd	56° 15' 0"
hvarifrån refractionen Subtraheras	- - - 50
och parallaxis adderas	- - - - - 1
så blifver solbråddens rätta högd	56. 14. 11
Subtrahera solens halfva diameter	15. 49
så är högden af solens centrum	- 55. 58. 22
Subtrahera solens declination	- 23. 29. 0
så är complementet af Polhögden	32. 29. 22
Polhögden eller latitud. härstådes nordl.	57. 30. 38

§. 75. Medelst de på Quadranten utfatte stjernor då de äro i löder (§. 65.) kan man nästan på samma sätt som af solen (§. 73.) finna Polhögden. Den som åstundar til en viss ort antingen hafva Solvisare upritade, som der riktigt skola visa hvad kläckan är, eller för någon ort göra Aftronomiska ut-

uträkningar, bör nödvändigt veta des Polhögd. Men som icke alla äro i stånd, eller hafva tillfälle til at underföka Polhögden, så bifogas, på Städernas polhögd eller nordliga latitude uti Sverige, följande tabla:

Alingsås - - -	57° 58'	Hedemora - - -	60° 17'
Arboga - - -	59. 24	Helsingborg - - -	56. 0
Afkerfunda - - -	58. 53	Helsingfors - - -	60. 20
Björneborg - - -	61. 39	Hernöfand - - -	62. 34
Björkholm - - -	56. 50	Hjo - - -	58. 28
Bohus - - -	57. 53	Höuva - - -	58. 50
Borås - - -	57. 45	Hudviksvald - - -	61. 43
Borgo - - -	60. 34	Jacobsstad - - -	63. 49
Brähestad - - -	64. 45	Jönköping - - -	57. 49
Calmar - - -	56. 45	Kongsbacka - - -	57. 26
Carlsrona - - -	56. 8	Köping - - -	59. 31
Carlsstad - - -	56. 25	Laholm - - -	56. 27
Carlshamn - - -	56. 2	Landserona - - -	55. 50
Carleby - - -	63. 5	Lidköping - - -	58. 34
Christianstad - - -	56. 0	Lindesberg - - -	59. 38
Christinahamn - - -	59. 19	Linköping - - -	58. 25
Christinæstad - - -	62. 25	Lulå - - -	65. 38
Cimbrishamn - - -	55. 32	Lund - - -	55. 42
Ekeflö - - -	57. 42	Malmö - - -	55. 36
Ekenäs - - -	60. 10	Mariefred - - -	59. 15
Elfkarleby - - -	60. 34	Mariefstad - - -	58. 43
Engelholm - - -	56. 10	Marstrand - - -	58. 1
Enköping - - -	59. 45	Nora - - -	59. 31
Eskilstuna - - -	59. 23	Norrköping - - -	58. 35
Falköping - - -	58. 9	Norr Telje - - -	59. 45
Falkenberg - - -	56. 57	Nyköping - - -	58. 45
Fahlun - - -	60. 35	Nystad - - -	60. 58
Fredrichshamn - - -	60. 30	Philipstad - - -	59. 44
Giefle - - -	60. 40	Piteå - - -	65. 20
Götheborg - - -	57. 42	Sala - - -	59. 56
Grenna - - -	58. 5	Ugtuna - - -	59. 39
Halmstad - - -	56. 40	Skenninge - - -	58. 20

Skara - - -	58. 27	Umeå - - -	63. 52
Sköfde - - -	58. 25	Uplåla - - -	59. 50
Stockholm - - -	59. 20	Wadstena - - -	58. 22
Strålfund - - -	54. 30	Warberg - - -	57. 5
Strengnäs - - -	59. 23	Wennergö - - -	58. 25
Strömstad - - -	59. 2	Westerås - - -	59. 45
Söderhamn - - -	61. 20	Westervik , ,	57. 46
Söderköping - - -	58. 20	Wexjö , ,	56. 55
Söder Telje - - -	59. 14	Wimmerby , ,	57. 39
Sölvitsborg - - -	55. 57	Wisby , ,	57. 43
Sundsvall - - -	62. 24	Ystad , ,	55. 25
Tavastehus - - -	61. 17	Åbo , ,	60. 36
Törneå - - -	65. 55	Åhmål , ,	59. 4
Uddevalla - - -	58. 26	Örebro , ,	59. 17
Ulricæhamn - - -	57. 48	Öregrund , ,	60. 20
Uleå - - -	65. 5	Östhammar , ,	60. 15

§. 76. PROBL. XVI. *At under en gifven Polhögd, af dagen i året och Solens högd, fiana hvad kläckan är.*

Lägg en linjal öfver Horolabii centrum och graden på den graderade bågen som svarar emot den gifna Polhögden. Sök solens rum i Eccliptica för den gifna dagen (§. 22.) så vet man hvilken Æquatorens parallel uppå Horolabium som är projection af solens dagcirkel (circulus diurnus) den dagen. Lägg vinkelhaken (§ 72.) tätt utmed linjalen, så at den sidan på hvilken scala altitudinis solis är ritad kommer at stå lodrätt deremot. För vinkelhaken fram eller tillbaka, til des at solens högdgrad på honom rår solens parallel för den dagen. Stundlinjen på hvilken högdgraden faller in med solens parallel utvisar hvad kläckan är, då jag allenast vet om det är för eller efter middagen.

I stället för vinkelhake kan man i nödfall betjena sig af en handcirkel, med hvilken man på scala altit. solis tager högdgraden. Distancen som man

då

då har i handcirkelen fåttes lodrätt emot linjalen, och passas så, at den ena cirkelfoten står vid linjalen, och den andra träffar solens parallel cirkel.

Til ex. Man hade under 55 gr. Polhögd d 2 Oct, för middagen funnit solens högd 24 grader, des rum i Ecciptican är då \sphericalangle 10 gr. Om nu vinkelhaken lägges utmed linjalen, så befinnes den 24de graden råka solens parallel \sphericalangle 10 på stundlinjen för kl. 9 $\frac{1}{2}$ f. m.

§. 77. PROBL. XVII. När Polhögden dagen och timan äro gifna, at finna solens högd.

Lägg linjalen låsom förut är sagt, och sedan man funnit solens parallel för den gifna dagen (§. 76), lägges vinkelhaken så at des upstående sida går igenom parallelens och stundcirkelens gemensamma afskärning. Graden på vinkelhaken som då faller in med afskärnings puncten utvisar Solens högd. På detta sättet befinnes solens parallel \sphericalangle 10 gr. för d. 2 Oct. at råka stundcirkelen 9 $\frac{1}{2}$ f. m. uti den 24:de graden af scala altit. Solis på vinkelhaken: Eller den funna afskärnings punctens lodrätta distance ifrån linjalen förd med en cirkel på scala altit. solis utvisar 24 grader.

§. 78. At solens högd en gifven dag och timan åfven Polhögden finnas, om linjalen och vinkelhakens ograderade sida passas tillsammans, då den förra vrides omkring Horolabii centrum, och den senare omkring den gifna puncten på solens dagcirkel, i så måtto at samma punct faller in med den gifna högdgraden på vinkelhaken.

§. 79. PROBL. XVIII. At af Polhögden och dagen finna Solens up och nedergång, gryningen och dagsättningen.

Sök af den gifna dagen solens parallel, och af Pol-

Polhögdens horizontens ställning som tiltörene (6. 76.) är vist. Se efter hvilken stundlinja som räkar solens parallel i horisonten, då man tager de timar som stå antecknade nederst på Horolabium för förmiddags timar, och de som stå öfverst, för eftermiddags timar, så har man solens up och nedgång: hvaraf sedan kan finnas dagens och nattens längd (6. 31.) Til ex. under Polhögdens 55 gr. d. 2 Oct. eller d. 10 Mart. då solen är uti \ominus 10 eller \vee 20. går solen up kl. 6 $\frac{1}{2}$ vid pass, och ned 5 $\frac{1}{2}$ ungefär: dagen är 11 och natten 13 tim. Emedan af Astronomiska observationer är funnit, at intet mera synes af dagen, då solen är 18 gr. under horisonten, så lägg linjalen eller et efter linjal afkkurit papper parallelt med horisonten, nedan för den samma, til en distance af 18 grader derifrån, atpassade med en cirkel på scala altit. solis. Vid den tid som stundlinjerna utvisa at den med horisonten parallela linjen afskärer solens dagcirkel, sker gryningen och dagsättningen. Uti föregående exempel infaller gryningen kl. 4 $\frac{3}{4}$ f. m. och dagsättningen kl. 7 $\frac{1}{4}$ e. m.

§. 80. Af solens ned eller upgångs tima en gifven dag utom dagjämningen finnes Polhögdens; ty timan och dagen determinera puncten hvarrest stundcirkelen och solens dagcirkel räkas. En linja dragen igenom denna punct och Horolabii centrum, räkar den graderade meridianen uti ortens latituds eller Polhögdens grad. Om up eller nedgångs timan skal sökas medelst observation, så bör solens centrum anses för at stå i horisonten, då det synes at vara $\frac{1}{2}$ grad deröfver, och det för refractionen skal, som förorsakar

kar at alla himmelska kroppar utom zenith, synas högre up än de värdeligen äro.

§. 81. PROBL. XIX. *Af Polhöjden och dagen at finna Solens amplitudo ortiva och occidua.*

Sedan man funnit horizon ten och solens dagcirkel, samt des afskärnings punct med horizon ten (§. 79.), så tag distancen emellan deña puncten och horolabii centrum, hvilken distance är projectionen af amplituden. Sätt den samma på scala altit. solis, så får man veta gradtalet, hvilket lätteligen (§. 36.) om så behagas, kan förvandlas i compass strek. Under 55 gr. Polhögd är amplitudo ortiva och occidua d. 2. Octobris 7 grader emot söder: eller solen går up i öster $\frac{1}{2}$ strek sydligare, och ned i vester $\frac{1}{2}$ strek sydligare vid pass.

§. 82. PROBL. XX. *Af Polhöjden dagen och timan at finna Solens Azimuth.*

Sedan jag efter vanligheten, af det som gifvit är, funnit horizon ten, och solens projection i mötespuncten af stundcirkelen och solens dagcirkel, sålles en lodrätt linja ifrån solens projection emot horizon ten. Distancen emellan den puncten hvarest perpendicularen råkar horizon ten och Horolabii centrum, satt på scala altit. solis, utvisar complementet til solens azimuth. Låt solens dagcirkel vara 85, Ω 25, kl. 3 $\frac{1}{4}$ e. m. under 60 grad. Polhögd, så är complementet til solens azimuth 26 $\frac{1}{2}$ gr, och deraf azimuth 63 $\frac{1}{2}$ gr. mot vester: eller solen är då uti SWTW 7 $\frac{1}{4}$ grad sydligare.

§. 83. Man skulle kunna uplösa många Astronomiska Problemer på Horolabium Universale, om rumet tillåto, och man icke ville lemna deras uplösning til Läsarens egen estertanka, Den som vet

at horolabium univerfale är Projection af en glob, och har infikt i Låran om Globerna, har ej fvärt vid at på Horolabium vifa. 1. At de fom bo i Sphæra parallela, eller under polerna, hafva $\frac{1}{2}$ år dag och $\frac{1}{2}$ år natt. 2. De fom bo i Sphæra re- cta eller under æquatorn, hafva dag och natt he- la året lika långa. 3. De fom bo i Sphæra obliqua eller på andra ställen af Jordklotet hafva långa dagar om somåren, men korta om vinteren; och det få mycket mer, fom de bo någondera polen närmare. 4. När solen har æquator til sin dagcirkel, få år öfver hela jorden dag och natt lika långa, hon går då up för alla i öfter och ned i vester. 5. Under en gifven Polhögd, när de stjerner, fom stå på Quadranten utfatte, gå up och neder, eller äro i söder, samt af dem hvad kläckan är. Om man sammanbinder \odot och \ominus på Horolabium med en rätt linja, så går den sama igenom Horolabii centrum, och föreställer projectionen af Eccliptican, hvars puncters projectioner til ex för Π och Ω finnas, der solens dagcirkel för desse tecken råka Ecclipticæ projection. Man kan då 6. för hvarje Ecclipticæ punct finna des declination och ascensio re- cta, med mera.

CAP. V.

OM SOLWISARENS UPRITANDE

PÅ EN PLAN HVARS STÄLLNING ÄR GIFVEN.

§. 84. När en Solwisare skal upritas, så måste nödvändigt planens ställning först vara gifven. Denna är antingen *horizontal*, *vertical* eller *lutande*; en plans horizontala eller verticala ställning kan undersökas med vattenpass och lod, och des lut- ning, om vattenpasset så inrättas, at lodet löper uti

uti en utskärning på et bråde, hvarpå är en grade-
rad båge som utvisar lutningsvinkelen. Då man
påminner sig at jorden är rund, finner man snart,
at ehuru en plan må ställas, så gifves någon ort i
verlden, hvarest en med honom parallel plan står
horizontelt: om jag nu kan finna den ortens longi-
tude och latitude, så är derigenom min lutande
plans ställning determinerad.

§. 85. Alt efter planens olika ställning, så får
den solvisare, som derpå ritas, olika namn. HORO-
LOGIUM HORIZONTALE kallas den, som ritas på en
horizontel plan. HOROLOGIUM VERTICALE, då pla-
nen är lodrätt stald emot horisonten. Til denna
flocken höra 1. *Horologium meridionale* hvars plan står
öster och vester, då solvisaren vändes emot söder,
2. *Septentrionale* om solvisaren vändes emot norr. 3.
Horologium orientale, hvars plan står norr och söder,
men solvisaren vändes åt öster. 4. *Occidentale*, om
han vändes emot vester 5. *Horologium declinatum*,
då planen afviker ifrån de fyra hufvud väderstre-
ken. HOROLOGIUM INCLINATUM är en solvisare,
som står på en plan, hvilken hvarken är horizon-
tel eller vertical. Hit kunna räknas, besynnerli-
gen uti Sphæra obliqua. 1. *Horologium Æquinoctiale*,
hvars plan är parallel med æquatorens plan. 2.
Horologium Polare hvars plan är parallel med circu-
lus horarius för kläckan sex. 3. *Horologium inclina-
tum in Specie*, då planens lutning hvarken är pa-
rallel med æquatoren eller circulus horarius för
kläckan sex, men planens gemensamma afkär-
ning med en horizontel plan, står antingen norr
och söder eller öster och vester. 4. *Horologium De-
clinatum* som lutar, och har den gemensamma

afskärningen med en horisontel plan, afvikande ifrån hufvud väderstreken.

§. 86. En orts meridian är den plan som går igenom båda polerna och ortens zenith. Middags linja (Linea meridiana) är hvar och en plans gemensamma afskärning med ortens meridian.

§. 87. Emedan den plan hvar på Horologium orientale och occidentaleritas, är parallel med ortens meridian, så kan på dem icke dragas någon middags linja.

