

тилото. Нъ не е доста само склонението за да ся опредѣли мястото на свѣтилото, защото сичкытѣ свѣтила S , S_1 , S_2 , кои ся намиратъ на една параллель, иматъ еднакво склонение; отъ това, за да различимъ положението имъ, трябва да знаемъ йонце разстоянието на кржга отъ склоненията на сяко отъ тѣзы свѣтила изъ никакоя постоянна точка, зета врхъ екваторъть. За такава точка можеше да ся земе никакоя свѣтлина звѣзда, коя лежи врхъ екваторъть; нъ условили сж ся да приематъ на мѣсто нея една отъ точкытѣ на присачанието на екваторъть съ други голамъ кржгъ, който ся нарече *еклиптика*, и положението на когото върху небеснѣжъ сферъ винагы може да ся опредѣли; тѣзи точка ся нарече, точка на пролѣтното равноденствие и ся означава Γ . Дѣгата Γ , M коя означава разстоянието на кржгътъ на склонението на звѣзджтѣ S отъ точкжтѣ на пролѣтното равноденствие, което считаме по екваторътъ, наречася *право въсхождане на звѣзджтѣ*.

Склонението ся счита отъ 0° до 90° къмъ N и S отъ екваторъть а правото въсхождане по екваторъть къмъ O отъ точкжтѣ Γ отъ 0° до 360° .

Съ правото въсхождане и склонението напълно ся опредѣля положението на свѣтилото, защото първото показва, на колко градусы трябва да ся отстѫпи къмъ O отъ точкжтѣ на пролѣтното равноденствие, за да намѣримъ кржгътъ на склонението на звѣзджтѣ; а второто опредѣля положението на звѣзджтѣ врхъ този кржгъ.

Ако свѣтилото ся мѣрда само заедно съ цѣлый небесенъ сводъ около осъта на свѣтъть (осъ міра), а не измѣнява мястото си между другытѣ свѣтила, друг'че да кажемъ — ако това е неподвижна звѣзда, то склонението ѝ винагы остава едно и сѫщото, защото тя описва кржгъ, паралеленъ на екваторъть, и слѣдов. винагы ся намира въ едно и сѫщо разстояние отъ този послѣднѣйтъ. Сѫщо така ся неизмѣнява и правото въсхождане на неподвижнѣтѣ звѣздж, защото началото на правытѣ въсхождания сѫщо така ся мѣрда около осъта на свѣтъть, и ако на пр. звѣздата въ даденый моментъ ся е намирала на 30° къмъ истокъ отъ това начало, то тя и винагы ще ся намира отъ него на сѫщото разстояние, защото на колкото звѣздата ся помѣрдие къмъ W въ течението на никакое време, на толкози