

**www.e-rara.ch**

**Fabrica et usus instrumenti ad horologiorum descriptionem  
peropportuni**

**Clavius, Christoph**

**Romae, 1586**

**ETH-Bibliothek Zürich**

Persistent Link: <https://doi.org/10.3931/e-rara-14531>

Caput XIX.

---

**www.e-rara.ch**

Die Plattform e-rara.ch macht die in Schweizer Bibliotheken vorhandenen Drucke online verfügbar. Das Spektrum reicht von Büchern über Karten bis zu illustrierten Materialien – von den Anfängen des Buchdrucks bis ins 20. Jahrhundert.

e-rara.ch provides online access to rare books available in Swiss libraries. The holdings extend from books and maps to illustrated material – from the beginnings of printing to the 20th century.

e-rara.ch met en ligne des reproductions numériques d'imprimés conservés dans les bibliothèques de Suisse. L'éventail va des livres aux documents iconographiques en passant par les cartes – des débuts de l'imprimerie jusqu'au 20e siècle.

e-rara.ch mette a disposizione in rete le edizioni antiche conservate nelle biblioteche svizzere. La collezione comprende libri, carte geografiche e materiale illustrato che risalgono agli inizi della tipografia fino ad arrivare al XX secolo.

---

**Nutzungsbedingungen** Dieses Digitalisat kann kostenfrei heruntergeladen werden. Die Lizenzierungsart und die Nutzungsbedingungen sind individuell zu jedem Dokument in den Titelnformationen angegeben. Für weitere Informationen siehe auch [Link]

**Terms of Use** This digital copy can be downloaded free of charge. The type of licensing and the terms of use are indicated in the title information for each document individually. For further information please refer to the terms of use on [Link]

**Conditions d'utilisation** Ce document numérique peut être téléchargé gratuitement. Son statut juridique et ses conditions d'utilisation sont précisés dans sa notice détaillée. Pour de plus amples informations, voir [Link]

**Condizioni di utilizzo** Questo documento può essere scaricato gratuitamente. Il tipo di licenza e le condizioni di utilizzo sono indicate nella notizia bibliografica del singolo documento. Per ulteriori informazioni vedi anche [Link]

erit hæc, cõmunis sectio paralleli Solis & Horizontis, vt in Gnomonica ostēdimus. Quare arcus diurnus erit XN Y, & nocturnus YO X, ac proinde numerus horarũ in his arcibus inclusus quantitatē diei, ac noctis indicabit. Iã vero si ex puncto S, ducatur SV, ad NO, perpendicularis circumferentiam paralleli Solis secans in V, indicabunt horæ in arcu NV, contentę, quot horis Sol distet vel ante meridiem, vel post, prout obseruatio ante, vel post meridiem fit. Quod si desideretur hora ab occasu Solis, more Italarum; si quidem obseruatio fit ante meridiem, inchoanda est diuisio circuli NXOY, in 24. horas æquales à puncto Y, & per punctum O, continuanda. Illico enim arcus YO V, indicabit, quot horæ ab occasu sint elapsæ: Si vero obseruatio fit post meridiē, incipienda erit eadem diuisio à puncto X, & continuanda per punctum O. Arcus namque XON V, monstrabit horas ab occasu præteritas. Eodē modo, si quæretur hora ab ortu Solis, more Babyloniorum, & insularum Balearium, incipienda erit diuisio circuli à puncto X, & per N, continuanda, si obseruatio fit ante meridiem, si vero post meridiem, à puncto Y. Non aliter horam inæqualem cognoscemus, si arcus semidiurnus NX, in sex partes æquales distribuatur, &c.

VICISSIM ex hora cognita peruenire possumus in notitiam altitudinis Solis per Analemma, si eiusdem declinatio ignota non fuerit. Si namque pro declinationis quantitate describeretur diameter paralleli Solis NO, & circa eã circulus NXOY, descriptus secetur in horas, ducaturque ex V, hora cognita ad NO, perpendicularis VS, ac denique per S, recta PQ, Horizontis diametro GI, parallela agatur, erit tam GQ, quam IP, arcus altitudinis Solis supra Horizontem.

