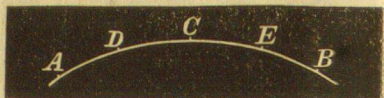


ся намиратъ въ A и B , като натъкмятъ предварително съккы часть си споредъ неговото звѣздно време, забелѣжавтъ моментътъ на пламването, съккы по свойтъ часъ Разликата на зебелѣженитѣ времена, като ся умножи съ 15 дава разликата на дължинѣтъ на мѣстата A и B .

Чьрг. 19.



Ако мѣстата A и B отстоятъ едно отъ друго на значително разстояние, тогава избирать по между имъ не една, а няколко промеждинжтъчны станци. напр. D, C, E , и определятъ испърво разликата на дължинитѣ на мѣстата A и C , послѣ C и B и найпослѣ вече разликата на дължинитѣ A и B .

Ако двѣтъ мѣста сж съединены съ электрически телеграфъ, то можемъ да ся възползуваме отъ него за да опредѣлимъ разликата на дължинѣтъ на тыя мѣста. Тѣй като бързината на электричеството е толкози голяма, щото гальванический токъ може да обиколи земята почти въ $\frac{1}{5}$ на секундѣтъ, то можемъ да допустимъ, че сигнальтъ ся предава по электрический телеграфъ изъ едно място на земѣтъ въ друго почти мѣгновено; отъ това, ако наблюдатель, който дава сигнальтъ, забѣлежи на часть си моментъ на даваніето (на сигналъ), а другыйтъ на свойтъ часъ моментътъ на получаваніето му, то разликата на времената ще даде разликата на дължинитѣ. Този твърдѣтъчень способъ въ дирне време былъ употребляванъ съ успѣхъ въ Америкѣ и Европѣ.

Ако двѣтъ мѣста отстоятъ твърдѣ на далечъ едно отъ друго, тѣй що не може да ся употребѣи способътъ на сигналытъ, и ако тѣзы мѣста не сж съединены съ электрический телеграфъ, то прибѣгвать къмъ наблюдението на небеснытъ явления Безъ да влизаме въ подробности, ный ще забелѣжимъ, че има някои небесны явления, като напр. Затмѣняваніята на Юпитеровытъ спътници, които происхождатъ едновременно за сичкытъ мѣста на земѣтъ повърхность; отъ това тѣ могатъ да служатъ като отличителны сигналы за да ся опредѣли разликата на дълготытъ.