

LIBER.

sualem, & diuide per 12, quod exit, aufer ab aggregato semidiometro sum & manebit latitudo quæ sita, huius argumentum, hoc est distantiam à nodo reperies, uel per tabulas latitudinis Lunæ, uel per proportionem unius ad 11, & semis, uel præcisius, si uoles per triangulum sphærale a, e, d, ex angulo d, & latere a, e, & angulo e, inuenies latus a, d, hinc c, d, quod quæritur. Verum in præcedenti ostensum est, ea insensibiliter differre,

PROPOSITIO XVII.

Minuta casus, minutaq; more, cum moram habet, in eclypsis Lunæ determinare.

Sit a, centrum umbræ in eclyptica a, b, circulus Lunæ declivis b, e, in quo sit in principio contactus Lunæ & umbræ centrum Lunæ g, e, uero centrum Lunæ in medio eclypsis, erit a, e, ex præmissis orthogonaliter super b, f, minuta itaq; casus quæ quæruntur, sunt arcus g, e, cuius latus ex equalis arcus e, f, eritq; ferè eclypsis finis in f, & principium in g, ductis arcibus magnis a, g, & a, f, fiet tam a, g, quam a, f, aggregatum ex semidiometris umbræ & Lunæ, & a, e, latitudo Lunæ in medio eclypsis, uel arcus parum ab e, a, differens, ex ante præmissa notus. Si tribus arcibus trianguli a, e, g, utaris tanquam rectis lineis, nihil diuersitatis erroris sequetur propter earum paruitatem. Ideoq; quadratum a, e, aufer à quadrato a, g, & remanebit quadratum e, g, quare e, g, notus, qui quærebatur. Similiter si Luna eclypsabitur cum mora, sit m, centrum Lunæ in principio totalis obscurationis, & n, centrum eius totalis obscurationis, fiet centrū c, m, ferè æquale e, n. & uterq; horum arcuum dicitur minuta moræ, & erit a, m, aut a, n, excessus semidiometri umbræ supra semidiometrum Lunæ, ideo notus fiet. Et sic ex arcibus e, a, & a, m, modo prædicto inuenies quantitatem arcus e, m. Verū si præcisionem sequi placet, poteris ex scientia trianguli sphæralis e, a, g, cuius duo latera c, a, & a, g, & angulus e, rectus nota sunt, inuenire quantitatē arcus e, g. Etenim proportio sinus complementi a, g, ad sinus complementi e, g, sicut proportio sinus cōplementi e, a, ad sinus totum.

Quidam minuta casus & more, quæ per viam rectarum linearum inuenierunt, definitiora sic reddunt. Sit eclyptica a, b, in qua a, centrum umbræ. Aggregatum ex semidiometris umbræ & Lunæ sit a, m, & via obliqua Lunæ b, m, z, t, sitq; m, centrum Lunæ, in contactu umbræ z, centrum Lunæ in oppositione uera, & t, centrum Lunæ in contactu umbræ, postquam liberata est eclypsis a, d, orthogonalis super a, b, erit in oppositione uera latitudo Lunæ a, z. Ex minutis itaq; itaq; casus prius inuenitis, dum duodecimam sibi superadijicies, addiscas argumentum latitudinis ad principium & finem eclypsis, scilicet minuta casus cum sua duodecima auferendo ab arguento latitudinis a, z, & eidem addendo. Ex quibus habebis latitudines Lunæ ad principium & finem eclypsis. Ad principium sit a, e, ad finem a, d, ex e, a, & a, m, propter rectum angulum e, nota fiet c, m, & ex m, e, & e, z, notis, nota fiet z, m; minuta casus à principio eclypsis ad ueram oppositionem. Similiter ex t, a, & a, d, propter angulum d, rectum nota fiet t, d, ex qua & d, z, nota erit z, t, scilicet minuta casus à uera oppositione ad finem eclypsis. Simillima de minutis more procedunt. Verum ut saepius ostensum est in antepremissa