NEQVE vero hoc omittēdum est, nos altitudinem Solis ex sola gnomonis vmbra posse deprehendere, si forte instrumentum aliud, quo eam obseruamus, ad manum non habeamus, hunc in modum. In plano, quod Horizonti æquidistet, & in quo vmbra AB, supra excepimus, notetur tempore obseruationis quã accuratissime extremum punctum eiusdem vmbrae: Deinde sumpta in Analemmate recta Ke, quæ lateri normæ DH, siue stylo cuius (vt in figura factum est) sit æqualis, exciterur in e, ad FH, perpendicularis ef, longitudini vmbrae æqualis. Recta namq; ex f, per centrũ Analemmatis K, traiecta abscedet ex Meridiano arcũ altitudinis Solis IP, vt in Gnomonica demonstrauimus.

*Altitudo Solis per Analemma, ex hora cognita, & declinatione Solis. quo pacto inuestigetur.*

*Altitudo Solis quo pacto in Analemmate ex longitudine vmbrae styli cuius eliciatur.*

ALIA INVENTIO LINEAE MERIDIANAE  
per tres Solis obseruationes sine cognitione altitudinis poli, & declinationis, lociq; Solis in Zodiaco: vnã cum inuentione altitudinis poli, declinationis, lociq; Solis in Ecliptica, & amplitudine ortiua, occiduaq;.

CAPVT XIX.

**Q**VANQVAM modus ille inueniendæ lineæ meridianæ ex Analemmate superiore cap. traditus, præstantissimus sit: quia tamen requirit & altitudinem poli cognitã, & locum Solis, vt Analemma ad datam poli altitudinem, atque in eo parallelus secundum declinationem loci Solis describi possit; placet subiungere hoc loco rationem aliam ex Petro Nonio Lusitano in lib. 2. de Navigatione cap. 16. qua per tres tantum Solis obseruationes ex descriptione quorundam circulorum in Astrolabio communi elicere possimus & lineam meridianam in plano Horizonti æquidistante, & altitudinem poli eius loci, in quo obseruatio fit, vnã cum declinatione, locoque Solis in Zodiaco, atq; amplitudine ortiua, occiduaque.

Qua ex re facile intelligetur, quàm præclarum sit inuentum illud Ptolemæi, quo omnes circuli cælestes in plano describuntur ea forma, ac proportione, qua ex polo antarctico in Aequatoris plano conspiciuntur: cum non solum ea, quæ hic proponimus, verum pleraque etiam alia problemata Astronomica per illud possint expediri; quod non est huius loci explicare. Quo pacto autem quemuis circulum siue maximum, siue non maximum in planum projicere possimus, perspicuum fiet ex nostro Astrolabio Geometricis demonstrationibus constructo, quod propediem, Deo annuente, in lucem edemus. Nunc ad rem propositam veniamus.

*Inuètio lineæ meridianæ, altitudinis poli, declinationis Solis, & amplitudinis ortiua, occiduaq; ex tribus obseruationibus, in Astrolabio vulgari.*

