

nus huic proxima mensibus $7\frac{1}{2}$ fere: Dein Terra spatio annuo: Postea Mars fere biennio: Huic ordine proximus Jupiter 12 annis: Et extimus Saturnus annis fere 30. Talis autem est horum Planetarum à Sole distantia, qualis fere hoc schemate exprimitur; nempe quarum partium distantia Telluris à Sole est 10, harum Mercurii distantia est 4 fere, Veneris 7, Martis 15, Jovis 52, & Saturni 95.

Advertendum porro est Planetarum horum Orbitas non esse in eodem plano omnes, sed ad se invicem diversimode inclinatas; ita nempe ut si planum Orbitæ Telluris intelligatur congruere cum plano huius schematis, alterius cuiusvis Orbitæ dimidium alterum supra planum hoc attollatur, alterum infra illud deprimatur; ita ut huius planum secet planum prædictum in recta per Solem traducta.

Præter Planetas supradictos circa Solem gyrantes, sunt etiam & Cometæ; qui, si corpora sint perennia in gyros acta, in Orbitis moventur Soli admodum excentricis, & proinde se nobis spectandos tantum præbent, cum in iis suarum Orbitalium partibus versantur, quæ Soli & Terræ sunt viciniore. Cometarum aliqui ab occidente in orientem, Planetarum ritu, feruntur; aliqui vero ab oriente in occidentem; alii à septentrione ad austrum; alii ab austro ad septentrionem: Et horum Orbitæ quoad magnitudinem, situm, & ad se invicem & Planetarum Orbitas inclinationem, variæ & diversæ sunt. Cometarum Periodi ex observationibus adhuc non constant, & ne hoc quidem certo, quod in lineis moventur in se redeuntibus: Sed hæc forsân ex sequentium seculorum observationibus huc collimantibus determinabuntur.

Porro reliquum omne, quaquâ patet, spatium mundanum concipiendum est in spatia descripto non absimilia divisum, in quorum cuiusque centro Stella aliqua, ex illis quas nos Fixas dicimus, loco immota collocatur, quæ in dicto spatio Solis officio fungitur (quippe huic non absimilis;) circa quam forsân & sui revolvuntur Planetæ & Cometæ.

Sufficit hæc primo generatim, ut hic descripta, concipere. Nam quamvis Planetarum Periodi & à Sole Distantiæ non sint præcise illæ quas diximus; sunt tamen in numeris rotundis veris proximæ. Rursus, quamvis illorum viæ non sint perfecti circuli Soli concentrici, nec ejusdem Planetæ motus perfecte æquabilis; tantillum tamen hinc aberrant, ut sufficiat illa pro talibus habere, donec per observationes, & methodos observationibus utendi inferius propriis locis declarandas, hæc omnia præcise & exacte stabiliantur, illorumque minutiae excutiantur; aut saltem donec hæc declarentur, ut in veras illorum causas Physicas inquiratur.

PROPOSITIO II.

P*Hænomena, à supra descriptis Solis situ & Telluris motu orta describere.*

Primo, si Observator in Sole locatus intelligatur, patet Tellurem huic