§. 88. Aldenstund hvar och en vertical solvisares plan så väl som meridianen, stå vinkelrätt emot horisontela planen, så måste på en vertical solvisare middags linjen alltid vara en lodrätt linja emot horisonten (9. XI. Elem. Eucl)

§. 89. PROBL XXI. At medelst observationer på Solens motsvarande höjder för och efter middagen finna middags linjen på en horisontel plan under hvar och en obekant polhögd utom polerna.

Fig. 8. Öfverdrag en plan med hvitt papper, ställ honom horisontelt fast och rita deruppå utur centre C några blinda cirkelbågar AB, DE, FG. Uprätta utur C en styel som är lodrätt stald emot planen, och så lång at des skugga emellan kl 8 och 9 f m. kan sluta sig i bågen FG. Den innersta bågen AB behöfver ej vara närmare centrum, än at skuggan af stylen hel och hållen kan vara inom AB til kl. 10 $\frac{1}{2}$ för middagen;

För middagen, under det solen stiger, och skuggan således atkortas, observera puncterna G, E, B, hvarest skuggans ändar råk ar cirkelbågarna: och efter middagen då skuggan växer, utmärk noga de motsvarande puncter A, D, F, uti hvilka ändan af skuggan likaledes råk ar cirkelbågarna, De-

Dela sedan bågarna AB, DE, FG mitt i tu uti H, I, K, och drag ifrån centrum C en rätt linja CN igenom någon af punçterna H, I eller K, så bör samma linja äfven gå igenom de öfriga af desse punçter, så framt observationerna äro utan fel; i annor händelse drages linjen CN så, at hon går igenom de fläste punçterna.

§. 90. Grunden til anförde uplösningssätt består deruti, at då solen för och efter middagen har enahanda högd öfver horizonen, så är äfven azimuth lika: hvilket icke är sant, utan med förbehåll at solen emellan observationerna för och efter middagen icke märkeligen ändrar sin declination. Den fördelaktigaste årstiden til detta företagande är derföre vid solståndet, half vid sommarsolståndet, men vid dagjämningarna, då declinationsändringen går emot en hel minut om timan, bör en correction användas, hvarom kan läsas Kongl. Svenska Vet. Acad. Handling. 1746 pag. 94 och 1752 pag. 291. Den som åstundar en middags linja, som med säkerhet kan användas til Urets reglerande vid Astronomiska Observationer, kan derom läsa H. Magister J. G. LIEBERATHS *Dissertation De errore lineæ meridianæ corrigendo* utgifven i Lund 1765. under H. Prof. N. SCHENMARKS Präsidio. Denna Quadrant kan ock med all fördel til detta ändamål användas, allenast at han då förses med et litet Astronomiskt Telescop om 1 eller $1\frac{1}{2}$ fots längd, med hårkors i foco, hvilket nyttjas i stället för Dioptrerna.

§. 91. Sedan middagslinjen CN på förenämde sätt blifvit funnen, vet man, at hvar dag då skuggan af den uti C lodrätt upfatte stylen står på CN,

få är kläckan 12. Man kan då draga en linja i et fenster eiter skuggan af en lodrätt stående fenster-påst eller et fensterbly, så har man middags linjen transporterad.

§ 92 Om samma uplösningssätt användes på en plan, som antingen står lodrätt eller lutar emot horisonten, så är CN den planens middags linja (§ 86. hvilken ock kallas *Linea Substylaris* på den solvisaren, som på samma plan skal upritas. Denna linjen är också parallel med middags linjen på den ort i verden hvarest horisonten är parallel med den lutande planen. Om man derfore vet hvad kläckan är, då stylens skugga står på CN, så har man longituds tiklnaden emellan den ort man är på, och den som har sin horisont parallel med planen, hvaraf denna ortens longitude gifves. Observerar man vidare skuggans längd en gifven dag då han står på CN, och infererar: Som skuggans längd til stylens längd, så sinus totus til tangens för solens största högd öfver planen den dag observationen förrättas, så kan man deraf finna complementet til polhögden öfver planen, som man tilföre (§. 73) uti den senare uplösningen funnit complementet til polhögden öfver horisonten och är detta complement lika stort med complementet af latituden för den ort, hvars horisontela plan är parallel med denna lutande planen. Denna orten är alltså gifven både til longitude och latitude, och derfore den lutande planens ställning determinerad (§. 84.) Planens polhögd kallas på solvisaren som derpå upritas *Elevatio stylis supra Substylarem*.

Vidare, om man på planen öfver substylarem
fåt-

fätter en styl efter den funna elevationen, hvars ända som står öfver planen veter åt den deröfver synbara polen, så är denna stylen parallel med Jordens axel. Observera skuggans ställning på planen som samma styl kastar ifrån sig i middagsstunden, och drag derefter en linja, så har man *Planens middags linja* (v. 86.); altsammans funnit genom observationer.

§. 93. En Solvisares styl är en rätt linja parallel med Jordens axel, hvilken med sin skugga då Solen skin, på Solvisarens plan utvisar timan på dagen. *Substylar linja* är solvisarens plans gemensamma afskärning med den planen, som genom stylen går vinkelrätt deremot *Centrum* til Solvisarens är den punët uti hvilken stylen rår des plan. *Stylens bögd* är vinkelen emellan stylen och substylar linjen.

§. 94. PROBL. XXII At medelst en enda cirkel öpning dela en fjerdedel af en cirkels omkrets uti sex lika delar.

Låt Quadranten ACB vara upritad. Fulkomma Fig. 9. quadranten AB och drag diagonalen CD, hvilken delar bågen AB mitt i tu. Ifrån A och B applicera radien til quadrantens båge, så äro bågarne AE, BF hvardera 60 gr. och derföre bågen AB delad uti tre lika stora delar AF, FE, EB. Drag ut AD, hvilken CE utdragen må råka uti H; eller, som kommer på et ut, tag $EH = CE$; och vidare $HN = 2 CE$, så är vinkelen $HNC = HCN = \frac{1}{2} AHC$; men vinkelen AHC är 30 gr. ty han är complement til vinkelen ACH som är 60 gr. derföre är $\frac{1}{2} AHC = 15 \text{ gr.} = HCN = NCB$. Tag $HK = 2 AC = HN$, så är H centrum til en cirkel hvars omkrets går igenom punëterna K, C, N. Vinkelen

len KCN är derföre rät, och deraf CKN complement til vinkelen KNC = 15 gr. men CKN är också complement til KCA, derföre är KCA = 15 gr. Tag AL = AK, så är vinkelen ACL = 15 gr. Eller ock, applicera radius ifrån puncten hvarest CN skär bågen, så faller den andra cirkelfoten in uti samma punct som bågen afkåres af CL.

§. 95. PROBL. XXIII. At uprita en *Æquinoctial Solvisare*.

Emedan denna Solvisarens plan är parallel med æquatorens plan (§. 85.), så är des lutning emot söder lika stor med æquatorens, eller complementet af Polhögden på den ort man är. Stylen ställes lodrätt emot solvisarens plan. Igenom centrum (§. 92.) drag en vinkelrätt linja til Solvisarens gemensamma afskärning med en horisontel plan, så är den samma middags linja. Ty emedan æquator alltid skär horisonten i öster och vester, så måste en deremot lodrätt linja gå norr och söder. Dela hvardera halvcirkelen omkring middags linjen i 12 lika delar, och det både på öfre och undre sidan. Sätt förmiddags timarna på vestra och eftermiddags timarna på östra sidan om middags linjen.

Emedan solen med en jämn rörelse på 24 timar beskriver sina dagcirklar parallela med æquatorn, och skuggans angulära rörelse är lika stor med solens, så är klart at alla vinklarna, för hvarje tima om dagen böra vara lika stora på denna Solvisare, nemligen hvardera 15 grader. När solen har sydlig declination, så lyser hon allenast på den undra sidan af Solvisaren, och med nordlig declination endast på den öfra, derföre måste stundlinjer upritas på båda sidor.

§. 96. *Æquinoctial Solvisaren* är af alla Solvisare den minst konstiga, och kunna alla öfriga på fasta planer med tilhjelp af denna blifva upritade. Låt en *æquinoctial solvisare* blifva upstald, och des styl råka någon plan på hvilken en solvisare skal upritas, då är denna stylen åfvenvål styl til den senare, och den puncten uti hvilken *æquinoctial solvisarens* styl råkar den andra solvisarens plan är des centrum. Hvar och en stundlinja är planens gemensamma afskärning med den plan som man föreställer sig gå igenom *æquinoctial solvisarens* styl och des stundlinja af samma namn. Det samma gäller med lika skäl om en horisontel solvisare, för hvilken orsak en del *Gnomonici* antaga denna til grund hvarest de öfrige, sårdeles *declinanter*, varda construerade. Det anmärkes, at *æquinoctial solvisar*, har oändeliga substylar linjer, hvilka alla gå igenom des centrum.

§. 97. *ROBL XXIV. At uprita et Horologium Polare.*
Låt *ACB* vara en *Quadrant*, hvilken *MN* tangerar uti *A*, dela bågen *AB* uti sex lika delar (§. 94,) och drag igenom delnings puncterna secanter, så har man stundlinjernas tangenter determinerade ifrån *A* på råta linjen *AN*. Dela vidare *AM* på samma sätt som *AN* är deld, drag ut *CA* til *I*, så at *AI* bliver åtminstone dubbelt så lång som tangens *obliquitatis Ecclipticæ*, då *AC* är *sinus totus*. Igenom *I* drag en rät linja parallel med *MN*, och igenom de följande puncter på *MN* drag linjer parallela med *AI* til des de råka den med *MN* parallela linjen.

Emedan planen *MIN* til *Horologium Polare* är parallel med *circulus horarius* för kläckan sex (§. 85), hvilken cirkel är vinkelrätt stald både emot *æ-*

H

qua-

quatoren och meridianen, så låt oss anse quadranten ACB vara upstald, så at CA kommer at stå lodrätt både emot AI och AN, så är quadrantens plan i parallel ställning med æquator. Om man nu genom Cuprättar en styl lodrätt emot quadranten, så föreställer ACB en fjerdedel af et Horologium æquinoctiale, hvars styl är parallel med AI, til en distance derifrån, lika stor med AC. Samma styl är ock parallel med linjens AI paralleler, och således kan igenom stylen och hvilken af parallelerna man vill, dragas en plan, uti hvilken nödvändigt secanten som sammanbinder stylen och parallelen måtte vara belägen. Emedan nu secanterna äro stundlinjer uti horologio æquinoctiali, så måste parallelerna vara stundlinjer uti horologio polari.

Linjen AI är substylar och tillika middags linja, de öfriga med AI parallela linjer äro stundlinjer för de timar som figuren utvisar. Stylen OPQR ställes öfver AI så at OP blifver parallel med AI, des högd OQ = PR är lika stor med AC, eller distancen emellan stundlinjerna 12, 3 eller 12, 9.

§. 98. Horologium polare är horizontale för dem som bo på æquatorn i den punct hvarest min orts meridian råkar honom. Horologium Orientale och occidentale äro parallela med horizontela solvisare på æquator hvarest puncterna öster och vester uti min horizont råka honom. Men alla horizontela solvisare på æquator upritas på samma sätt, derföre hafva horologium Polare, orientale och occidentale enahanda construction. Skilnaden dem emellan består deruti, at man i Sphæra obli-

Fig. 10. qua ställer solvisaren snedt emot horizonten CB, så at vinkelen ACB är lika med æquatorens högd på

på min ort, CB en horisontel middags linja, och CA parallel med æquatorens plan. Substylar linjen faller här in med Stundlinjen för kläckan sex. Figuren visar timarna på et horologium occidentale. På horologium orientale skrif 11, 10. 9. 8. 7. 6. 5. 4. 3. i stället för 1. 2. 3. 4. 5. 6. 7. 8. 9. ordenteligen: och som des plan är parallel med denna, men vänder sig emot öster, så kan det anses likasom stundlinjerna af et Horologium occidentale syntes igenom på afviga sidan. På samma grund upritas den norra sidan af Horologium Polare, hvarest ej flere timar utfåttas, än solen kan vara öfver den gifna ortens horisont den längsta dagen i året (§. 79.)

§. 99. Man kan undvika at til desse och flere solvisares construction uprita quadranten ACB om Fig. 9. man ifrån A på AN och AM afsätter stundvinklarnas tangenter efter någon scala. Til den ändan bifogas följande tafla, uti hvilken radien eller tangenten för tre timar, som ock är tangens för 45 gr. (§. 43.) antages för 1000.

Stundvinklarnas tangenter.

I.	II.	III.	IV.	V.	VI.
268.	577.	1000.	1732.	3732.	oändd.
$\frac{1}{2}$.	$1\frac{1}{2}$.	$II\frac{1}{2}$.	$III\frac{1}{2}$.	$IV\frac{1}{2}$.	$V\frac{1}{2}$.
132.	414.	767.	1303.	2414.	7596.

§. 100. PROBL. XXV. At uprita en horisontel Solvisare til en gifven Polhögd.

Låt DE vara middags linjen, som ock tillika är substylar linja. Antag D til centrum, och gör vinkelen EDP lika stor med Polens högd Ifrån någon antagen punet på DP, såsom P, drag PA lodrätt mot

mot DP, hvilken råkar DE uti A. Utur puncten C på DE, med radien $AC = AP$ beskrifen quadrant ACB til hvilken MN är tangent uti A. Sök på AN och ΔM stundvinklarnas tangenter, och drag igenom deras ändar och centrum D time linjerna. Igenom D drag sexlinjen parallel med MN, eller lodrätt emot DE. För kl. 6 om morgonen, och efter 6 om aftonen utdragas så många stundlinjer på andra sidan om centrum D, som stylen kan kasta skugga på den längsta dagen i året, då han af solen uplyses. Om nu triangelens DPA plan anses vara vinkelrätt stald emot solvifarens plan, at DA är desse planers gemensamma afskärning, så utvisar DP stylens ställning.

När triangelen DPA står uppå basen DA vinkelrätt emot solvifarens plan, och quadranten ACB ställes up så at AC faller in med AP, så faller puncten C uti P, och PD är då äfven styl til den æquinoctiala solvifaren, CN och PN en och samma linja. När derföre stylens skugga står på CN, så måste han vara i den plan som DP och PN eller CN äro, men DPN eller DCN är en triangel, hvars egenkap är at hafva alla tre sidorna i samma plan, derföre är ock skuggen öfver linjen DN i samma ögnableck som han är öfver CN. Det samma kan ock visas om alla andra stundlinjer af samma namn, derföre är den æquinoctiala och horizontela solvifaren samtidiga, och således den horizontela rätteligen konstruerad.

ANNORLUNDA.

