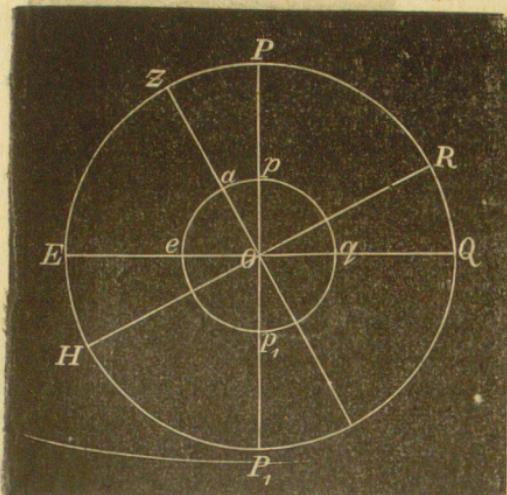


Чърт. 17.



та *ae* е равна по
числото на граду-
сите съдъгжатж *ZE*,
зашото и двътѣ из-
мѣрватъ единъ и съ-
щый жгълъ *ZOE*; но *ZE* е склонение
на зенитъ отъ да-
деното място, кое-
то, какъто знаемъ,
е равно на высочи-
ната на полюсътъ
надъ горизонта,
ср. на дъгжатж *PR*.
Слѣдов. географи-
ческата шарина на
някое място е ра-
вна на высочин-
ата на полюсътъ надъ горизонта на това място.

24. ОПРЕДѢЛЕНИЕ ДЪЛЖИНАТА НА МЯСТОТО. Сич-
кытѣ способы за опредѣление на дължинатж сѫ основаны
връхъ точното измѣрване на времето. За единицж на вре-
мето, какъто ны е известно, си приема звѣздното денонощие
и за тяхно начало, астрономътѣ сѫ ся условили да считать
онзи моментъ, когато стѣпа връхъ меридианътъ на мястото
началото на правите въсхождания. Това дирнето за сичкытѣ
мѣста, кои си намиратъ връхъ единъ земенъ меридианъ,
ще стѣпа връхъ меридианътъ въ едно и сѫщото време; нъ-
за мѣстата на земјатж, кои си намирѣтъ връхъ различни
меридиани въхъ нѣма да бїде.

Дѣйствително, нека *a* и *d* (чърт. 18) да представля-
ватъ двѣ мѣста, кои си намиратъ връхъ меридианътъ *rap*,
и *rpd*; ако *Z* и *Z₁* сѫ тѣхните зенити, то *PZP*, и *PZ₁P₁*
ще бѫдѣтъ съответствующи имъ небесни меридиани.
Когато началото Υ на правите въсхождания стѣпа връхъ
меридианътъ на мястото *a*, то въ това място ся наченва
ново звѣздно денонощие; нъ за мястото *d*, кое ся намира
къмъ *W* отъ *a*, тѣзи точки йоще не е дошла връхъ мери-
дианътъ, и слѣдов. новото денонощие не ся е начено, а
ще ся начене тогава, когато вслѣдствие на обръщанието