

X.3.3. System geocentryczny Klaudiusza Ptolemeusza.

System geocentryczny Apoloniusza-Hipparcha częściowo uprościł i jednocześnie rozbudował Klaudiusz Ptolemeusz z Aleksandrii (100 ok. – 168 r. n.e.).

Uproszczenie polega na tym, że heterocentryczne okręgi zostały zastąpione okręgami *homocentrycznymi*, zwanymi *deferentami*, przy czym nie są to okręgi geocentryczne: ich wspólny środek leży poza Ziemią – nieruchomym centrum w Kosmosie.

Natomiast rozbudowa polega na tym, że po deferentach nie krążą planety, lecz środki ich kołowych orbit, a orbity te zwane są *epicyklami*. W systemie tym Słońce nie porusza się po epicyklu.



Dla zwiększenia dokładności obliczeń ruchu planet Ptolemeusz wprowadził też t.zw. *ekwanty*. Był to punkt położony na linii łączącej środek koła deferentu i Ziemię, względem którego stałą prędkość kątową miało ciało niebieskie lub epicykl na którym się poruszało.

Jak z powyższego widać, według systemu K. Ptolemeusza kształt orbit planetarnych jest dosyć skomplikowany.

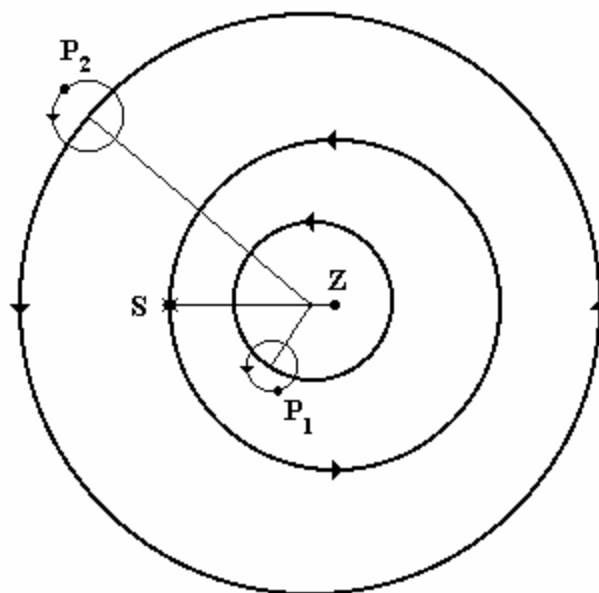


Fig. X.3.3. System geocentryczny Ptolemeusza.