- Fig. Drag tvänne räta linjer BC, AD vinkelrätt emot
12. hvarandra, hvilka skära hvarandra uti D som antages til solvifarens centrum. Tag på Linea latitudinum

dinum på Quadranten distancen ifrån des början til den grad som utvisar latituden eller polhögden för den ort, til hvilken solvisaren skal construeras, och fått samma distance på båda sidor om puncten D på linjen BC, så at $DC = DB$. Uprita på BC en likbent triangel BAC, hvilken har hvardera sidan lika lång med Linea Horarum på quadranten; spetsen A af samma triangel är då belågen uppå linjen DA. Afsått på AC och AB de afdelningar som äro på Linea Horarum, för hela halfva och fjerdedels timar om så åstundas, och drag ifrån D igenom desse puncter stundlinjerna som figuren visar; hvaraf så många kunna utdragas utom D, som pröfvas nödiga. Linjen DA är substylar, och stylens ställning determineras som i förra uplösningen.

§. 101. Denna senare uplösningen har för den förra det förträdet, at hon för den som är ovan vid desse ritningar är lättare at värkställa; och at stundlinjernas tangent linja, hvilken gemenligen sträcker sig utom solvisaren, här icke behöfves. Methoden så väl som de åberopade linjers afdelning grundar sig på samma principier som den förra uplösningen; men en omständelig förklaring skulle här blifva för vidlyftig; Den kan med nöje läsas uti H. Magister SAMUEL HEURLINS Gradual Dissertation De expedita *Horologii Horizontalis constructione* utkommen i Lund 1766 under Herr Prof. N. SCHENMARKS Præsidio.

§. 102. Til deras tjenst, som åstunda at uprita Linea Horarum och Latitudinum större eller mindre än de stå på Quadranten, vil jag anföra de regler som dertil tjena, Antag Linea Latitudinum så lång som behagas, och anse heñe för at vara deld

uti 10000 lika delar. Af desse delar innehåller halfva linea horarum 7071, hvilka utgöra distancen 3,6 eller 3,0. Tag $3,4 = 3,2 = \text{tang. för } 15 \text{ gr.}$ då halfva linea horarum anses för sinus totus, eller tang. 45 gr. $3,5 = 3,1 = \text{tang. } 30 \text{ gr.}$ så äro punkterna för hela timar gifna. Och som linea horarum således icke annat är, än en tangent linja för tre timar tagen dubbel, så kunna lätteligen stundvinklarnas tangenter för halfva och fjerdedels timar derpå utfattas.

För at nu finna afdelningarna på Linea Latitudinum til ex. för 57 gr. Polhögd, så sök uti Logarithmiska Taflorna log. sinus Elevationis Poli $= \text{log. sin. } 57 \text{ gr.} = 9.9235914$ och anse denna logarithmen för at vara en log. tangens, hvars motsvarande vinkel då är 39 gr. 59 min.

Ifrån log. sin. för den funna vinkelen 39 gr. 59 min. 9.8079169
Subtrahera en ständig logarithmus 5.8494850

så är liknaden 3.9584319
och den deremot svarande numer 9087 utmärker huru många 10000 delar af hela Linea latitudinum som höra til 57 gr. Polhögd.

§. 103. At trigonometrice finna vinkelen som hvar och en stundlinja gör med substylar eller middagslinjen på en horisontel Solvisare.

Inferera: Ut sinus totus

Ad sinum elevationis Poli ADP

Sic tangens anguli horarii ACN

Ad tangentem anguli quæsitæ ADN

Ty DA: AN:: sin. tot.: tang. ADN, och AN: AC:: tang. ACN: sin. tot., derföre är utom ordning och af likhet DA: AC:: tang. ACN: tang. ADN;

Fig.
11.

ADN; men $DA : AC (= AP) :: \sin. \text{tot.} : \sin. \text{elev. Poli}$
 ADP , derföre är $\sin. \text{tot.} : \sin. \text{elev. Poli}$
 $ADP :: \text{tang. ACN} : \text{tang. ADN}$.

§. 104. Aldenstund *Horologium meridionale* är under den gifna ortens meridian et *Horologium horizontale* under Polhögdens complement, så upritas det på en vertical plan, lika som om *Horologium horizontale* är visat (§. 100.), allenast at man då tager vinkelen ADP lika stor med complementet til Polhögden, och sätter förmiddags timar på den sidan som eftermiddags timarna stå på horizontela Solvisaren, och tvärtom, samt uteslutar onödiga stundlinjer, *Horologium Septentrionale* upkommer om stylen PD förlänges åt norra sidan, och årforderliga stundlinjer på den sidan updragas på de ställen som de skulle synas ifrån *Horologium meridionale* om planen voro genomskinlig: hvilket är en allmän regel för alla solvisare, som bekräftas på parallela planers motstående sidor.

§. 105. PROBL. XXVI. At uprita en vertical Solvisare, som declinerar ifrån söder til öster, då Polhögden och declinationen äro gifna.

1. Igenom någon antagen punct A på planen, Fig. drag en horisontel linja HR , och AF , lodrätt e- 13.
 mot HR , så lång som behagas.

2. Tag vinkelen AFG lika stor med planens declination, åt höger om AF , då declinationen är mot öster (men åt venster om declinationen är vestlig) och låt FG råka horisonten uti G .

3. Igenom G drag emot HR en lodrät linja DGE , hvilken är middagslinjen. Tag på GR linjen $GC = GF$ och vinkelen GCD lika med polhögden.

Pun-

Puncten D, hvarest CD råkar middagslinjen, är solvisarens centrum. Sammanbind AD, så är hon substylar linjen.

4. Uprätta utur A emot DA en lodrät linja AP \square AF, sammanbind DP, så är DPA stylens elevation öfver substylaren; och om PA anses för lodrät emot Solvisarens plan, så utvisar PD stylens ställning.

5. Drag PB lodrät emot PD, hvilken råkar substylaren uti B. Igenom B och E drag en linja BE, hvilken råkar horisonten uti I, och föreställer æquinoctialen. Tag vidare på substylaren linjen BK \square BP, sammanbind KE och beskrif utur centro K en cirkelbåge, med en efter behag antagen radius.

6. Börja ifrån puncten I, hvarest KE afskär cirkelbågen at på honom afdela lika stora bågar 12, 1 \square 1, 2 \square 12, 11 &c. hvardera $\frac{1}{24}$ af hela cirkelens omkrets.

7. Igenom desse delningspuncter til ex. 2, drag ifrån centro K til æquinoctialen rätta linjer, såsom K II, sammanbind D II, så är den linjen en stundlinja för kl. 2 e. m. på samma sätt fortfares för de öfriga timar.

Det anmärkes, at om IK drages, så är vinkelen IKE en rät vinkel, och at triangelen BDE eller ADG är likformig med triangelen IGE.

Fig. 6. 106. At trigonometrice finna de ärfoderliga vinklar
13. til förenämde Solvisares construction.

Sått Polhögden \square 57 gr. 30. min. declinationen emot öster \square 45 gr. 0. min.

Reg. 1. För vinkelen ADG emellan middagslinjen och substylaren,

Ut sinus totus

Ad sinum declinationis plani $AFG = 45$ gr.

Sic Cotang. elev. Poli $DCG = 57$ gr. 30. m.

Ad tang. anguli $ADG = 24$ gr. 15. min.

Reg. 2. För stylens elevation öfver substylaren, eller vinkelen PDA.

Ut sinus totus

Ad Cos. Elev. Poli $DCG = 57$ gr. 30. m.

Sic Cos. decl. plani $AFG = 45$ gr. 0 m.

Ad sin. anguli elev. Styli $PDA = 22$ gr. 20 m.

Reg. 3. För meridian skillnaden BKE emellan ortens och planens meridian.

Ut sinus totus

Ad sin. elev. Poli $DCG = 57$ gr. 30 m.

Sic cot. declinat. plani $AFG = 45$ gr. 0 m.

Ad cot. differentie meridianorum $BKE = 49$ gr. 51 m.

Reg. 4. För vinkelen IDG emellan den fiette stundlinjen och middagslinjen.

Ut sinus totus

Ad sin. decl. plani $AFG = 45$ gr. 0 m.

Sic tang. elev. Poli $DCG = 57$ gr. 30. m.

Ad cotang. anguli questi $IDG = 42$ gr. 1. m.

Reg. 5. För vinkelen AD II emellan substylaren och någon stundlinja til ex. D II.

Sök vinkelen DK II som är summan eller skillnaden emellan de bekanta vinklarna BKE och EK II; såsom i närvarande exempel är $DK II = BKE + EK II = 49. 51 + 30. 0 = 79$ gr. 51. min. Inferera vidare:

Ut sinus totus

Ad sin. elev. Styli $PDA = 22$ gr. 20. m.

Sic tang. anguli inventi $DK II = 79$ gr. 51. m.

Ad tang. ang. questi $AD II = 64$ gr. 46. m.

Reg. 6. För vinkelen $GD\Pi$, emellan middagslinjen och stundlinjerna.

Sedan vinkelen $AD\Pi$, som hvar och en stundlinja gör med substylaren DA , är funnen, så väl som vinkelen ADG emellan substylaren och meridianen, så finner man den vinkelen som sökes, då man adderar eller subtraherar vinklarna ADG och $AD\Pi$ ifrån hvarandra. Här är $AD\Pi - ADG = GD\Pi = 64.46 - 24.15 = 40$ g 31 m.

Demonstration. För at nu finna grunden til desse reglor, så vilja vi anse solvisaren vara stäld uti en

Fig. 14. Glob. Låt $HZXR$ 12 vara meridianen, HR horizonzen, $\text{Æ}Q$ Æquator, X Polen, Z zenith, och 12 Nadir. Låt ock cirkelen ZN 12 M föreställa solvisarens plan, hvilken således har en gifven declination emot meridianen HZR 12. Antag vidare Globens centrum D til solvisarens centrum, DG 12 för middagslinja, och drag på solvisarens plan NZM 12 substylaren DA , hvilken utdragen råkar des omkrets uti T . Öfver substylaren til en vinkel PDA , lika stor med Polens högd öfver planen uprätta stylen DP , drag PA och AG vinkelrät emot DA och DG , så är triangelens PDA plan vinkelrät emot triangelens ADG plan, DP utdragen går igenom båda globens poler X och V . Förläng triangelens PDA plan, til des han skär globens yta, så är afskärningen en stor cirkels omkrets XLV , och som denna cirkelen är vinkelrät stäld emot solvisarens plan, så är sphærisk vinkelen ZTX en rät vinkel; bågen TX är mått för vinkelen TDX eller des vertical PDA , som är stylen elevation öfver solvisarens plan. Vinkelen TZX är complement til solvisarens declination, och bågen ZX Polhögdens complement. Ut

Uti Sphæriska triangelen ZTX, hvars vinkel vid T är rät, har man Polhögdens complement ZX, complementet til planens declination TZX, hvaraf man finner ZT, måttet för vinkelen emellan middagslinjen och substylaren, då man infererar: Som sin. tot. : cos. XZT :: tang. ZX : tang. ZT; det är, som sin. totus : sin. decl. plani :: cot. elevat. Poli : tang. anguli ADG. *Hvilket var den första reglen.*

Sök i samma triangel sidan TX, och vinkelen ZXT, som är meridian skilnaden emellan ortens meridian XQV och Solvisarens meridian XLV, så finner man *den andra och tredje reglen.*

Låt nu XDV föreställa omkretsen af stundcirkelen för kläckan sex, hvilken är vinkelrätt emot meridianen HZR, och rår omkretsen ZT 12 af solvisarens plan uti S, altså är ZS mått för vinkelen emellan middagslinjen och siette stundlinjen på solvisaren. Uti rätvinkliga Sphæriska triangelen ZSX är sin. totus : cos. SZX :: cot. ZX : tang. ZS, det är, sin. totus : sin. decl. plani :: tang. elev. Poli : cot. anguli quæfiti. *Hvilket är den fjärde reglen.*

Uti trianglarna BK II och BD II är B II : BK :: Fig. tang. BK II : sin. tot. och BD : B II :: sin. totus : 13. tang. BD II, derföre är utaf ordning och af likhet BD : BK :: tang. BK II : tang. BD II, men BD : BK (= BP) :: sin. totus : sin. elev. Styli PDA, altså är sin. totus : sin. PDA :: tang. BK II : tang. BD II. *Hvilket var den femte reglen.*

Det är klart af constructionen at vinkelen emellan middagslinjen och de öfrige stundlinjerna är summan eller skilnaden emellan de

uti första och femte reglorna funne vinklar.
Hvilket är den sätte reglen.

Fig. §. 107. Enligt föregående reglor besfinnes
 15. för en vertical solvisare under 57 gr. 30. m. Polhögd, som declinerar ifrån söder emot öster 45 gr 0. m. Stylens elevation öfver substylaren 22 gr. 20. m. Vinklarna emellan middagslinjen och de öfrige stundlinjerna, nemligen:

IV.	V.	VI.	VII.	VIII.	Subst.
70.55.	53.3	42.1	34.26.	28.10.	24.15.
IX.	X.	XI.	XII.	I.	II.
22.23.	16.23.	9.20.	0.0.	14.50.	40.31.

§. 108. Emedan fyra solvisare kunna hafva enahanda declination emot meridianens plan, nemligen 1. Ifrån söder mot öster. 2. ifrån söder mot vester. 3. ifrån norr mot vester, och 4. ifrån norr mot öster, så kan ock samma ritning och uträkning lätteligen lämpas til alla fyra. Det bletvo här för vidlyftigt at visa constructionen och uträknings-sättet för Inclinanter och Deinclinanter: i medlertid kan den, som åstundar at uprita dem, hafva god anledning af det som tilförene (§. 92.) i almänhet härom är anfördt.

Senare

Senare Delen.

OM

QUADRANTENS

GEOMETRISKA BRUK.

CAP. I.

OM LINEA NUMERORUM,
SINUUM OCH TANGENTIUM.

§. 109.

Ouphörigen lika skiljaktiga tal, som svara emot andra lika många outhörigen proportionela tal, kallas de proportionela talens *Logarithmer*. Til exemp.

Log. 0. 1. 2. 3. 4. 5. 6. 7. 8. 9. 10. &c.

Num. 1. 2. 4. 8. 16. 32. 64. 128. 256. 512. 1024. &c.

§. 110. Logarithmer hafva den egenkap, at om enhetens logarithmus antages för null så är

1. Utimultiplication productens logarithmus lika stor med summan af båda factorernas logarithmer. Til ex. $\log. 4 + \log. 8 = \log. 32. = 5$, är lika stor med $\log. 4 + \log. 8 = 2 + 3$. Hvaraf följer

2. At quadratens logarithme är dubbelt så stor som rotens. $\log. 64 = 6$ är dubbel emot $\log. 8 = 3$.

3. Cubens 512 logarithme 9 är tre gånger så stor som rotens 8 logarithme 3.

4. Således är quadrat rotens logarithme hälften af quadratens; och cubique rotens en tredjedel af cubens logarithme.

5. Uti Divisionen är öfverskottet hvarmed dividendi logarithmus öfverskjuter divisorens logarithme lika stort med quoti logarithme; så at om dividendus är 512 och divisor ⁴ så är log.

1 3

512

$512 = \log. 4 = 9 - 2 = 7 = \log. 128$. Log. 16.
 $= \log. 64 = 4 - 6 = -2 = \log. \frac{1}{4}$: så at loga-
 rithmen för et bråk är alltid et nekadt tal.

