

влението на мърданието, като че ся отдалечават единъ отъ другы; а онъ, които ся намиратъ отъ задъ, ся сближаватъ. Същото трябаше да става и съ звѣздытѣ; когато на пр., наблюдалтельтъ ся мърда връхъ повърхносттѣ на земицтѣ отъ *S* къмъ *N*, то звѣздытѣ, кои ся намиратъ въ съверната часть на небето, трябаше да ся отдалечаватъ една отъ другъ, а онъ, кои ся намиратъ връхъ срѣцоположната стърнъ на вебето — да ся сближаватъ, и слѣд. о пъртаніята на съзвѣздната трябаше да ся измѣняватъ. Нищо такова ся не случва когато наблюдаваме никакое съзвѣздие на пр. Голямата Мечка, отъ различни мѣста на земицтѣ повърхность. Очертанието на съзвѣздното си остава същото и тъчното измѣрение на жгълните разстояния на звѣздытѣ, кои го съставятъ, показва, че и тѣ ся не измѣняватъ. Тѣзи неизмѣненост може да ся обясни само съ едно предположение, че размѣрите на земицтѣ ся съвсѣмъ иначтоожни въ сравнение съ разстоянието на звѣздытѣ отъ неї; съ другы думы — че земята представлява точка посрѣдъ онова пространство, въ което ся распредѣнати звѣздытѣ.

III.

Какъ ся опредѣля положението на свѣтилата върху небесный сводъ?

10. ВЫСОЧИНА И АЗИМУТ^{*)} НА СВѢТИЛОТО. Когато ся опредѣля положението на свѣтилата относително на никаква плоскость, на пр. плоскостта на горизонтъ, ний можемъ да знаемъ само жгълното имъ разстояние отъ тѣзи дирната, съ другы думы, — жгълътъ, кой ся съставя съ тѣзи плоскость отъ лжътъ, кой върви изъ свѣтилото въ окото на наблюдалтельтъ. Съ тѣзи цѣль, на основание на

^{*)} Азимутъ (отъ *as—semī*, пѣть) — лѣгълъ, кой е съставенъ отъ вертикалнѣй кръгъ на свѣтилото съ меридианъ на мястото за наблюдаваніе.