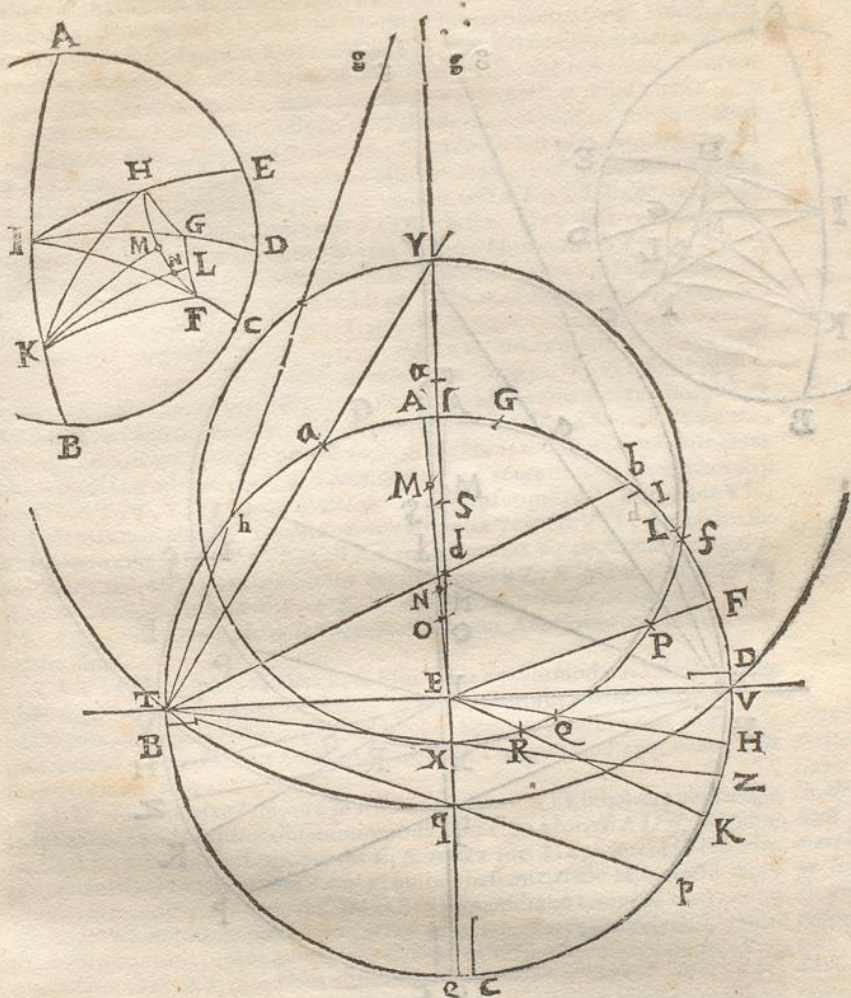
SIT ergo in plano, quod Horizonti æquidistet, circulus  $ABCD$ , cuius centrum  $E$ , Horizontem referens, in quo duæ diametri occultæ  $AC$ ,  $BD$ , sese in centro  $E$ , ad rectos fecerint angulos. Posito autem stylo in  $E$ , siue (quod magis probo) latere  $DH$ , superioris instrumenti in  $E$ , obseruetur matutino tempore umbra  $EF$ , & eodem temporis momento altitudo Solis, quam metiatur arcus  $AG$ : Deinde post vnam, aut alteram horam, obseruetur rursus umbra  $EH$ , & simul altitudo Solis  $AI$ : Ac tertio post aliquod temporis spatium umbra  $EK$ , & altitudo Solis  $AL$ . Ductis autem ex  $B$ , per puncta altitudinum  $G$ ,  $I$ ,  $L$ , tribus rectis occultis secantibus semidiametrum  $AE$ , in  $M$ ,  $N$ ,  $O$ , abscindatur ex prima umbra  $EF$ , recta  $EP$ , rectæ  $EM$ , & ex secunda umbra  $EH$ , recta  $EQ$ , rectæ  $EN$ , & tandem ex tertia umbra  $EK$ , recta  $ER$ , rectæ  $EO$ , æqualis: & per tria puncta  $P$ ,  $Q$ ,  $R$ , ex scholio propof. 5. lib. 4. Eucl. circulus describatur  $PQR$ , secans  $ABCD$ , in  $f$ , cuius centrum  $S$ . Recta enim  $ES$ , per puncta  $E$ ,  $S$ , traiecta erit linea meridia: & angulus  $IEF$ , erit ille, quem Verticalis per centrum Solis in prima obseruatione ductus cum Meridiano facit. Ductaq; per  $E$ , ad  $ES$ , perpendiculari  $TV$ , erit ea communis sectio plani propositi, & Verticalis primarij, &  $VF$ ,  $VH$ ,  $VK$ , latitudines umbrarum temporibus obseruationum, hoc est, distantie Verticalium per centrum Solis ductorum à Verticali proprie dicto.

