

In proposito diagrammate fit A. polus Eclipticæ australis. B. australior duarum in posterioribus pedibus leporis stella, long. 20 gr. 5 min.  $\cap$  lat. 45 gr. 49 min. Merid. C. stella in capite, long. 10 gr. 33 min.  $\cap$  lat. 39 gr. 4 min. Merid. D. Cometa cujus long. 13 gr. 10 min  $\cap$  assumpta.

Jam I.



In Triangulo ABC pro ABC *διδόμενα* sunt.  
 AB Complementum latitudinis stellæ B nempe,  
 44 gr. 10 min. (min.  
 AC Complementum latitudinis stellæ C. 50 gr. 56  
 BAC differentia longitudinis B & C 9 gr. 32 min.  
 Ergo datur CBA 130 gr. 51 min.

II.

In Triangulo DAB pro DA *διδόμενα* sunt:  
 AB compl. latitud. B 44 gr. 11 min.  
 DBA angulus jam inventus 130 gr. 51 min.  
 DAB differentia longit. D. & B 6 gr. 55 min.  
 Ergo datur DA 49 gr. quod subtractum à quadrante relinquit 41 gr. Latitudinem Cometæ quaesitã.

Consistebat igitur primo apparitionis, momento Cometa quâ longitudinem in 13 gr. 10 min.  $\cap$  quâ latitudinem in 41 gr. merid. Caput hîc habebat latis grande, sed uti dictum, non ita perfectè rotundum, sed maculis quibusdam & inæqualitatibus circa extremitates distinctum, quantumq; visu naturali dignosci potuit, diameter ejus ferè semidiametrum Lunarem adæquabat, & ad minimum in oculo 15 minuta subtendebat. Caudam protendebat inibi subobscuram, notabilem tamen versus locum Soli oppositum, eamq; quarto ferè à corpore suo gradu terminabat.

CAPUT V.

## DE COMETÆ LOCO, quem sequente die occupavit.

**P**ostero die, Cœlo denuò serenante, altior conspiciebatur Cometa, circa idem tempus pomeridianum. Videlicet Eridanum