6. Om fyra tal äro i proportion, s. som 16:4
 :: 1024:256 eller 4:16 :: 256:1024, så är
 skilnaden emellan talens logaritmmer i den för-
 sta rationen, $\log. 16 = \log. 4 = 4 - 2 = 2$,
 alltid lika stor med skilnaden emellan talens
 logaritmmer i den andra rationen $\log. 1024$
 $= \log. 256 = 10 - 8 = 2$.

Den som vill blifva öfvertygad om at desse e-
 genskaper nödvändigt följa af logaritmmeres na-
 tur, kan läsa *A. Celfsi Arith.* §. 214 och de följande.

§. 111. Här af följer, at om tre tal äro gifna
 med sina logaritmmer, så kan man deraf finna det
 obekanta fierde talets logaritmus, hvar til det
 tredje harsamma proportion, som det första ta-
 let til det andra, om man tager skilnaden emel-
 lan de två första talens logaritmmer, och adderar
 til logaritmmeren för det tredje talet, om det första
 är mindre än det andra: men denna skilnad bör
 subtraheras ifrån det tredje talets logaritmus,
 om det första talet är större än det andra. Til ex 2.
 32. 8 äro gifna tal, hvilkas logaritmmer äro 1. 5. 3,
 til 3 addera här skilnaden emellan 5 och 1, som
 är 4, så får man 7 som är $\log. 128$, altså
 är 2:32 :: 8:128.

§ 112. Nyttan af logaritmmer har föranlåtit Ma-
 thematicos at uträkna tafvor uti hvilka logaritm-
 mer för alla numrer ifrån 1 til 10000, ja äfven
 til 100000 stå antecknade. Utom desse gifvas
 ock andra tafvor, som innehålla logaritmmer för
 alla graders och minuters, ja äfven för hvar 10de
 secunds

secunds sinus och tangenter hela quadranten igenom. Med tilhjelp af desse taflor äro Linea Num. finuum & tangentium construerade, som stå vid Quadrantens radius AC, hvilka linjer äro afdelte i samma proportion som logarithmerna för hela tal, sinus och tangenter; och nyttjas i stället för logarithmiska taflorna uti små räkningar, då man ej åstundar all möjelig noghet.

§. 113. *Linea Numerorum* är samma logarithmiska Systemet som finnes uti våra vanliga taflor. Hela denna linjen är deld i två lika delar uti punkten 10, den öfre och undre hälften är på lika sätt afdeld; delningarna finnas då man af en lika delars scala af 1000 delar, som är lika lång med halfva Lin. num. eller distancen 10 10, afsätter ifrån linjens nedersta ända til medlersta 10, af logarithmiska taflorna, logarithmen för 100, sedan man minskadt des characteristica med 1, och uteslutit de fyra sista siffrorna; denna logarithmen blifver således 1000 eller hela scalens längd. Vidare får man $\log. 90 = 954$, $\log. 80 = 903$ $\log. 15 = 176$, $\log. 11 = 41$, $\log. 10 = 0$, och så vidare.

Ifrån linjens början til medlersta 10 räkka logarithmerna för enheter. Hela numerlinjen är $\log. 100$; en och en half gång samma linja är $\log. 1000$, och två gånger Num. linjen är $\log. 10000$, de deremellan fallande nummers logarithmer proportioneras på linjens afdelningar.

§. 114. *Linea Sinuum* är deld i den proportion som logarithmi finuum för grader (och minuter derumet tillåter) hela quadranten igenom. Äfvenledes innehåller *linea tangentium* logarithmer för tangenter-

genterna: hvilken linja anses för dubbel, ty som hela des längd är log. tang. 45 gr. så är log. tang. för någon grad som är större än 45, til ex. 70. gr. först hela linjens längd, och sedan så mycket til, som ifrån 45 til 70.

§. 115. Emedan en quadrats logarithmus är dubbel emot rotens, cubens tredubbel, biquadratsens fyrdubbel, och så vidare, så kan Lin. Num. prövas, om man med en cirkel tager logarithmen för någon numeroch dermed gör omslag, då cirkelfoten alltid bör passa uti ändan af logarithmen för någon potence. Til ex. tag log. 2, så passar cirkelen in vid omslagen uti 4. 8. 16. 32. 64. Log. 3. utvisar med omslagen 9. 27. 81. och så vidare.

§. 116. PROBL. I. *At medelst linea num. finna producten af tvänne gifna tal.*

Tag summan af talens logarithmer på Lin.num, hvilket sker, då man tager en cirkelöppning lika stor med logarithmen för det minsta talet, och låtter samma öppning ifrån det största talet upføre, då den andra cirkelfoten faller in på talet som utvisar producten. Til ex. Man vil veta producten af 3 gånger 5. Tag log. 3. med cirkelen och afstå ifrån 5 upføre, så faller den andra cirkelfoten in uti 15.

För producten af 4 + 36 tag log. 4, sått cirkelen uti 36, och som den andra cirkelfoten då faller utom linjen, så flytta på samma punct 36 i nedersta linjens del, så faller den andra cirkelfoten på 144. Producten 36 + 48 finnes om man tager 36 + 40 = 144 och adderar til producten 36 + 8 = 288, då man får 36 + 48 = 1728.

§. 117

§. 117. PROBL. II. *At finna quotus då et större tal divideras igenom et mindre.*

Tag öfverskottet uti cirkelen hvarmed divi-
dendi logarithmus öfverskjuter divisorens, och
fått den ena cirkelfoten i början af Lin. Num. så
räcker den andra up til det tal, som utmärcker
quoten. Til ex. Om 15 skal divideras med 3, så
är log. 15 — log. 3 = log. 5. Dividera 36 med 9
så komer 4 i quoto, ty log. 36 — log. 9 = log. 4.
Äfvenledes är log. 126 — log. 36 = log. 3 och
fem tionde delar eller log. $3\frac{1}{2}$.

§. 118. PROBL. III. *At utdraga quadrat och cu-
bique roten af et tal.*

Tag i cirkelen halfva logarithmen för quadra-
ten, och en tredje del af logarithmen för cuben,
och fått ifrån början af Lin. Num. så får man den
sökta roten (§. 110.)

Til ex. Man vill finna quadrat roten af 256. Log.
256. är så lång som hela Lin. num, och så mycket
dertil som ifrån det medlersta 10 (som nu får an-
ses för 100) til 26. Dela denna distancen mitt i tu
och fått den ena cirkelfoten i 10, så faller den
andra på 16, så at quadrat- roten af 256 är 16.

Log. 2744 är $1\frac{1}{2}$ gång Lin. num, och 27
fyratiofya ett hundrade delar dertil, altså är
logarithmen för radix cubica halfva lin. num,
och $\frac{1}{3}$ af log. 27 fyratiofya ett hundrade delar
dertil, det är log. 14.

§. 119. PROBL. IV. *At til tre gifna tal finna det
fierde proportionela talet.*

Tag ikilnaden emellan de två första talens lo-
garithmer och lägg til logarithmen för det tre-
dje talet, om det andra är större än det första ;

men subtrahera der ifrån om det första är större än det andra, så får man logaritmen för det fjerdte talet (§. 111.)

Til ex. $43:24::120:x$. Emedan $\log. 43 - \log. 24 = \log. 120 - \log. x$, så är $x = 67$.

§. 120. PROBL. V. *At emellan tvänne gifna tal finna det medlersta proportionela talet.*

Emedan det medlersta proportionela talet är quadrat roten af de yttersta talens product, så får man des logaritmus, om halfva skilnaden emellan de yttersta talens logarithmer adderas til logaritmen för det minsta af dem. Til ex. för medlersta proportionela talet emellan 8 och 32, tag distancen $\log. 32 - \log. 8$, sått hälften deraf ifrån $\log. 8$ upføre, så träffar cirkelfoten inuti 16. Således är $8:16::16:32$.

§. 121. Sedan man genom öfning förvärfvat någon färdighet at nyttja Lin, Num, Sin. & Tang. kunna desse linjer användas med mycken vighet vid alla de tilfällen som logarithmer nyttjas. Tilförene (§. 44.) hafva vi funnit genom räkning solens declination, låt ofsnu söka den samma medelst desse linjer. Tag på linea sinuum distancen $\log. \sin. \text{tot.} - \log. \sin. \text{dist. Solis a proximo æquinoctio}$ eller $\log. \sin. 40 \text{ gr.}$ Sätt denna distancen ifrån $\log. \sin. \text{obliq. Ecclip.}$ eller $\log. \sin. 23. \text{ gr. } 29. \text{ min.}$ nedføre, så faller den andra cirkelfoten in på $\log. \sin. 14 \text{ gr. } 50. \text{ m.}$ så at solens declination är $14 \text{ gr. } 50. \text{ m.}$

CAP. II

OM LINEA CHORDARUM,
PEDUM OCH SCALA ALTIMETRICA, SAMT
HURU HÖGDER SKOLA MÄTAS.

§. 122. Det förefaller icke föllan at man behöfver

ver uprita en vinkel som skal innehålla et gifvit gradetal, eller finna de grader som en på papper upritad vinkel innehåller; här til plågar man väl nyttja Transporteurer och Chorda scaler med transversal-linjer, men i brist af desse, kan man betjena sig af *Linea Chordarum* som på Quadranten står utstucken. Man vet at radius til en cirkel är lika stor med chorda för 60 graders båge, denna tilika med de öfrige chorders der emot proportionerade längd ifrån början til 90 grader, utgöra afdelningarna på denna linja.

§. 123 PROBL. VI. När gradetalet är gifvit för en vinkel som icke är större än 90 grader, at då uprita honom: och tvärt om, när en vinkel är upritad som ej är större än rät, at då finna des gradetal.

Tag på en rät linja distancen CA lika stor med chorda för 60 gr. och utur centro C beskrif en cirkelbåge, som går igenom A. Afsätt ifrån A til B chorda för den gifna vinkelen, til ex. 30 grad. Drag CB så är vinkelen BCA 30 gr. Fig. 16.

Om en vinkel BCA voro upritad, hvars gradetal jag vil veta, så uprita utur vinkelens spets C en båge AB med radien CA lika stor med chorda för 60 gr. hvilken må raka CB uti puncten B. Tag chorda AB i cirkelen och flytta på *linea chordarum*, i det den ena cirkelfoten ställes i des början, och den andra framåt, så finner man vinkelens gradetal.

§. 124. När den gifna vinkelen är trubbig, så upritas des närstående vinkel (*angulus deinceps*) om des ena sida utdrages. Denna är då supplement til den vinkelen som skulle mätas, hvilken är mindre än en rät vinkel. Altså om man mäter sup-

plementet til en trubbig vinkel (§. 123.), och afdrager måttet ifrån 180 gr. så får man grade-talet för den gifna trubbiga vinkelen.

§. 125. Som måttet för vinklar och cirkelbågar är grader och minuter (§. 3.), så är ock en efter behag antagen linja et mått för andra råta linjer, hvilka ej äro mindre än den antagna. Men emedan alla nationer icke komma öfverens om et vist mått, så måste man nödvändigt hafva någon Nations mått gifvit medelst en linja och proportionen emellan detta och de öfriga, om man äfven skal kunna föreställa dem uti råta linjer. En fot är grunden til de öfriga måtten, så at man deraf lätteligen kan veta huru lång en aln, famn, quarter och tum &c. bör vara, när man har sig bekant på hvad fått någon Nation indelar sitt mått. På Quadranten har man utstuckit längden af $\frac{1}{2}$ fot, efter Stockholmska, Londska, Rhenländska och Parisiska måtten, hvilka äro til hvarandra som numrer-na 1000. 1027. 1057 och 1094 ordenteligen. Sålunda om en Svensk fot delas uti 1000 delar, och man lägger 27 sådana delar til, så har man den Engelska foten. Hvar fot indelas sedan i 12 tum, hvar tum uti 12 eller 10 linjer. En tolfstedel af Svenska foten kallas en *Värk tum*, men en tiondedel deraf en *Geometrisk tum*, en tiondedels tum kallas en *linja*, en tiondedels linja en *Scrupel* &c. 10 fötter utgöra en *Stång*.

§. 126. PROBL. VII. At bringa en längd som är räknad uti et slags fotmått til et annat, när måttens proportion är gifven.

Inferera: Som den foten hvarefter längden sökes, til den fot, hvarefter längden är gifven, så förhåller sig längdens gifna fottal, til det fottal som sökes.

Til

Til ex. Man vil veta huru många svenska fot et frycke klåde håller som år 64 engelska fot. Sätt $1000 : 1027 :: 64 : 65$ och siu hundrade tiugo åtta en tusende dels fot.

§. 127. En quadrat hvars sida år en stång, fot, Geometrisk tum eller linja &c. anses för *mått til ytor*. *Solida figurers mått* år en cub, hvars sida innehåller någon at desse längder. Här at följer at en quadrat fot håller 100 quadrat tum, en quadrat tum 100 quadrat linjer &c. En cubisk fot håller 1000 cubiska tum, en cubisk tum, 1000 cubiska linjer, och så vidare. Til följe af Kongl. Maj: tts allernådigste Förordning 1737 om Mått, Mål och Vigt, innehåller *Et Tunneland* 560 quadrat stångar, eller 56000 quadrat fot, som utgöra 14000 quadrat alnar. *Ett Kappeland* eller ett trettionde två dels Tunneland år 1750 quadrat fot. *Et Kanneland* eller ett femtionde siette dels Tunneland år 100 quadrat fot.

Beträffande Målkårlen, så år cubiska sidan til en *Tunna* 1. fot, 7. tum, 7. lin. 5. scr. 9. Innehållet år fec. scr. 5600. Cub. tum:

<i>Kappa</i>	-	5.	5.	9.	4.	175.
<i>Kanna</i>	-	4.	6.	4.	2.	100.

alt uti decimal mått. Måttstücken til våra Svenska målkårl kan här af lätteligen finnas, då man allenast vet huru lång en tredie del af Stockholmska eller Svenska foten år (§. 125.)

§. 128. *Scata Altimetrica* år en i olika delar afdeld cirkelbåge, parallel med quadrantens båge BC, hvars delar utvisa proportionen emellan sinus totus och tangenten til en vinkel, då samma tangent ej år större än sinus totus tre gånger tagen.

§. 129.

§. 129. Hvar och en afdelning på Scala Altimetrica finnes, om man tager en linja som är deld i 100 delar för sinus totus, och en tangent efter behag. Låt tangenten bestå af 70 sådana delar, sök den vinkelen, för hvilken siuttio ett hundrade delar af radien är tangent, i det man infererar: Som 100 : 70 : : sin. totus : tang. 35 gr. Lågg sedan en linjal öfver Quadrantens centrum A och den 35:te graden ifrån B, så råkar linjalen den 70:de afdelningen på Scala Altimetrica.

§. 130. PROBL. VIII. At mäta en högd som står på en horisontel plan, då man obehindrad kan komma rätt fram til grunden.

