

Бр. 14.

II. Урокъ.

*За едно познато врѣме да поставиме небеснѣя глобусъ тъй, щото той да покаже точно състояние-то на звѣзди-тъ за едно зададенно мѣсто.*

*Рѣшеніе.* Не само дневното въртаніе на небесното кълбо упричинява щото звѣздитѣ по часове да измѣняватъ положеніето си спротивъ Горизонта, нъ даже и собственото годишно движеніе на слънцето чрѣзъ недвижнитѣ звѣзди упричинява, щото подиръ залъзваніето му фигурата на озвѣзденното небе въ разны врѣмена различно ся и показва. Слѣдователно за да можеме да намѣриме съсъ срѣдството на глобуса, каквы свѣтила въ нѣкой опредѣленъ день и часъ стоятъ надъ Горизонта, и какво положеніе имжтъ спротивъ него, то 1) гуждаме глобуса спорѣдъ височината на зададенното мѣсто (Бр. 3), 2) за зададеннѣя день търсиме мѣстото на слънцето (Бр. 6.), това мѣсто, 3) доносваме го подъ Полуденника, 4) полагаме показалеца отъ часовното колелце на 12 ч. по пладня, 5) завъртаваме кълбото, додѣто показалеца покаже зададеннѣя часъ, и приглѣдваме 6) сѣга половината кълбо, което прѣсичя Горизонта; тъй то показва образа на озвѣзденното небе за зададенното мѣсто, за нѣкой опредѣленъ часъ отъ единъ извѣстенъ день.

Н. пр. Нѣкой си иска да знай фигурата на оз-