POST hæc ex puncto  $T$ , per puncta  $X$ ,  $Y$ , ubi circulus  $PQR$ , meridianam lineam secat, ductis duabus rectis  $TX$ ,  $TY$ , secantibus circulum  $ABCD$ , in  $Z$ ,  $a$ , secetur arcus  $Za$ , bifariam in  $b$ , ducaturque recta  $Tb$ , secans meridianam in  $d$ . Nam arcus  $Vb$ , erit complementum altitudinis poli, & arcus  $bZ$ , complementum declinationis Solis, altitudoque eius meridia: & arcus  $eZ$ : ac tandem arcus  $Vf$ , amplitudo ortiua, occiduaue. Quod si accipiantur duo quadrantes  $bh$ ,  $bp$ , erit  $pZ$ , declinatio Solis, ac proinde cognita hac declinatione, locus eius in Zodiaco non ignorabitur: Latitudo autem loci, id est, distantia eius ab Aequatore erit arcus  $pV$ ; altitudo vero poli supra Horizontem arcus  $lb$ , ipsi  $pV$ , æqualis.

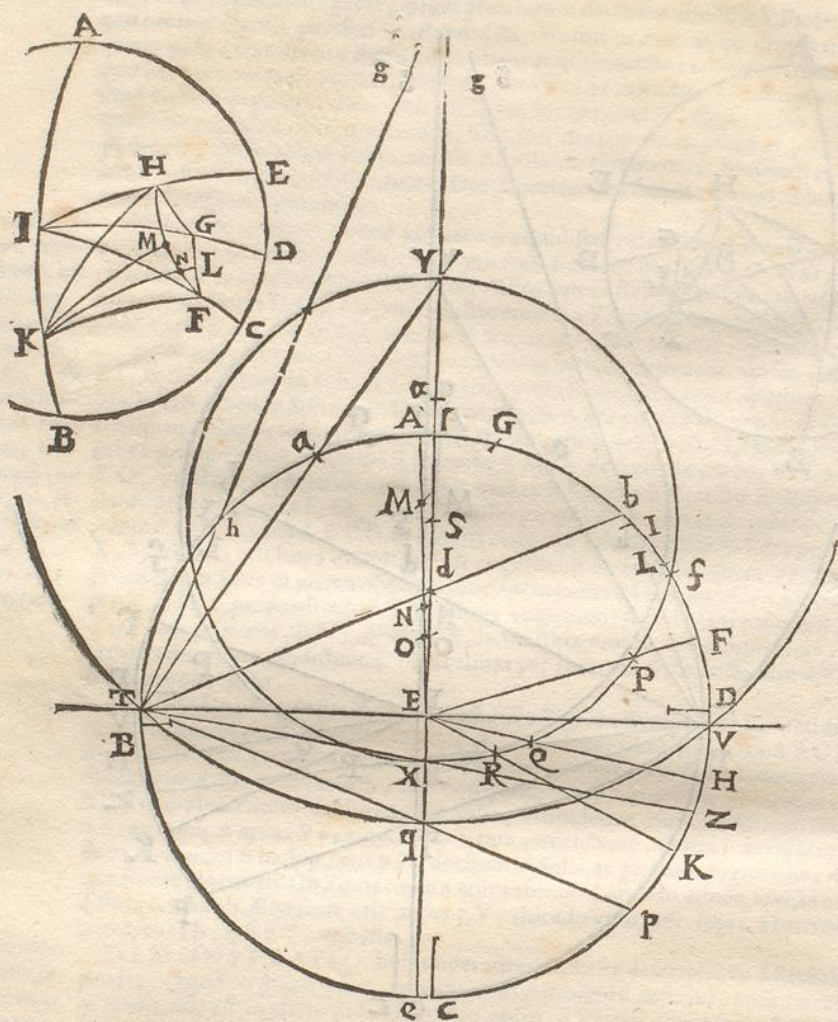
*Demonstratio superioris operationum.*

DEMONSTRATIO huius operationis tota ex descriptione Astrolabij pendet. Quod vt planius fiat, concipiemus Astrolabij describi, posito oculo in Nadir, hoc est in altero polo Horizontis obliq. q. Vertici opponitur. Ita enim fiet, vt Horizon cū suis parallelis in plano Horizontis describatur non aliter, q. Aequator cum suis parallelis, posito oculo in antarctico polo, à Ptolemæo in plano Aequatoris describitur; Aequator autem, & eius paralleli talè situm in nostra descriptione nanciscantur, & formam, qualem Horizon, eiusque paralleli ex Ptolemæi descriptione fortiuntur. Nam cum poli Horizontis tanto interuallo absint à polis Aequatoris, quâto poli Aequatoris à polis Horizontis distant, efficitur, vt ea forma conspiciatur Horizon cum suis parallelis in plano Horizontis ex altero Horizontis polo, qua ex polo antarctico in plano Aequatoris Aequator ipse cum suis parallelis apparet; & ea forma ex eodem polo Horizontis appareat Aequator cum suis parallelis in eodem plano Horizontis, qua Horizon