Fig. 17. Ställ Quadranten verticalt uti E et stycke i från högden AB, och mät vinkelen AEB (§. 6) som horisontela linjen BE gör med syftlinjen AE emot högdens topp. Se åtvenväl efter vid hvilken afdelning som tråden afskär Scala Altimetrica. Ifrån puncten B, som är lodrätt under A, eller ifrån det rum C hvarest AB råkar horisontela planen, mät stations linjens längd, hvars andra ända finnes, om man ifrån Quadrantens centrum E låter fritt falla någon tyngd ned på planen; och är stations linjen då lika lång med BE. Låt til ex. vinkelen AEB vara sußen 36 gr. 48. min. och at tråden ligger på 75 uti Scala Altimetrica, då stations linjen BE är 40 alnar. Inferera: som 100 : 75 : : 40 : AB. Tag på linnum, skilnaden log. 100 — log. 75, och afdrag ifrån log. 40 (emedan 75 är mindre än 100 och derföre AB här mindre än 40) så befinnes $AB = 30$ alnar.

Det samma finnes, om man ej vil nyttja Scala Altimetri-

timetrica, utan i det stället betjena sig af den funna vinkelen, och inferera: som sin. totus : tang. 36 gr. 48 min. :: 40 alnar : 30 alnar.

Sedan man funnit AB kan man omedelbart mäta BC, eller huru högt puncten B ligger öfver den horizontela planen, och lägga denna högden til den förra, för at hafva hela den åftundade högden AC.

§. 131. Om högden AC är til ex. et torn så belägit, at ortens beskaffenhet ej tillåter mig få en horisontel stationslinja, utan at Quadrantens centrum kommer at stå uti F nedan om tornets grund, så syftar man derifrån så lågt ned man kan, låt vara til B på tornet, mäter vinklarna BFG och AFG, och linjen BF. För BG och FG inferera: som sin. totus : BF :: sin. BFG : BG eller cos. BFG : GF. Sedan man funnit GF sökes AG (§. 130.); skilnaden emellan AG och BG är då lika stor med högden AB.

§. 132. När så händer, at man nödgas taga station uti H, på en ort som ligger så högt öfver tornets grund, at horisontela linjen HI ej kan omedelbarligen mätas, då tager man vinkelen AHI med Quadranten på vanligt sätt, vänder sedan om honom, så at rät sidan körer åt höger, ställer ögat vid quadrantens centrum och syftar til C under horisonten, hvarmedelst man får veta vinkelen IHC. Mät HC och inferera som förut (§. 131.) så har man IC och HI; hvaraf man vidare får AI (§. 130.) och hela högden AC, som är summan af AI och IC.

§. 133. PROBL. IX. At mäta en högd som står på en horisontel plan, då man ej obehindrad kan komma rät fram til grunden, Ut-

Fig. 17. Utvåg tvänne stationer E och D hvilka äro ut i en och samma lodrätta plan med högden som skal mätas. Tag med quadranten vinklarna AEB, ADB (§. 6.) och mät stationslinjen ED. Man hade til ex. funnit $ED = 30$ alnar, vinkelen AEB $= 65$ gr. 30 m. ADB $= 48$ gr. 0 m. Så är desse vinklars skilnad, eller vinkelen EAD $= 17$ gr. 30 m. inferera: som sin. EAD $= 17. 30$: sin. ADB $= 48. 0$:: ED $= 30$: AE $= 74$ alnar; vidare, som sin. totus : sin. AEB $= 65. 30$:: AE $= 74$: AB $= 67$ alnar. Til följe häraf, bör på lin. sinuum tagas skilnaden emellan sinus för vinklarna ADB och EAD, det är emellan sin. 48. 0. och sinus 17. 30, och i denna händelsen (då EAD är mindre än ADE) läggas til log. ED eller log. 30 på lin. num. så infaller cirkelfoten uti 74. Minska log. 74. med skilnaden emellan sinus totus och sinus AEB eller sin. 65. 30, så finnes log. 67; är altså högden AB 67 alnar.

ANNORLUNDA:

Emedan ED är skilnaden emellan vinklarnas BAD och BAE tangenter, då AB tages för sinus totus, så är tangenternas skilnad för complementerna til vinklarna ADB, AEB til sinus totus som ED til AB. Men när 100 tages för sinus totus, så äro afdelningarna på Scala Altimetrica tangenter för motvarande gradbågens delar (§. 128), hvaraf följer, at om man af de fyra vinklarna AEB, ADB söker deras complementer BAE $= 24$ gr. 30 m. BAD $= 42$ gr. 0 m. och lägger tråden på desse puncter i gradbågen, som då afskär Scala Altimetrica uti $42\frac{1}{2}$ och 90, så är skilnaden $44\frac{1}{2}$ til 100 som stationslinjen ED $= 30$ alnar til AB $= 67$ alnar.

S. 134. PROBL. X. At mäta högden af et berg eller kulle som kan bestigas.

Låt CMQPOA vara en backa til hvilken uti Fig. A gränfar en fiö, vid C vill man bygga en va- 18. tenquarn, och behöfver derföre at veta huru mycket A ligger högre än C. Sätt kåppar DA, EO, GP, IQ, LM, NC lodrätt up, så långt ifrån hvarandra, at man mitt emellan tvänne kåppar kan tydeligen se de märken som derpå blifva fatte, och at en horizontel linja såsom ED, hvilken dragges emellan tvänne kåppar DA, EO och går igenom ögat, ej råkar någon kåpp EO högre up, än at man bequämligen råcker at mäta huru högt puncten E är ifrån jorden.

Ställ up quadranten verticalt ungefär mitt emellan tvänne kåppar DA, EO, på det sättet at tråden noga ligger på Quadrantens radius AB, och at således des radius AC är horizontel. Syfta igenom dioptrarna förft at den ena kåppen AD och sedan at den andra OE, då man låter såtta märken på kåpparna uti D och E hvarest syftlinjen råkar dem. Vrid sedan om Quadranten et halft slag, så at om des diopter vid centrum förut stod närmare til kåppen EO, han nu komer at vara närmare AD än den andra dioptern; se så til at tråden ligger som förut, rätt på nollpuncten, och syfta åter igenom dioptrarna emot kåpparna. Om då efter omvändningen syftlinjen råkar samma puncter E och D, så är jag säker på at samma linja är noga horizontel. På detta sättet sökas horizontela syftlinjer GF, HK, IL, MN emellan alla kåpparna, och mötes puncterna utmärkas.

Alla högder som blifvit sunda då man vändt an-

L

sichtet

sichtet åt A under mätningen, nemligen AD, OF, PH, QI, addera til en summa, åfvenledes adderas högderna EO, GP, QK, ML, NC; subtrahera den förra summan såsom upstigande, ifrån den senare såsom nedstigande, så är skilnaden lika stor med högden AB som skulle finnas.

Om til ex. $AD + OF + PH + QI = 23 + 26 + 30 + 40 = 119$ geom. tum, och $EO + GP + QK + ML + NC = 42 + 54 + 36 + 24 + 30 = 186$ geom. tum, så är $AB = 186 - 119 = 67$ tum eller 6 fot 7 tum.

§. 135. Om de medlersta kåpparna stå i samma lodräta plan med de yttersta AD och CN, så är summan af alla fyftlinjerna lika stor med rätta linjen CB. Man finner lätteligen at det ingen ting hindrar, om några större eller mindre högder, såsom emellan M och Q, ligga emellan A och C; och at man åfven kan taga en omväg med stationerna, dereft ortens beskaffenhet så skulle fordra.

§. 136. Emedan Quadrantens dioptrar (§. 5.) icke äro inrättade at dermed bequåmligen flytta både fram och tillbaka, som här (§. 132. 134.) fordras, så kan man antingen nyttja tvåne nålar lodrätt ställda emot Quadrantens plan, så at deras distance blifver parallel med radian AC; eller ock förse quadranten med tvåne andra emot des plan lodräta dioptrar, sådana som brukas på Landtmätare linjaler, hvilka kunna fastskrufvas på bakfödan, när så behöfves, och sedan tagas derifrån.

CAP. III.

OM

DISTANCERS MÄTNING.

§. 137. PROBL. XI. At finna distancen emellan tvåne orter, då man allenast kan komma til den ens.

Man

Man torde behöfva at veta huru långt det är öfver vattnet ifrån C til B. Til den ändan sätter man ut något synligt märke uti B, om så behöfves och utväljer sig en bequåm lig stations linja CD, och sätter så en kåpp lodrätt up uti D. Uti C och D mäter man med Quadranten vinklarna BCD och BDC (§. 9.), och med en stång, snöre eller kedja, stationslinjen CD. Hår af år nu vinkelen CBD bekant, emedan han är supplement til de bekanta vinklarnas summa. För at hår af sinna distancen CB, så infererar man: som sin. CBD : sin. CDB :: CD : CB. Til ex. Om BCD = 48 gr. CDB = 94 gr. 20 m. och CD = 54 alnar, så år CBD = 37. gr. 40 m. och sin. 37. 40 : sin. 94. 20 = sin. 85. 40 : 54 : CB = 88 alnar. Ty om förenämde siners logarithmers skilnad tagen på Lin. Sinuum lägges til log. 54 på Lin. Num. så faller cirkelfoten in på 88.

Fig. 19.

§. 138. Om man med tilhjelp af quadranten och Diopterlinjalen vil ställa stations linjen CD lodrätt emot CB, dereft ortens beskaffenhet sådant tillåter, så kan man betjena sig af scala altimetrica til at sinna distancen CB. Låt DCB vara en rät vinkel, CD = 100 fot, och CDB = 60 gr. 20 m. Om nu tråden sträckes ut ifrån centrum på Quadranten til 60. 20. så afskär han på scala altimetrica 176, hvadan distancen CB år 176 fot eller 88 alnar (§. 130.)

§. 139. Sedan distancen CB blifvit bekant, finner man högden AB efter §. 130. oansedt man ej kan komma rätt fram til grunden.

§. 140. PROBL XII. At finna distancen emellan två orter, då man icke kan komma til någöndera.

Man vil veta huru långt det är ifrån trädet B på

L 2

holmen 20.

Fig. 20.

holmen til stenhuset *A* som står vid den andra stranden, då man är vid den ena. Utvåg tvänne stationer *C* och *D*, så at stations linjen *CD* sammanbunden med puncterna *B* och *A* icke gifver någon vinkel uti trianglarna *BCD* och *CAD* mindre än 20 grader; ty då skulle små fel i vinklarnas mätning förorsaka feLEN så mycket större i linjernas determination, som beror på desse vinklar. Den stations punct, at hvilken man bör fyfta, förses altid med en lodrätt stående käpp, som tages bort då Quadranten ställes dit, och så passas, at Quadrantens centrum kommer lodrätt öfver hålet der käppen stådt, hvilket lätt kan pröfvas med en ifrån Quadrantens centrum nedslåpt tyngd, om den uti fritt fall rakar hålet, ty då står Quadrantens centrum rätt.

Mät ärfoderliga vinklar och stationslinjen. Låt vara til ex. $CD = 80$ famnar $BCA = 37$ gr. 30 m. $ACD = 62$ gr. 20 m. $CDB = 40$ gr. 12 m. $BDA = 38$ gr. 0 m; här af bör nu *AB* finnas.

Först har man $BCD = 99.50$ $CDA = 78.12$
 $GDB = 40.12$ $AGD = 62.20$

Summan = 140. 2. Sum. = 140. 32

Supplementerna $CBD = 39.58$, $CAD = 39.28$

Inf. som sin. $CBD 39.58$: sin $CDB 40.12$:: $CD = 80$: $CB = 80$
 och som sin. $CAD 39.28$: sin $CDA 78.12$:: $CD = 80$: $CA = 123$.

Ifrån *B* fall ned en lodrätt linja *BE* emot *AC*, så är

sin. totus : sin $BCE 37.30$: $BC = 80$: $BE = 49$

och sin totus : cos. $BCE = 52.70$: $BC = 80$: $CE = 64$

här af får man $AC = CE = AE = 59$ och $AE : BE$ eller $59 : 49$
 :: sin totus : tang. $BAC 39.40$ och änteligen sin. $BAC 39.40$
 : sin. $BCA 37.30$:: $BC = 80$: $AB = 76$ famnar.

ANNORLUNDA.

Om man vil undvika at medelst Lin. Num. Sin.

& Tang. uplösa desse analogier, så kan man i det stället betjena sig af construction. Sedan de til förra uplösningen årfoderliga vinklar och stationslinjen blifvit mätte, så afsätt på papper efter någon scala linjen $CD = 80$ famnar. Construera, vid C och D, de genom mätning-fuñna vinklar, och drag ut linjerna til des de skåra hvarandra uti A och B. Mät på scalen linjen AB, så befinnes den samma at vara 76 famnar.

§. 141. Om man ifrån G och D lyftar tillika åt någon annan ort F, hvarigenom vinklarna FCD, FDC blifva determinerade, så finnes dymedelst des belägenhet i anseende til A och B, samt distancerna AF, BF, på samma sätt som förut. Med lika skål finner man belägenheten af så många orter som åstundas, hvilka kunna synas til båda stationerna C och D.

§. 142. PROBL. XIII. *At göra en Topographisk Charta öfver någon ort.*

Sök de märkvärdigaste orters belägenhet i anseende til hvarandra (§. 141.). Teckna sedan skogar, berg, fiöar, strömmar &c. på Chartan i den proportion som de befinnas.

§. 143. PROBL. XIV. *När man ifrån någon ort D kan se til tre orter A, B, C, hvilka belägenhet på en Charta är tecknad, at då finna, hvarest den fierde orten D skal ursättas på Chartan, utan at behöfva mäta någon linja eller ändra Station.*

Ställ up Quadranten horizontelt uti D och mät vinklarna CDB, BDA. Uprita på Chartan öfver BC et cirkel segment, som innefattar en vinkel, så stor som den genom mätning-fuñna vinkelen CDB (§. 3. III. Elem.). Beskrif likaledes et cirkel

segment öfver AB, som inefattar vinkelen BDA; hvarest nu desse upritade cirkelbågar skära hvarandra, der är puncten D på Chartan; ty han är den enda puncten på hela chartan, ifrån hvilken BC kan synas under vinkelen BDC, och tilika AB under vinkelen ADS, då deras storlek på Chartan är den samma som på fältet.

§. 144. På detta sättet skulle man kunna fortfara hela Sochnar och Härader igenom, allenast man alltid fogar sina stationer, så at tre förut på Chartan tecknade orter kunna synas til den fierde som skal determineras.

CAP. IV.
 OM PLANA OCH SOLIDA
 FIGURERS MÄTNING.

§. 145. PROBL. XV. At finna areal innehållet af en Parallelograme.

Multiplicera Parallelogrammens bas med des lodrätta högd, så utvisar producten des innehåll.

