

ніе отъ екваторјтъ, който е начална точка на броеніето и сравненіето, наречася широтина на мястото. И така ся говори, че Неаполь ся нахожда подъ  $40^{\circ} 50' 15''$  на съверната широчина, защо тоя градъ е на такова отстояніе отъ екваторјтъ въ съверната гемисфера.

Понеже меридіанитъ дѣлїтъ екваторјтъ на 370 части или градуси, то астрономитъ и географитъ съсѧ говорили да пріиматъ единъ отъ тія меридіаны за начална точка на броеніето и сравненіето. Тоя опредѣленный меридіанъ ся нарича *пръвъ меридіанъ*. Понеже той дѣли Глобусъ на источни и западни гемисфера, то меридіанитъ, които ся нахождатъ камъ истокъ отъ него, показватъ *источнитъ дѣлжинъ*, а камъ западъ — *западнитъ*. Може, безъ да ся дѣли дѣлжината на источни и западни, да ся начнова броеніето отъ първый меридіанъ камъ истокъ докль да ся свршать сичкитъ градуси. Освѣнь това пространството между всякои два меридіана ся дѣли на минуты и секунды. И така съвсѣмъ ся опредѣлява на какво отстояніе отъ първый меридіанъ ся нахожда даденото място въ всякои гемисфера. И като ся пріеме Феррскій меридіанъ за пръвъ, говорися, че Стокголъмъ ся нахожда подъ  $35^{\circ} 43' 13''$  на источната дѣл-