cum



cum suis parallelis ex eodem polo antarctico in plano eodem *Æquatoris* cõspicitur. Quæ cum ita sint, si circulus *A B C D*, in *Astrolabio* ponatur *Horizon*, erit *E*, eius *polus*, nempe *vertex capitis*; sicut posito *Æquatore A B C D*, *polus mundi* est *E*: *Rectæ* autem *E F*, *E H*, *E K*, erunt *Verticales* circuli per *Solem* temporibus *obseruationum* ducti, quemadmodum secundum *Prolemaum* *rectæ* omnes per *centrum E*, ductæ referunt *Meridianos* per *polos mundi* transeuntes. Per puncta vero *M, N, O*, describentur *paralleli Horizontis*, quorû *declinationes* ab *Horizonte* sunt *A G*, *A I*, *A L*, hoc est, *circuli altitudinum* per *Solem* incidentes, ex *centro E*, sicut ex *Prolemao* *paralleli Æquatoris* earundem



dem declinationum ex E, per eadem puncta M, N, O, describuntur: qui quidem paralleli secabunt rectas EF, EH, EK, in P, Q, R, ob æqualitatem rectorum EM, EP; EN, EQ; EO, ER: adeo vt Sol temporibus obseruationum in punctis P, Q, R, existat, nempe in communibus sectionibus Verticalium & parallelorum Horizontis per Solem ductorum. Et quoniã Sol in vno eodemque die vnum eundemque ponitur parallelum Æquatoris possidere, erit circulus PQR, ex S, descriptus, parallelus Æquatoris, in quo Sol tunc existit, instar paralleli Horizontis ex descriptione Ptolemæi, si Æquator esset Horizon, & Horizon Æquator. Cum ergo centra parallelorũ Horizontis in Astrolabio

labio existant in linea meridiana Astrolabij, erit recta per E, S, traiecta, linea meridiana, & angulus I E F, erit ille, quem in prima obseruatione Meridianus cum Verticali E F, conficit. Recta autem T V, erit Verticalis primarius Meridianum ad angulos rectos secans, & V F, V H, V K, latitudines umbrarum temporibus obseruationum, atque punctum V, verticis loci respondens.