Til exempel: Uti rätvinklīga parallelogrammen

Fig. ABCD om basen AD är 4 fot och högden AB 3 fot, så är des area 12 fot. Ty om man tager en quadrat fot til mått, så kan den samma 12 gånger repeteras öfver hela figuren ABCD: eller, man måtte hafva 12 sådana quadrater om man vil betäcka hela figuren. Altså måter en quadrat fot figuren ABCD på samma sätt, som en aln måter en längd, hvilken består af 12 alnar.

Om man i en skog har upståld en vedflod 20 alnar lång och $3\frac{1}{4}$ aln hög, och vil veta huru många famnar hon innehåller; då en famn ved är 3 alnar hög och bred, det är 9 quadrat alnar, så finnes det efter föregående regel: ty emedan den-

denna vedflodens quadrat innehåll är 65 quadrat alnar, så måste hon innehålla $7\frac{2}{3}$ famn.

Om parallelogrammen är snedvinklig såsom AFED, så gäller samma regel; ty parallelogrammer AC och AE, som hafva samma eller lika stora baser AD, och lika lodräta högder AB och FG äro lika stora.

§. 146. Hvar och en triangel såsom AFD är hälften af en parallelogramme som med honom hafver lika stor bas och lika lodrät högd, därför får man des areal innehåll, om man antingen tager hälften af parallelogrammens area, eller producten $\frac{1}{2} AD \times FG$, af halfva basen och högden, eller $\frac{1}{2} FG \times AD$, producten af halfva högden och basen. Således är här triangelens AFD area 6 quadrat fot.

Det påminnes en gång för alla, at när det säges, at en linja skal multipliceras med en annan linja eller med en yta, så böra båda factorerna vara gifna i samma slags mått, såsom stänger, fot eller linjer.

9. § 147. PROBL. XVI. At finna innehållet och utsädet på hvar och en rätlinig figur ABCDE.

Sedan figuren efter scala blifvit lagd på Charta (§ 142) så dela honom uti trianglar. Sök triangelarnas areal innehåll (§ 146). Summan af alla desse triangelars areer är hela figurens innehåll. Dividera det funna areal innehållet med et tunnnekappe eller kanelands utsåde (§ 127.) så får man i quoto huru många tunnland &c figuren innehåller.

Låt figuren ABCDE vara deld i trianglar AED, ADC, ABC, uti hvilka EF, DG, BH äro lodräta linjer nedfälda emot de sidor som man antagit

Fig.
22.

til

til triangelarnas baser; hvilka då de jämföras med Chartans scala befinnes $EF = 38$, $AD = 500$, $DG = 360$, $BH = 300$ och $AC = 685$ fot.

Då tvänne trianglar såsom ADC och ABC hafva en gemensam basis AC , kan man för kortbeten DK multiplicera hälften af de lodräta linjernas DG och BH summa med basen AC , eller halfva denna basen med hela summan, så får man båda triangelarnas area genom en multiplication. Således tager man här $\frac{1}{2}(DG + BH) + AC = \frac{1}{2}(360 + 300) + 685 = 320 + 685 = 226050$. Vidare är triangelens AED area $= \frac{1}{2}EF \cdot AD = 190 \cdot 500 = 95000$, och altså hela figurens areal innehåll $= 321050$ quadrat fot, eller (§. 127.) 3210 quad. stänger 50 quad. fot.

Dividera 321050 quadrat fot med 56000 quadrat fot som är innehållet af et Tunneland, och öfverskottet med 1750 quadrat fot som är et Kappeland, så befinnes hela figuren bestå af 5 Tunneland 23 och sexton trettio fem delars Kappeland,

§. 148. PROBL. XVII. När en cirkels diameter är gifven, at finna des omkrets; och tvärt om.

Emedan diametern förhåller sig til omkretsen som $7 : 22$, så tag på Lin. Num. 1 kilnaden $\log. 22 - \log. 7$ och addera til diameterns logaritm om omkretsen sökes; men subtrahera ifrån omkretsens logaritm om diametern sökes, så har man logaritmen för den sökta quantiteten.

Om til ex. en cirkels diameter är 3 tum så är omkretsen 9 och fyra tionde dels tum. Låt omkretsen vara 40 tum; så är diametern 12 och sju tionde dels tum.

§. 149. PROBL. XVIII. At finna areal innehåll-
let af en cirkel när des diameter är gifven.

Emedan en cirkels area är $\frac{1}{4}$ af rectanglen som
innehålles af diametern och omkretsen, så bör man
föka omkretsen (§. 148.), multiplicera den samma
med halfva radien, så får man cirkelens area.

ELLER KORTARE :

Emedan diameterns quadrat är til cirkelens a-
rea som 14 : 11, så tag på Lin. Num. log. 14 — log.
11 och afdrag denna skilnaden ifrån logaritmen
för den gifna diameterns quadrat, så återstår lo-
garitmen för cirkelens area. Således om dia-
metern voro 12 tum, så är des quadrat 144 tum,
och altså cirkelens area 112 quadrat tum.

§. 150. Om man til log. 113 för cirkelens area ad-
derar skilnaden log. 14 — log. 11, så har man lo-
garitmen för diameterns quadrat, hvars hälft
(§. 110.) är log. 12 för cirkelens diameter.

§. 151. Prisma är en solid figur som inneslutes af
tvåne plana rätliniga figurer, hvilka äro parallela,
lika stora och likformiga fins emellan, tillika med
så många parallelogrammer, som antalet af sidorna
äro uti endera af nyss nämde figurer, hvilka kallas
baser. Parallelepipedum är et prisma, hvars baser ä-
ro parallelogrammer; inneslutes således af sex
parallelogrammer, hvilka om deras planer stå vin-
kelrätt emot hvarandra, så kallas parallelepiped-
um *rätvinkligt*. Sådane äro gemenligen kistor,
skrin och skåp. Om de sex planerna som inneslu-
ta parallelepipedum äro Quadrater, så får det
namn af *Cub*.

§. 152. Cylinder är en solid figur innesluten emel-
lan tvåne baser, hvilka äro parallela och lika
stora

stora cirklar, samt en buktig yta, på hvilken alla linjer som dragas parallela med den råta linjen, som sammanbinder basernas centra och kallas *cylinderns axel*, äro råta. Om axelen står lodrät emot basen, så är cylindern *rät*, i annor händelse är det en *sned cylinder*.

§. 153. *Pyramid* är en solid figur, som har en rätlinig plan figur til bas, och inneslutes för öfrigit af så många trianglar som basens sidor äro, hvilka alla hafva en gemensam spets.

§. 154. *Con* är en solid figur, hvilken har en cirkel til bas, och för öfrigit inneslutes af en buktig yta, som spetsar sig emot en punkt, hvilken kallas *conens spets* (*vertex conii*), och hvarifrån alla linjer som dragas til basens omkrets äro råta. Den råta linjen, som sammanbinder conens spets och basens centrum, är *conens axel*: hvilken om hon är lodrät emot basen, så är conen *rät*, men i annor händelse är det en *sned Con*.

§. 155. Om spetsen afskäres på en *Con* med en plan som är parallel med basen, så kallas det återstående stycket en *afstympad Con*.

§. 156. *Klot* (*Sphæra*) är en solid figur, som inneslutes af en buktig yta, på hvilken ifrån hvarje punkt kan dragas råta linjer til en punkt inuti Klotet, som kallas des *centrum*, hvilka fins emellan äro lika långa. Hvar och en rät linja, som går igenom Klotets centrum och slutar sig uti des yta, är en *Diameter i Klotet*.

§. 157. PROBL. XIX. *At finna innehållet af et Prisma eller en Cylinder.*

Sök basens areal innehåll (§§. 145. 146. 147. 149.) och multiplicera det samina med Prismats

smats eller Cylinderns lodråta högd, så utvi-
far producten des soliditet.

Man hade til ex. en kista eller Spannemåls lår
som voro et rätvinkligt parallelepipedum, invån-
digt 6 fot 3 tum eller 63 tum lång, 32 tum bred
och 25 tum hög, och vil veta huru mycket Span-
nemål deruti kan ryñas; såöker man först ba-
sens areal innehåll $(63 + 32) = 2016$ quadrat
tum, och multiplicerar det sedan med högden 25
tum, så får man soliditeten eller cubiska in-
nehållet 50400 cubiska tum, som utgöra (§. 127.) 50 cu-
biska fot 400 cubiska tum. Dividera 50400 med
5600, som är antalet af cubiska tum, hvilka gå
på en tunna, så befinnes kistan kunna innehålla
9 Tunnor Spannemål.

En hólada, hvars skapnad är et rätvinkligt pa-
rallelepipedum, och skullen der ofvan på et tre-
kantigt prisma, torde vara invändigt 9 alnar bred,
20 alnar lång, 5 alnar hög til takfoten, och skul-
lens lodråta högd ifrån takbandet til ryggaßen 6
alnar; det frågas huru många lafs hö deruti kunna
ryñas, om man räknar 120 cubiska fot för et lafs?
Emedan hvar alns längdemått innehåller 2 fot, så är
ladans botten $(18 + 40) = 720$ quadrat fot, des
innehåll til takresningen $(720 + 10) = 7200$ cu-
biska fot. Gafvelen på skullen, som är en triangel,
innehåller $(18 + 6) = 108$ quadrat fot (§. 146.),
hvidan hela det trekantiga prismats soliditet är
 $(108 + 40) = 4320$ cubiska fot, och altså ladans
soliditet 11520 cubiska fot eller 96 lafs hö.

§. 158. Den buktiga ytan af en rät cylinder
är lika stor med en rectangel, hvars högd är den
samma som cylinderns, och basen lika lång med
omkretsen af cylinderns bas.

§. 159.

§ 159. PROBL. XX. At finna soliditeten af en Pyramid eller Con, när basen och lodräta högden äro gifna.

Multiplitera basens area med $\frac{1}{3}$ af lodräta högden, så utvisar produkten soliditeten.

Låt til ex. en Bruks Patron accordera med en Kohlare om en kohlstapel, hvilken äger skapnad af en rät Con, At nu kufna veta huru många tunnör kohl den sama innehåller, och deraf, huru mycket stapelen skäligen kan vara värd, så måter man des omkrets, som torde vara 128 fot, och lodräta högd 16 fot. Emedan omkretsen är 128 fot, så är diametern 40 och siutionde dels fot (§. 148), diameterns quadrat = $116\frac{1}{2}$ fot, och den circuleras basens area = $91\frac{1}{2}$ fot (§. 148.) Här af är soliditeten ($\frac{1}{3} \cdot 16 \cdot 91\frac{1}{2}$) = 488 cubiska fot = 488000 cubiska tum, eller $87\frac{2}{3}$ tunna.

§. 160. Den buktiga ytan af en rät con är lika stor med en triangel, hvars bas är lika lång med omkretsen til conens bas, och triangelens lodräta högd den rät linjen som kan dragas ifrån spetsen til berörde omkrets, hvaraf är lätt at finna, huru denna ytans areal innehåll skal uträknas (§. 146.)

§. 161. PROBL. XXI. At finna soliditeten för en afstympad Con, när högden och båda basernas diametrar äro gifna.

Inferera för den bortskurna conens högd: Som skilnaden emellan den större och mindre basens diameter förhåller sig til den mindre basens diameter, så förhåller sig högden af den afstympade conen, til den bortskurna conens högd. Af denna högd och den mindre basens area sök den bortskurna conens soliditet (§. 159.) Af den

den större basens area och hela conens högd, som består af den bortskurna och afstympade conens högder samfäldt tagna, sök hela conens soliditet. När man sedan af hela conens soliditet afdrager den bortskurna conens, så återstår soliditeten för den afstympade conen.

Man hade til exempel en spannemåls bingge, som voro uppskoffad til skapnad af en afstympad con, och vil veta des tunnental. Til den ändan mäter jag diametrarna, den större 10 fot, den mindre 6 fot, och högden $1\frac{1}{2}$ fot. Inferera, som $4:6::1\frac{1}{2}:2\frac{1}{4}$ fot eller 225 linjer, den bortskurna conens högd. Den mindre basens area är 282857 quadrat linjer, den bortskurna conens soliditet 21214275 cubiska linjer. Vidare, den större basens area är 785714 quadrat linjer, hela conens högd 375 linjer, des soliditet 98214250 cubiska linjer. När man nu afdrager härifrån den bortskurna conens soliditet, så återstå 76999975 linjer eller 76 fot 999 tum 975 linjer, hvilka utgöra 13 Tunnor vid pass (S. 127.)

§. 162. Ytan på et klot är 4 gånger så stor som den största cirkel hvilken kan beskrivas på klotet. Men klotets soliditet är lika stor med soliditeten af en con, som har klotets yta til bas, och des halfva diameter til högd. Om nu klotets eller den största cirkelens diameter, som derpå kan beskrivas, antages för 7 tum, så är klotets yta (7.22) tum, des soliditet $(\frac{7 \cdot 7 \cdot 22}{6})$ tum, och altså förhåller sig diameters cub til klotets soliditet som $(7 \cdot 7 \cdot 7) : (\frac{7 \cdot 7 \cdot 22}{6})$ det är som 21 : 11.

§. 163. PROBL. XXII. När diametern til et klot är gifven, at finna des soliditet.

Inferera: som 21: 11 så diameterns cub til klotets soliditet. Eller: Tag skilnaden log. 21 — log. 11 på Lin. Num. och afdrag ifrån den gifna diameterns logarithme tre gånger tagen. Tillex. Om diametern til et klot är 4 tum, så är des Soliditet $33\frac{1}{2}$ cubiska tum.

§. 164. PROBL. XXIII. När man vet at en jernkula, hvars diameter är 5 geometriska tum, väger 24 mark, at då finna huru mycket en annan sådan kula väger, hvars diameter är gifven; och tvärt om, at finna diametern då man vet vigten.

Låt den gifna diametern vara 3 geom. tum. Emedan tyngderna äro i samma proportion som diametrarnas cuber, så är 125: 27:: 24: 5 och två tionde delar, des vigt är således 5 och två tionde dels mark, vid pass.

Om en jernkula väger 12 mark, så finnes des diameter då man infererar: som 24 mark til 12 mark, så cuben af 5 tum eller 125, til cuben af diametern som sökes, hvilken är 62 och en half cubiska tum, en tredie del af denna cubens logarithme utvisar den sökta diametern vara 3 och nittio siu ett hundra dels tum i det närmaste.

