

$S_1 R = 2 PR$, отъ дѣто $PR = \frac{SR + S_1 R}{2}$; сир. *высочина на полюстъ е равна на половинъ-суммѣтъ на меридионалытъ высочины на някоя звѣздѣ, която не залѣзѣ а.*

16. ЗВѢЗДНЫ ДЕНОНОЦІЯ. Когато наблюдаваме послѣдователно няколко кульминации на една и същѣ звѣздѣ, можемъ да забелѣжимъ, че времето, което преминува отъ една кульминация до другѣ сѣщо такава кульминация, винаги е едно и сѣщо, и слѣдователно, небесный сводъ прави пълно обрѣщаніе около осьта на свѣтътъ постоянно въ една и същѣтъ промеждия на времето, което ся и нарича *звѣздно деконоцїе*. Тѣтъ твердѣ малко сѣ по малкы (на 4 минути) отъ обыкновеннытъ деконоцїи и, какѣто тыя дїрѣтъ, ся раздѣлятъ на 24 часа; сѣкы часть ся дѣли на 60 минути, сяка минута на 60 секунды; а пѣкъ времето, кое е изразено въ звѣзды деконоцїи и на подраздѣленїята имъ, нарича ся *звѣздно време*. Наговорили сѣ ся да приематъ за начало на звѣздытъ деконоцїи въ някое мѣсто, онзи моментъ, когато встѣпа връхъ меридиантъ на това мѣсто началото на правытъ въсхожданиа, сир. точката на пролѣтното равноденствїе.

17. ОПРЕДѢЛЕНИЕ НА ПРАВЫТЪ ВЪСХОЖДАНІЯ. Правытъ въсхожданиа на звѣздытъ можемъ да опредѣлимъ, когато наблюдаваме преминуванїето на звѣздытъ презъ меридиантъ. Нека предположимъ че началото на правытъ въсхожданиа е някоя звѣзда, и че слѣдов. можемъ да забелѣжимъ времето на кульминациѣтъ ѣ; като забелѣжимъ послѣ времето на кульминациѣтъ на другѣ звѣздѣ, нѣтъ ще знаемъ времето, кое е минало между двѣтъ кульминации. Нѣтъ разбира ся че отъ онзи моментъ, когато началото на правытъ въсхожданиа е преминало презъ меридиантъ, до моментътъ на встѣпанїето връхъ меридиантъ на звѣздѣтъ, небесната сфера трябало да ся извърти около осьта на свѣтътъ на жгѣлъ, равенъ на правото въсхождание на звѣздѣтъ; а да ся намѣри величината на този жгѣлъ не е мѣжно, ако е извѣстно времето, кое е минало между тѣзѣ двѣ наблюдения. Паистена, въ 24 звѣзды часовѣ небесната сфера преминува 360° , слѣдов. въ единъ часъ тя ся извърта на жгѣлъ 24 пѣти по малѣкъ, сир. на 15° ; въ една мину-