I A M quemadmodum in Astrolabio Ptolemæi punctum b, diuidens arcum Z a, bifariam cadit in polum Horizontis, & eius parallelorum, ita vt d, sit vertex in Astrolabio (Semper enim polus Horizontis b, in Equatore A B C D, æqualiter distat à punctis Z, a, in quæ cadunt rectæ T X, T Y, per extrema puncta diametri paralleli Horizontis P Q R, ductæ, vt ex descriptione parallelorum Horizontis perspicuum est.) ita, posito Horizonte A B C D, & eius polo E, idem punctum b, cadet in polum Equatoris & eius parallelorum, ita vt d, in Astrolabio nostro sit polus mundi conspicuus: Et si quadrantes accipiantur b h, b p, secabunt rectæ T h, T p, meridianam lineam E Y, in punctis extremis diametri Equatoris g, q, ita vt recta g q, diuisa bifariam in a, circulus ex a, ad interuallum a q, descriptus, transiensque per T, V, referat Equatorem, quemadmodum in Astrolabio Ptolemæi Horizontem exprimit; vt ex descriptione Horizontis in communi Astrolabio constat. In nostra figura, quoniam punctum g, nimis procul ab E, distat, ita vt notari non potuerit, non secta est recta g q, bifariam, sed in meridiana linea acceptum est a, centrum triū punctoꝝ T, q, V, ex eoque Equator T q V, descriptus est. Erit igitur V b, complementum altitudinis poli, nempe distantia Verticis V, à polo cōspicuo b; latitudo autem loci V p, hoc est, distantia Verticis V, ab Equatore p; altitudo vero poli l b; complementum declinationis b Z, & ipsa declinatio p Z; altitudo vero meridiana Solis e Z. ac tandem amplitudo ortiua occiduaue V f. Quæ omnia ex modo describendi circulos in Astrolabio communi manifesta sunt.

R A T I O hæc sicuti facilis est, & vsui valde accommodata, Sole in borealibus signis existente, si accuratè omnia, vt præcepimus, delineentur, ita difficilis & incommoda redditur, quando Sol in signis australibus moratur, propterea quod tunc parallelus Solis infra punctū q, cadit, immodicèq; quantitatis diametrum requirit.

S E D doceamus eadem, quæ in Astrolabio inuenimus, inquirere per triangula spherica ex eisdem tribus obseruationibus. Sit ergo Horizō A D B, Meridianus A I B, polus mundi conspicuus K, & vertex loci I. sin autem in Horizōte deprehensæ duæ latitudines umbræ, quibus in semicirculo Horizontis occidentali sumantur arcus similes C D, D E, si pomeridiano tempore obseruationes fiant: si autem ante meridiem, accipiantur iisdem arcus in orientali Horizontis semicirculo; atque per puncta C, D, E, ex vertice I, descendant tres Verticales I C, I D, I E, in quibus altitudines Solis cognitæ sint C F, D G, E H, quarum ea, quæ polo K, propinquior est, omnium minima existit, qualis est C F, ita vt in tribus illis obseruationibus Sol in punctis F, G, H, extiterit, per quæ omnino parallelus Solis, in quo tunc moratur, transibit. Describantur per bina puncta F, G; G, H; H, F, arcus circuloꝝ maximorum F G, G H, H F, diuisisque F G, F H, bifariam in L, M, descendant ex polo K, quatuor arcus maximorum circuloꝝ K F, K L, K M, K H, quorum K L, secet arcum F H, in N: Arcus autem K F, K H, æquales erunt, propterea quod rectæ illis subtentæ K F, K H, ex defn. poli, æquales sunt, cum ex polo K, ductantur ad parallelum vsque Solis. Anguli quoque ad M, recti erunt. Quoniam enim duo arcus M F, M K, duobus arcibus M H, M K, æquales sunt, & basis K F, basi K H, vt ostendimus, erunt anguli ad M, ex propof. 18. no-

Inuentio  
declina-  
tionis So-  
lis, altitu-  
dinis poli,  
meridia-  
ne lineæ.  
Et ampli-  
tudinis or-  
tiuæ, occi-  
duæ, & ex-  
tribus ob-  
seruatio-  
nibus, per  
triangula  
spherica.

a 28. ter-  
tij.

strorum

strorum triang. sphær. æquales, ac proinde recti. Eadem ratione anguli alii, recti erunt.