§. 165. Flere ej mindre nyttiga än nöjsamma Problemer kunde här anföras, om man ej borde undvika vidlyftighet och spara kostnad. Jag föreställer mig ock, at den som väl fattat huru Quadranten bör nyttjas vid uplösningen af de här anförde Problemer, lærer ej hafva svårt vid, at uti andra förekommande händelser kunna betjena sig deraf, sedan

sedan man erhållit en grundelig kundskap om des art och beskaffenhet, och genom öfning förvärfvadt sig färdighet i bruket. Det gifvas få Instrumenter, som med ringa kostnad kunna anskaffas, och äga en så mångfaldig nytta som detta. Man finner häraf 1. Hvad kläckan är, Polens högd och mid-dags linjen, och det på hvad ort man må vara. 2. Uplöses behändigt mästa delen af de Problemer som föreställas på Globerna. 3. Finner man huru åtskilliga Sölvifare skola up-ritas och rätteligen ställas. 4. Gifves icke något Probleme i den Plana och Sphæriska Trigonometrien, som icke med til-hjelp af de på Quadranten utfatte logaritmiska linjer kan uplösas; hvilka ehuru de ej gifva utslagen så noga som lo-garitmiska taflorna, så tjena de dock at behändigt probe-ra svåra räkningar, och at i mindre laggranna mål användas i deras ställe. 5. Uti praktiska Geometrien gör denna Qua-dranten tjenst, ej allenast vid åtskilliga slags mätningar, u-tan ock då man vil jämföra en egendom med den deröfver redan uprättade chartan, för at finna om man väckeligen nyt-tjar så mycken jord vid sitt hemman, som chartan utvisar. För öfrigit har jag trodt mig icke bättre kunna använda de få stunder som Ämbets och hushålds göromål lämnat mig öfriga, än at betrakta den aldri högste Gudens underbara värk i Naturen, hvarest ovedersäjeliga vedermälen förekom-ma af Guds vishet, godhet och allmakt. Huru visligen äro icke tiderna afdelte medelst Solens Månens och Stiernornas regelbundna rörelser, uti timar, dagar, månader och år? Äro icke alla Kroppar skapade efter tal, mått och vigt? Ho hafver gifvet et menskligit förnußt förmögenhet at upfinna konstliga reglor och genvägar til nog djupsinniga och nytti-ga frågor utredande, som angå naturliga ting, och det med en öfvertygande vishet? Ingen annan än en allvis, god och alsmäktig Gud, som både i Naturens och Nådenes rike öf-vertygar oss om, at Han öfver all ting bör dyrkas och äras.



INNEHÅLL.

FÖRBEREDELSE. Sidan

Om Quadranten i Allmänhet. 4

Förre Delen.

Om Quadrantens Astronomiska bruk.

Cap. I. Om Eccliptican och Calendarierne 10

II. Om Time-Quadrantens stundlinjer och våderstrek - 17

III. Om de på Quadranten utfatte Fixstjerner, och huru man af dem om natten skal finna hvad kläcka år 32

IV. Om Horolabium Univerfale 39

V. Om Solvisares upritande på en plan hvars ställning är gifven - 50

Senare Delen.

Om Quadrantens Geometriskä bruk.

Cap. I. Om Linea Numerorum, Sinuum och Tangentium - 69

II. Om Linea Chordarum, Pedum och Scala Altimetrica, samt huru högheder skola mätas - 74

III. Om Distancers mätning - 82

IV. Om Plana och Solida Figurers mätning. - 86





Fig. 1.

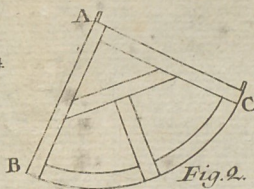


Fig. 2.



Fig. 3.

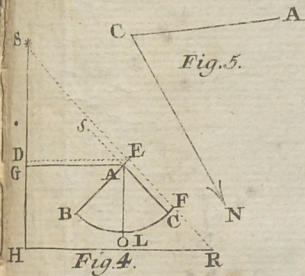


Fig. 4.

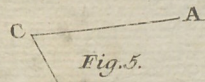


Fig. 5.

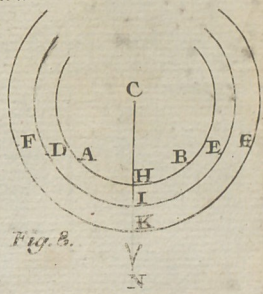


Fig. 6.

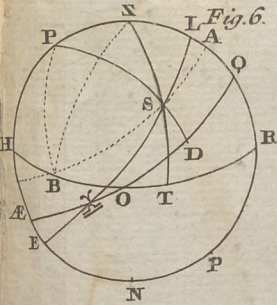


Fig. 7.

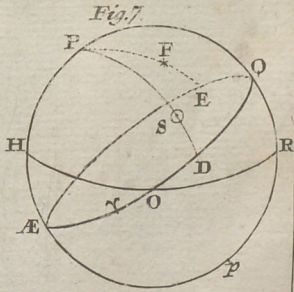
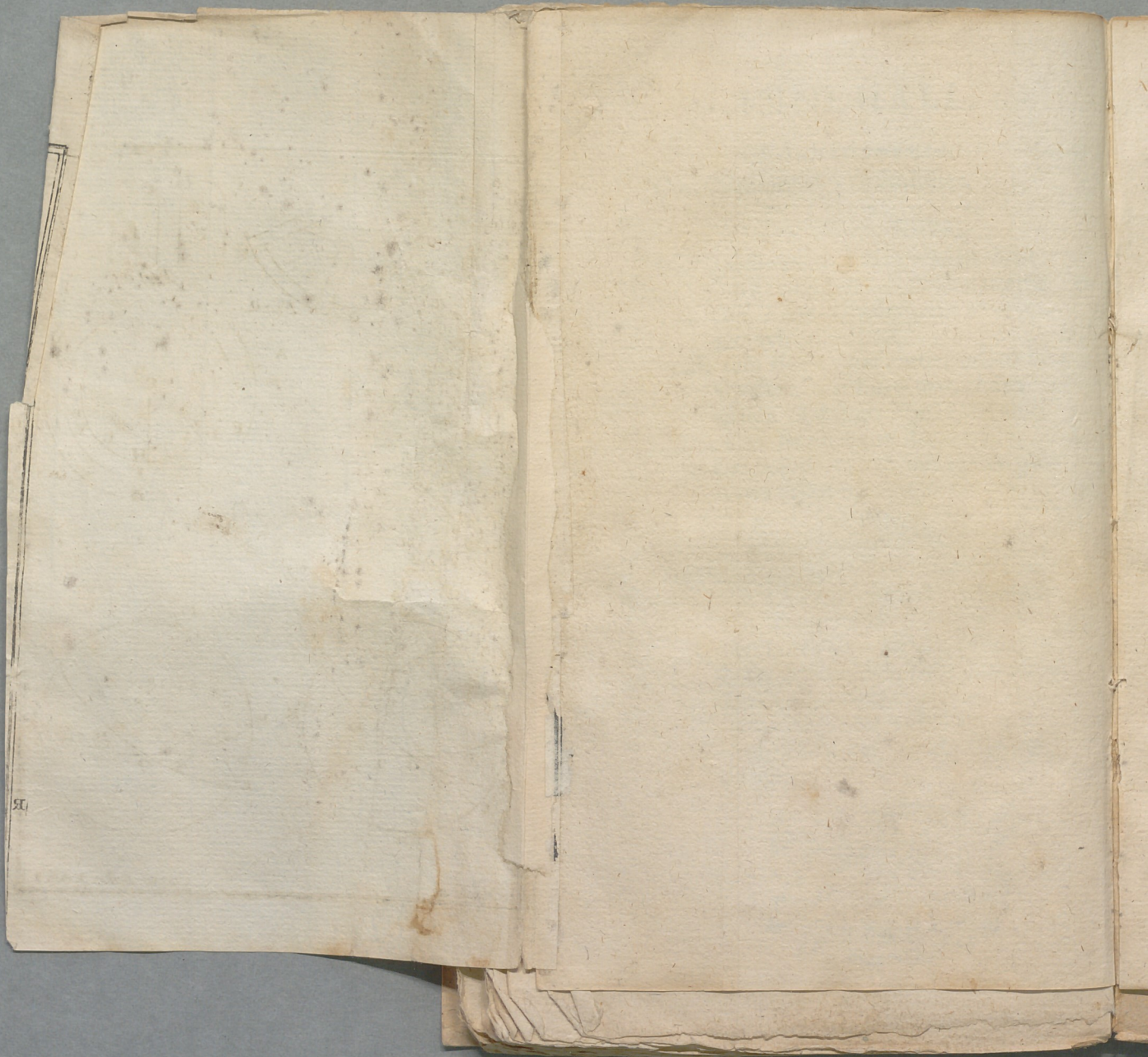
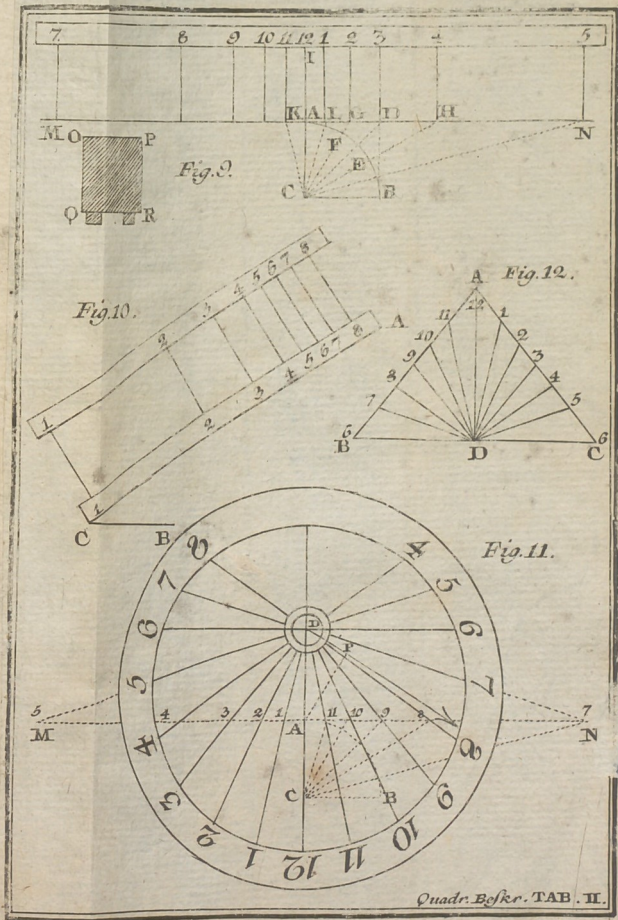
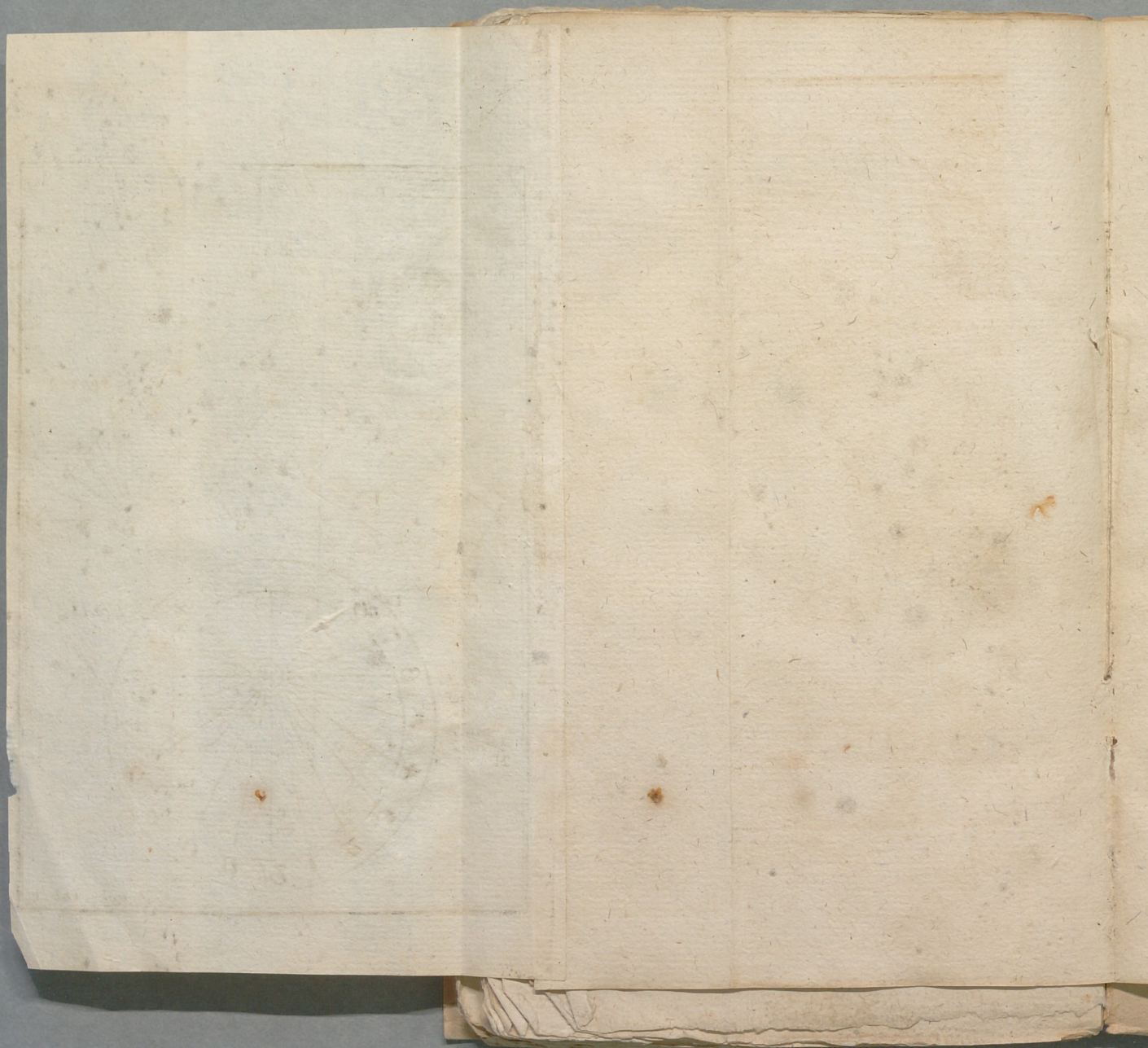
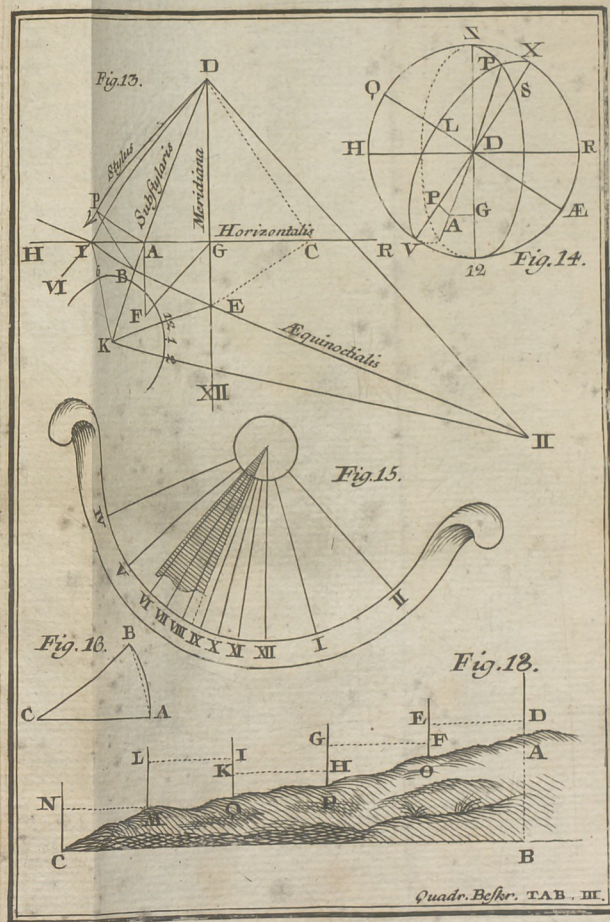


