

FUNDAMENTVM

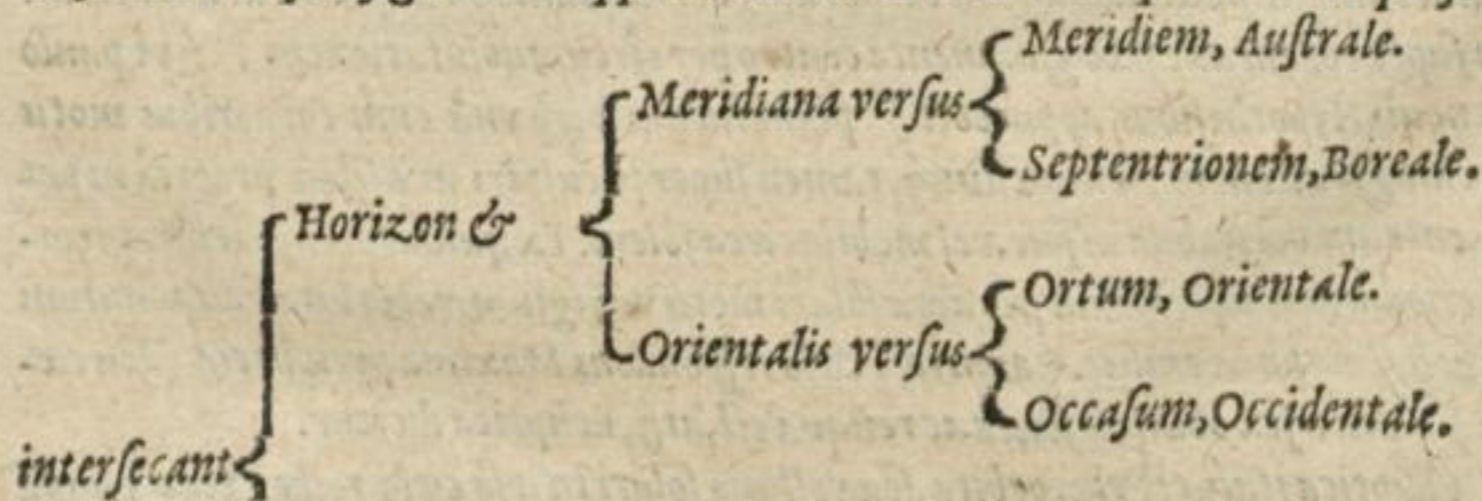
laris corporis motu descripta: quæ via seu orbita solis, solaris periodus dicitur, de quâ suo loco inter reliquas reliquorum planetarum periodos dicemus.

Et licet ipsa Ecliptica reuerâ ac per se omnium peripheriarum rectissima, atq; omnino immutabilis ac inuariabilis existat: ~~per accidens tamen~~, (cum nempe Axis mundi pertransiens terram atq; pertingens vtrumq; Mundi polum, ipsam Eclipticam obliquè pertransit, ideoq; circa ipsum Axem Mundi, respectu Eclipticæ, omnia corpora mobilia obliquè circumferuntur ac per aërem voluuntur) per tale inquam Accidens, ipsa Ecliptica, vt nobis videtur, obliqua dicitur, atq; obliquis adnumeratur.

Omnesq; Rectæ sese inuicem bisecant, constituuntq; inter se vtrinq; angulos Rectos sphericos: vt & obliquæ duæ Aequator & polaris. Omniumq; duarum sese mutuo bisecantium altera Diameter vnus existit Axis reliqua.

Ecliptica verò & Aequator interfecant sese mutuo ad angulum sphericum Acutum, quantitate seu Amplitudine plus minus 23½. graduum. Ideoq; Ecliptica & polaris prioris complemento 66½. graduum. Siquidem omnes sese inuicem rectè interfecantes distant inter se per quadrantem Maxima, seu 90. gradus. Obliquitas verò, quâ sese inuicem interfecant Rectæ & obliquæ, variatur pro quantitate Eleuationis poli in quocunq; terreni globi loco. Sub ipso autem Aequatore degentibus hæc obliquitas minimè apparet: Verùm ibidem Aequator & orientalis, item Horizon & polaris, inter se mutuo coalitu in vnam atq; eandem Maximam coincidunt abeuntq;. Ideoq; & ibidem sphaera Recta, in omnibus verò alijs locis inq; vtramuis partem extra Aequatorem, sphaera obliqua dicitur. Cuius obliquitatis mensura est penes Eleuationem alterutrius poli.

Ceterùm, illa obliquitas seu angulus quo sese Ecliptica & Aequator mutuo interfecant, per singula secula tum quantitate tum loco mutari ac variari creditur. Ad quantitatis autem mutationem quod attinet, non sine euidente causâ ac ratione meritoq; de eâ dubitare possumus: quam litem ac dubitationem dirimendam ac disputandam in nostram Astronomiam Historicam, ad quam propriè spectare videtur, reseruabimus. De alterâ verò mutatione seu variatione, quæ mutato ac variato loco contingit, cum ea nimirum ipsi Experientia ex factis obseruationibus consentanea sit, nulla omnino nobis de eâ relicta est dubitatio: licet tamen nondum satis explorata habeatur: Ea q; mutatio vulgò præcessio Aequinoctiorum, nobis autem proreptio Aequatoris dicitur. Proreptit enim serpitq; retrorsum sub Eclipticâ Aequator, contra mobilium corporum motum, vt & omnes reliquæ periodi planetarum, vt post suo loco patebit. Puncta autem, in quibus è Diametro oppositis binæ quæq; Maxima se mutuo interfecant, varijs insigniuntur appellationibus: Dicitur enim punctum in quo se mutuo



Meri.

Pun
tem
sus
tur
pan
Can
cijs
est
seu
ctus
Ang
ptio
in a
ab
dila
zifi
par
uin
tor
xin
aë
bi
no
xin
dia
pro
tra
tu
vt
re
vi