**QVIA** igitur in triangulo  $FGI$ , arcus  $IF$ ,  $IG$ , noti sunt, cum sint complementa altitudinum Solis  $CF$ ,  $DG$ , cognitarum, angulumque comprehendunt notum  $FIG$ , quoddam eius arcus  $CD$ , notus sit; (Ponimus enim latitudines umbrarum  $CD$ ,  $DE$ , atque adeo &  $CE$ , notas esse per observationem. Et ut certior reddatur calculus, possunt sumi dicti arcus in Horizonte quotuis graduum integrorum, & altitudines Solis observari, quando umbra styli precise per puncta  $C$ ,  $D$ ,  $E$ , extenditur.) notus quoque efficietur arcus  $FG$ , ex praxi 19. nostrorum triang. sphær. præsertim si secundo modo illius praxis utamur, quæ facilior est. Placet enim hoc loco citare praxes illas, quas ad calcem triangulorum sphær. ex propositionibus excerptas seorsum collegimus. Eodem modo cognoscetur etiam arcus  $GH$ ,  $FH$ ; quod & arcus  $IG$ ,  $IH$ , noti sunt, utpote complementa notarum altitudinum Solis  $DG$ ,  $EH$ , angulumque comprehendant notum  $GIH$ , ob notum arcum  $DE$ ; & arcus  $IF$ ,  $IH$ , cogniti angulum notum contineant  $FIH$ , ob arcum  $CE$ , cognitum.

**DEINDE** ex tribus arcibus  $FG$ ,  $FH$ ,  $GH$ , cognitis cognoscemus quoque angulum  $GFH$ , ex praxi 18. eorundem triang. sphær. præsertim si secundam viam illius praxis adhibeamus, tanquam faciliorem.

**IAM** quia in triangulo rectangulo  $FLN$ , arcus  $FL$ , notus est, cum sit dimidium arcus  $FG$ , cogniti, nec non & angulus adiacens  $LFN$ , factus est notus; notus etiam fiet angulus alter non rectus  $LFN$ , ex praxi 5. nostrorum triang. sphær. Atque hinc in eodem triangulo ex arcu noto  $FL$ , & angulo opposito  $LFN$ , cognito notus fiet quoque ex praxi 3. nostrorum triang. sphær. arcus  $FN$ , recto angulo oppositus: quo ablato ex arcu noto  $FM$ , nempe ex dimidio arcus cogniti  $FH$ , notus relinquetur arcus  $MN$ .

**IGITUR** quoniam in triangulo rectangulo  $MKN$ , arcus  $MN$ , notus factus est, unâ cum adiacente angulo  $MNK$ , quod hic angulus æqualis sit, ex propof. 6. nostrorum triang. sphær. angulo  $FNL$ , ad verticem iam cognito, notus efficietur ex praxi 5. nostrorum triang. sphær. alter angulus non rectus  $MKN$ . Atque hinc in eodem triangulo ex duobus angulis non rectis  $MNK$ ,  $MKN$ , cognitis cognoscetur quoque ex praxi 4. nostrorum triang. sphær. arcus  $KM$ , angulo  $MNK$ , oppositus.