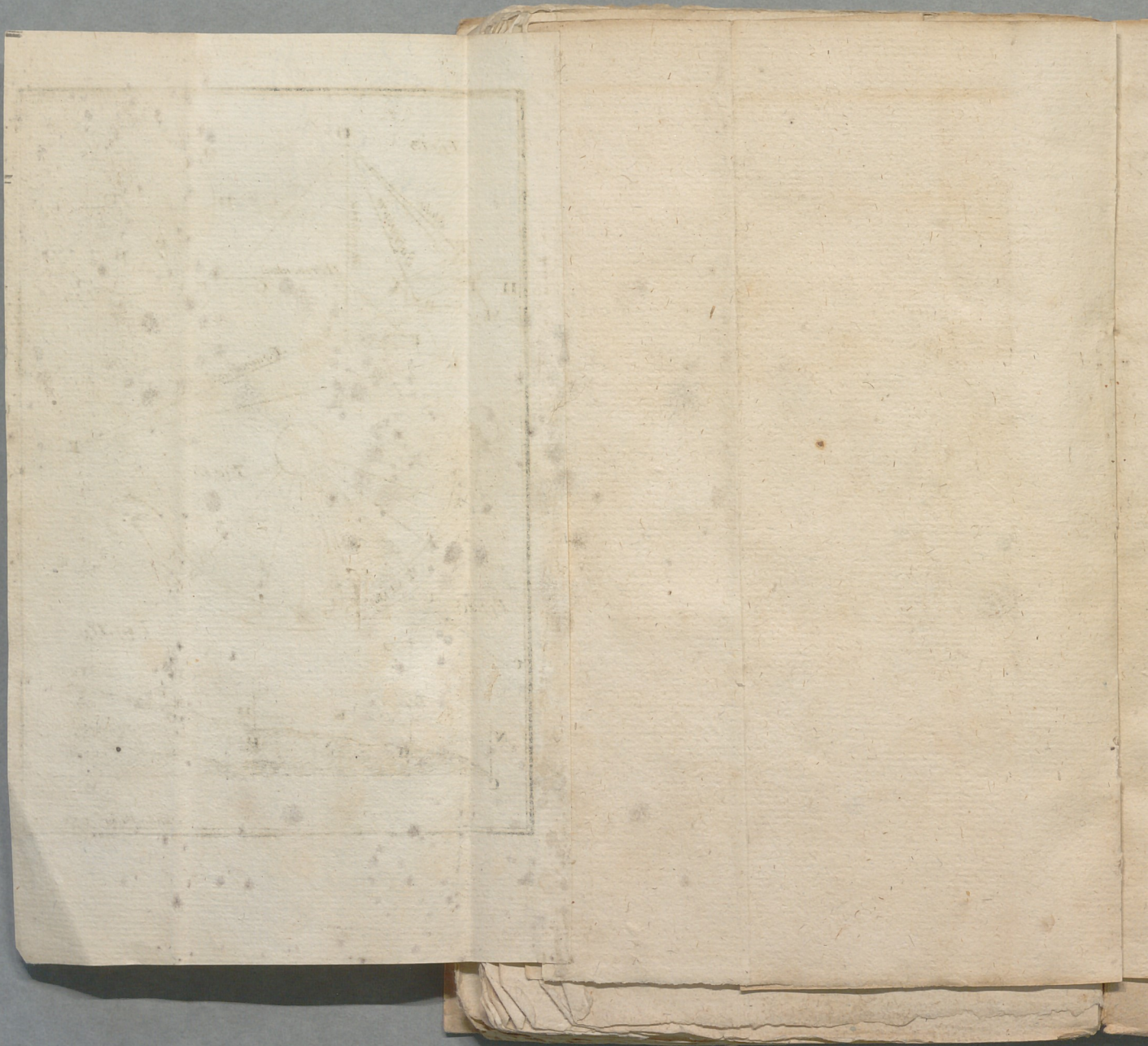
Fig. 8.

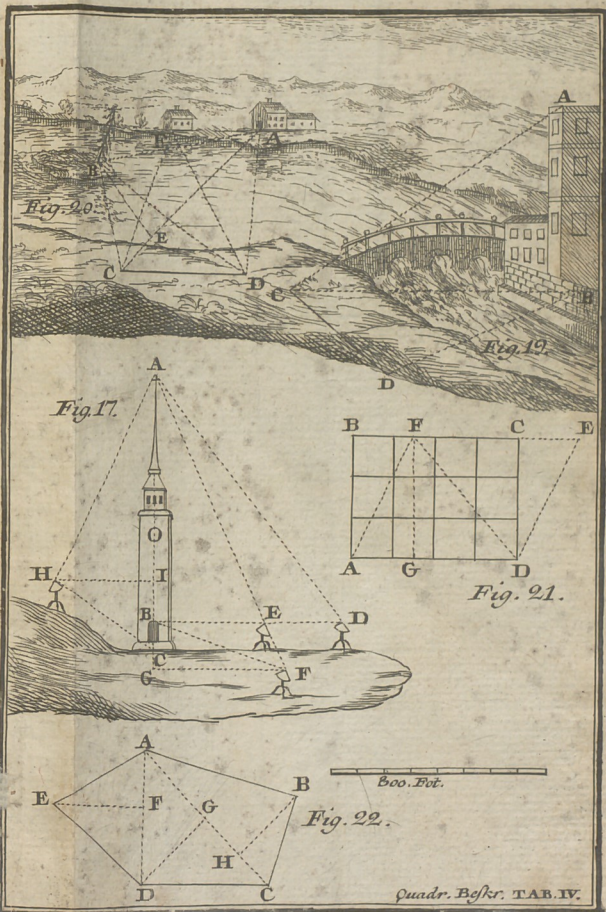


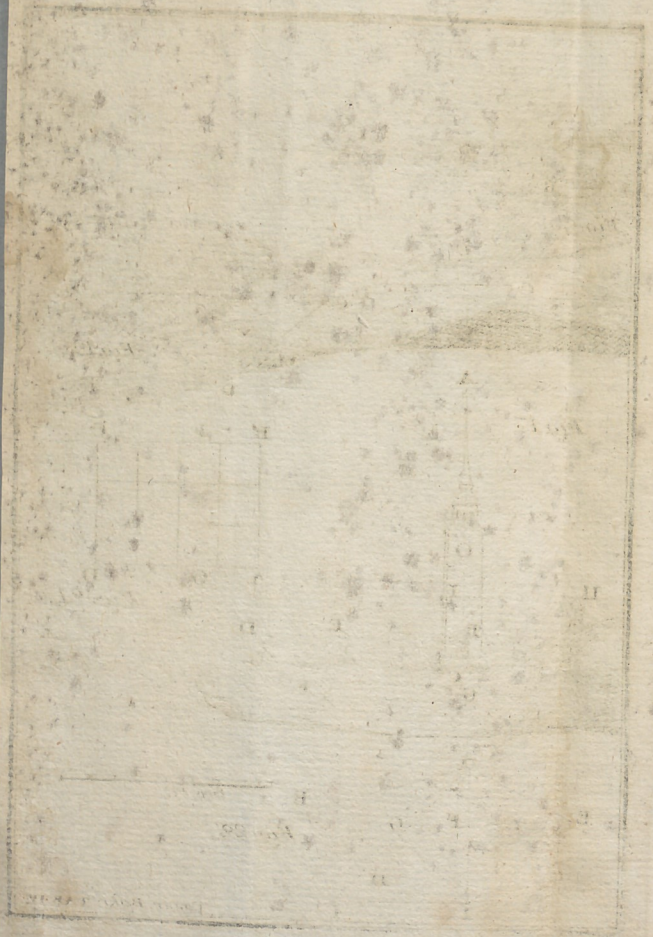


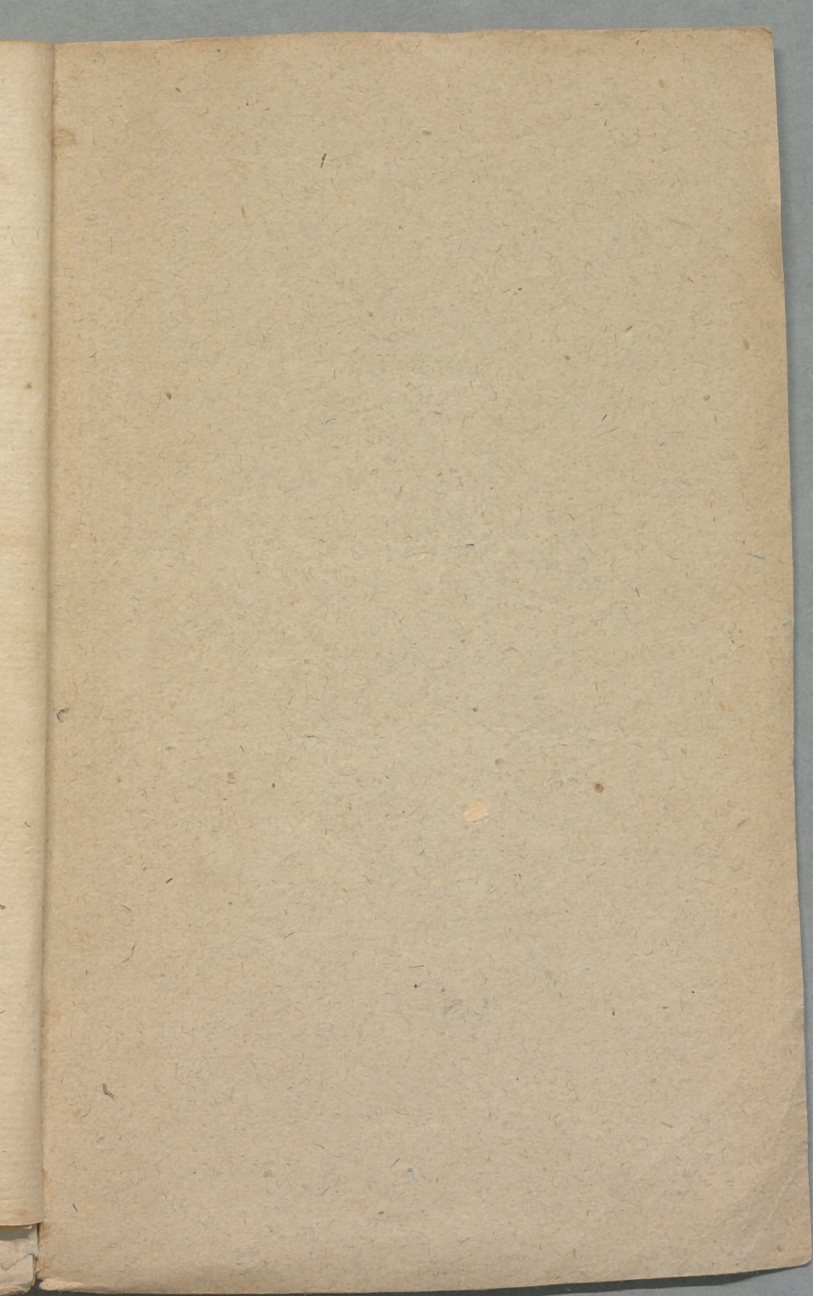


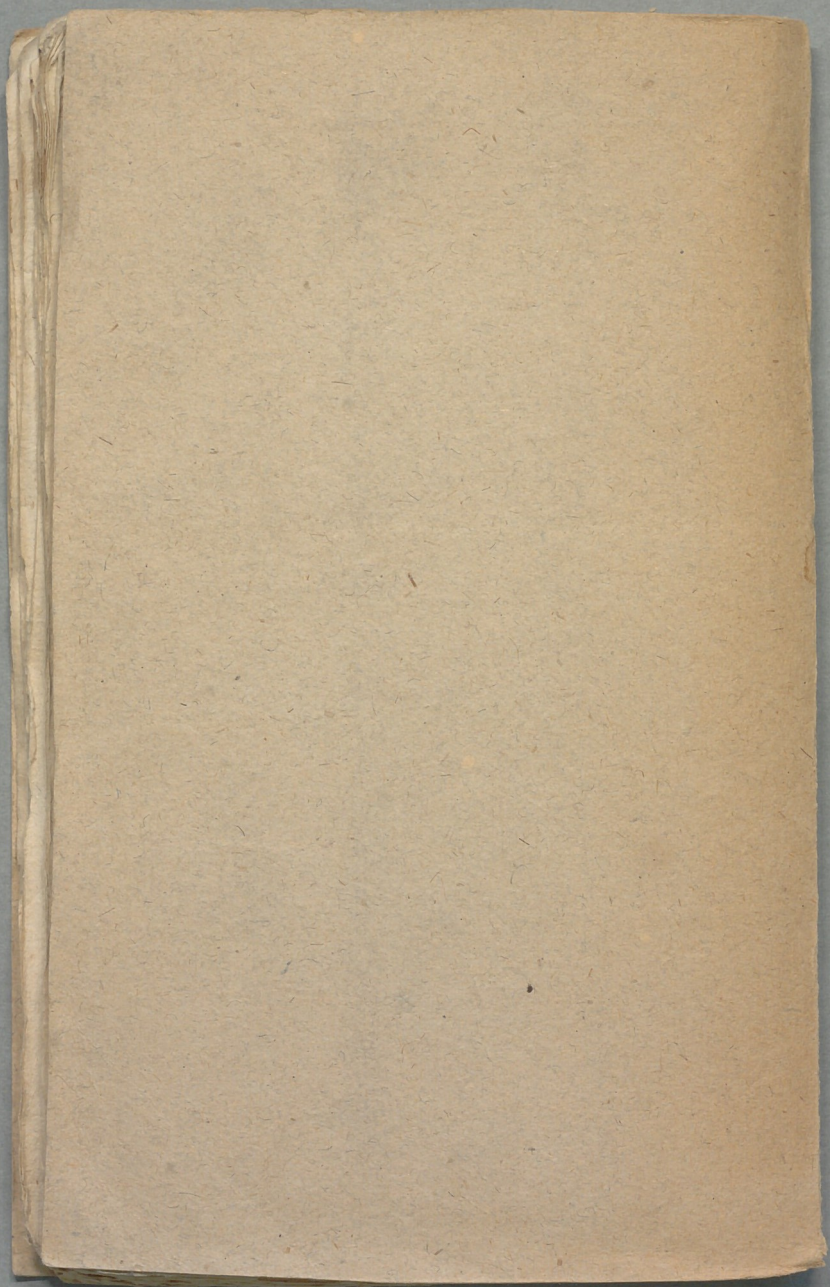












www.books2ebooks.eu