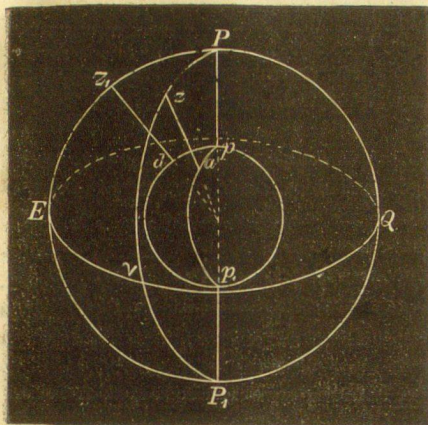


Фиг. 18.



на небесный сводъ
отъ O къмъ W на-
чалото на правитѣ
въсхождения стѣпи
врѣхъ меридианѣтъ
на мястото d ; а
защото сяка точка
на сводѣтъ при де-
нонощното му обра-
щение проминува
въ часъ 15° , въ една
минутъ $15'$ въ една
секунда $15''$, то
между началото на
звѣздното деноно-
щие въ мястото a
а началото на звѣз-
ното денонощие въ

d ще премине толкози повече време, колкото е по голямъ
жгълѣтъ между площитѣ на меридианѣтъ rap_1 и pdp_1 ; а
този жгълъ е разликата на дължинѣтъ на мѣстата a и d ;
ако той е равенъ на 15° , то звѣздното денонощие въ място-
то d ще ся начене единъ часъ по късно, отъ колкото въ a , и
слѣдоват. за наблюдателѣтъ, кои ся намиратъ по тия мѣ-
ста на земѣтъ, трябва да съществува разлика въ считанието
на времето; когато единъ счита 12 часа, другитъ въ това
време счита само 11. Отъ това, ако да можахме да опредѣ-
лимъ разликата между времето, кое ся счита въ някой мо-
ментъ въ двѣ мѣста на земѣтъ a и d , то щяхме да намѣримъ
разликата на дължинѣтъ на тия двѣ мѣста, като умножимъ
разликата на времената съ 15. И тѣй задачата за опредѣ-
лението на дължинѣтъ на мѣстата ся свожда къмъ това, за
да ся узнае разликата на времената, които ся считатъ въ
единъ моментъ въ двѣ мѣста. За това съществуватъ няколко
способа.

Ако двѣтъ мѣста A и B (чѣрт. 19) ся намиратъ на не-
твърдѣ далечно разстояние единъ отъ други, то въ някое
място C , кое ся намира между тяхъ и ся види и отъ двѣтъ
мѣста, произвождатъ някакъвъ ясенъ и удобенъ знакъ
(сигналъ), на пр. запалватъ баруть. Наблюдателѣтъ, кои