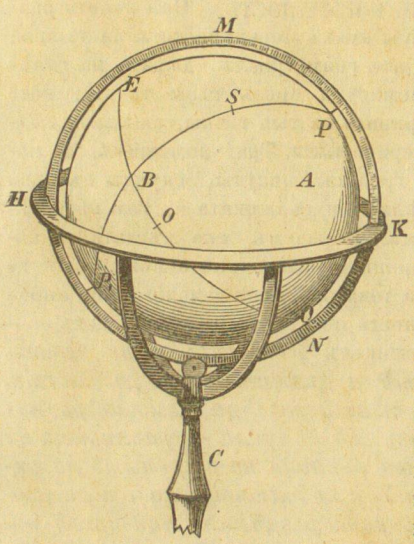
върста — резултатътъ, който почти съвсѣмъ съвпада съ дължинѫтѫ на Николаевскый желѣзенъ пѫть.

33 ЗЕМНЫЙ ГЛОБУСЪ. За да иматъ вярно изображенне на земнѫтѫ повьрхнина, зематъ шаръ, който има ось PP_1 (чьрт 26), около която той може да ся вьрти и която съ краицата си е приячена въ вертикално мядно колелцѣ MN. Това дирнето влазя въ друго горизонтално колелцѣ HR, кое ся поддьржа отъ подложкѫтѫ C. Такъвъ шаръ ся нарича *земенъ глобусъ*, а за да изобразятъ вьрху него различнытѣ мѣста на земнѫтѫ повьрхность, постѫпатъ тѫй: Преди сичко врьхъ шарътъ начьртаватъ голямъ кржгъ EQ, перпендикуляренъ къмъ осьтѫ; той ще изобразява екваторътъ. Послѣ прокарватъ голѣмы кржгове, перпендикулярны къмъ екваторътъ; тѣ ще изобразяватъ меридианытѣ. Единъ отъ тяхъ, напр. PBP_1, приематъ за пьрвъ и като считатъ отъ него дължинытѣ по екваторътъ, а ширинытѣ отъ екваторътъ по меридианытѣ, означаватъ врьхъ глобусътъ различнытѣ мѣста на земнѫтѫ повьрхность и тѫй получватъ врьхъ него изображенията на материцитѣ, океанытѣ, рѣкытѣ и пр.

Чьрт. 26.



Когато има глобусътъ, може приблизително да ся опредѣли разстояннето между някои двѣ мѣста. За това зематъ съ пергелътъ разстояннето между двѣ точкы, които изобразяватъ врьхъ глобусътъ даденытѣ мѣста, и послѣ отмѣрватъ това разстояние врьхъ екваторътъ или врьхъ другы по голямъ кржгъ на глобусътъ, който е раздѣленъ на градусы. Въ тѫзи джгѫ на кржгътъ ще ся съдьржатъ толкози