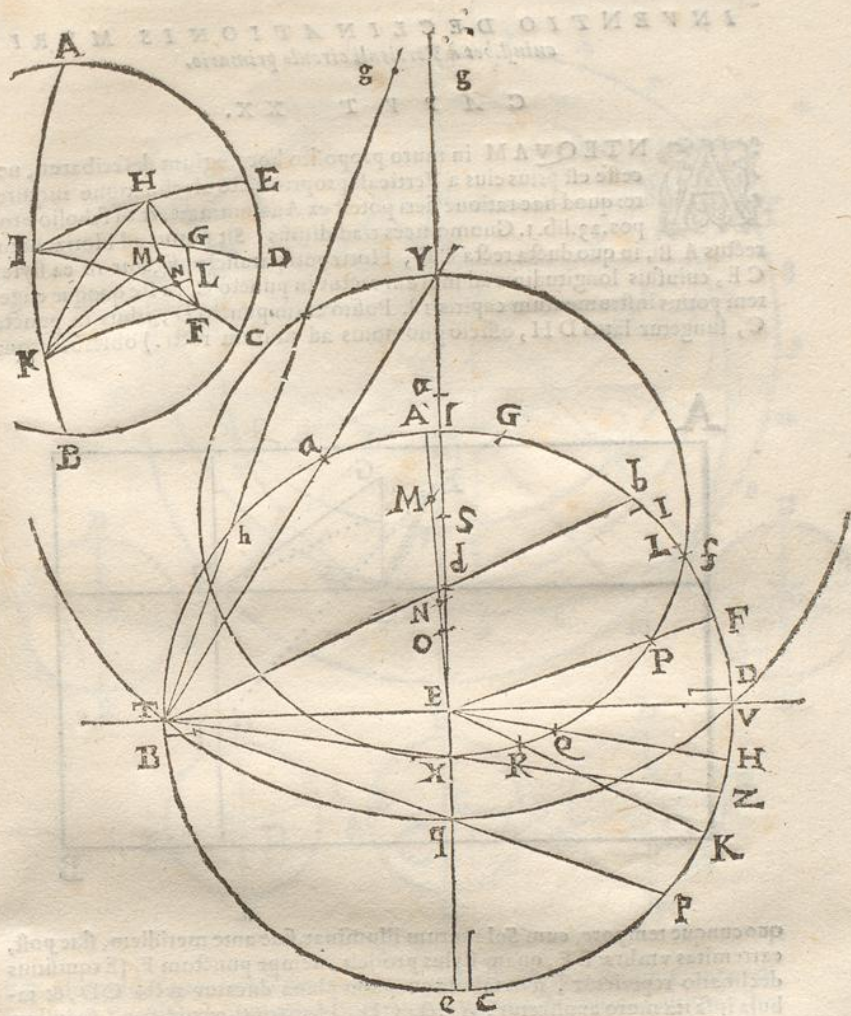
**RURSUS** cum in triangulo rectangulo  $FKM$ , duo arcus  $FM$ ,  $KM$ , circa rectum angulum noti sunt, notus etiam fiet, ex praxi 7. nostrorum triang. sphær. arcus  $FK$ , recto angulo oppositus, qui quidem complemento declinationis Solis æqualis est, ut supra diximus; ac proinde declinatio ipsa non latebit.

**PŌST** hæc, quoniam in triangulo rectangulo  $FKM$ , notus est arcus  $FK$ , recto angulo oppositus, nec non arcus  $KM$ , circa angulum rectum, inuenietur ex praxi 1. nostrorum triang. sphær. angulus quoque  $KFM$ , arcui  $KM$ , oppositus.

**IN** triangulo quoque  $FHI$ , cum omnes tres arcus sint cogniti, cognoscetur quoque ex praxi 18. nostrorum triang. sphær. præsertim ex secunda via faciliori, angulus  $HFI$ : quo ablato ex angulo  $KFM$ , proximè cognito, notus quoque relinquetur angulus  $KFI$ .

**QUARE** cum in triangulo  $KFI$ , duo arcus  $FK$ ,  $FI$ , cogniti sunt, contineantque angulum cognitum  $KFI$ , notus efficietur ex praxi 19. nostrorum triang. sphær. præsertim ex via secunda faciliori, arcus quoque  $IK$ , nempe complementum altitudinis poli; atque adeo altitudo ipsa poli  $BK$ , non ignorabitur.

**ITEM** quia in eodem triangulo  $FIK$ , tres arcus cogniti sunt, cognoscemus quoque ex praxi 18. nostrorum triang. sphær. maxime ex via secunda faciliori, angulum  $FIK$ , quem cum Meridiano versus polum conspicuum constituit Verticalis



ticalis  $IC$ , per Solem ductus tempore obseruationis, in qua altitudo Solis deprehensa est  $CF$ . Quare si in plano Horizonti æquidistante cum linea umbra obseruationis illius efficiatur angulus rectilineus tot grad. quot in arcu  $BC$ , anguli inuenti  $FIK$ , continentur, erit linea illum angulū conſtituens, Meridiana.

POSTRFMO cognita iam declinatione Solis, & altitudine poli; ſi fiat, vt ſinus complementi altitudinis poli ad ſinum declinationis inuenta; ita ſinus totus ad aliud, producet ſinus amplitudinis ortiua, ſive occidua, vt lib. 1. Gnomonice, propoſ. 34. demonſtratum eſt à nobis.