

uero respectu Terræ. Cum autem hunc Angulū duo Latera nota ambient, DK Semidiameter Orbis Cometae, & AD prius inuentum 9643, non latebit tertium Latus AK 6873, quod in Semidiametros Terræ redactum efficit Cometa à Terra distantiam Semidiametrorum 785, ead uidelicet ratione, qua BD 10000 æquualet Semidiametris 1142. Inuenitur insuper in eodem Triangulo Angulus DAK, part. 58. min. 20<sup>7</sup>/<sub>4</sub>, à quo si auferatur Angulus DAL æqualis ipsi ADB supra reperto, relinquatur Angulus KAL part. 58. min. 6, qui exhibet Cometae ueram intercapedinem à medio loco Solis.

Vt aut hinc ipsi9 apparens positus, tum quò ad planum proprii ductus, tum quò ad Eclipticam habeatur, recurrendum ad eam Figurationem qua hoc negotium perficitur; ubi B medium locū Solis in Ecliptica representat, Guero locum Cometae in suo ductu, sitq; AF (ut antè diximus) part. 10. min. 26, & FG Arcus æqualis Angulo distantie Cometae à medio Solis, quem inuenimus part. 58. min. 6, quibus simul coniunctis, prodit AG part. 68. min. 32, distantiam Cometae in sua uia ab Interfectione cum Ecliptica exhibens. Huic respondet in Ecliptica AE part. 65. M. 44, ideoq; Longitudo Cometae (si uidelicet addatur Arcus hic AE ad locum Interfectionis in P. 20. M. 55<sup>7</sup>/<sub>4</sub>) prouenit in P. 26. M. 39<sup>3</sup>/<sub>4</sub>, & per Arcum GE dabitur Latitudo ab Ecliptica part. 27. min. 3. Patet itaq; quòd locus eius per Hypothesin inuentus, satis benè consentiat cum eo qui ex Observatione prodijt, differentia saltem existente in Longitudine 4 scrupulorum, & in Latitudine duorum, quod est insensibile.

Lubet uerò idipsum tentare ad diem XV Ianuarij, ut constare possit, quomodo paulò ante finem disparitionis Hypothesis nostra cum apparente loco Cometae per Observationem inuenito, correspondeat.

Ad dictum itaq; diem, horamq; à Meridie, ut aliàs semper, sextam, datur in ea quæ huc requiritur, minore Figuratione Arcuum Eclipticæ & uia Cometae habitudines ad se inuicem discernente, medius locus ☉ noster in P. 4. M. 32<sup>3</sup>/<sub>4</sub> per E indicat9, Distantia uerò ab Interfectione AE in Ecliptica est P. 43. M. 37, cui respondet AG in Circulo Cometae part. 47. min. 32. Hinc si auferatur Arcus DA perpetuò P. 16. M. 53, relinquatur DG part. 30. min. 39. Huic equiparatur in altera maiori Hypotheseos Figuratione, Arc9 HD distantiam centri Orbis Cometae D à Perigæo in H representans.

Conuenientiùs aut est eam Hypotheseos delineationem, quæ huic diei quadrat, paulò aliter delineatam exhibere, eò quòd centrum Orbis Cometae unà cum Sole iam Perigæum Eccentrici præterierit. Erit itaq; Figura huic diei accommoda, qualis proximè subiungitur.

Quoniã autem in sequenti Figuratione ex Arcu HD modo inuenito, constat in Triangulo DAB, Angulus ABD, part. 30. minut. 39, & Latus AB est semper part. 360, qualium BD 10000, euadit AD earundem part. 9692, & Angulus ADB part. 1. minut. 5. Deinde in Triangulo DAK constat Angulus ADK hac ratione. Quia secundum assumptionem motus Cometae in suo Orbe, circuitus à simplici Solis siue Perigæo medio eiusdem Orbis, numeratus, est P. 96. M. 14, prout Tabula postea indicabit, datur hinc Angulus KDB, cui si addatur Angulus ADB modo repertus, conflatur is quem quærimus KDA, P. 97. M. 19, cuius bina adiacentia Latera nota sunt, AD 9692 unà in priori Triangulo inuentum, & DK Semidiameter Orbis Cometae 3405; ideoq; tertiu Lat9 non ignorabitur AK 13612, respondēte huic distantia Cometae in Semidiametris Terræ 1554<sup>2</sup>/<sub>3</sub>, simulq; innotescit Angulus DAK, P. 37. M. 46, cui si addatur Angul9 DAL æqualis ADB antea inuēto, manifestatur totus Angul9 KAL, P. 38. M. 51, qui representat distantiam Cometae apparentem à simplici Solis in ipso Circulo Cometae, & equiparatur in minore Figuratione habitudinem transitus Cometae ad Eclipticā exhibente, qua prius usi sumus, Arcum GM.

Quare