

тѣ звѣздопазницѣ, която е близо до столицѣ—тѣ имѣе Лондонъ.

32. За да приеми нѣкой право познаніе за положеніе—то на единъ градъ, трѣбва пръвѣ да научи кой Меридіанъ сѣ употрѣбили за да му забѣлѣжватъ дължинѣ—тѣ, и да ѣ приведе на дължинѣ—тѣ отъ Паризъ; това е лесно, кога познава разликѣ—тѣ на Меридіаны—ты. Знае, да речемъ, че Гринвичъ стои 2 стѣпа и 20 мин. камъ Западъ отъ Паризскій Меридіанъ; кога се даде дължина—та на Москвѣ да е  $37^{\circ} 32'$  камъ вѣстокъ на Гринвичъ, трѣбва, за да ѣ докара въ дължинѣ—тѣ отъ заминуваний меридіанъ прѣзъ Паризъ, да извади  $2^{\circ} 20'$  отъ  $37^{\circ} 32'$ , и така остава  $35^{\circ} 12'$ . На—противъ, ако мѣсто—то стояше камъ западъ отъ Гринвичъ, трѣбваше да прибави  $2^{\circ} 20'$ . Така тыя дѣланія достигуватъ въ прибавленіе и изважданіе на разликѣ—тѣ отъ Меридіаны—ты.

33. Параллелни—ти или крѣгове—ти на ширинѣ—тѣ ставатъ по—малки, колкото повече приближаватъ камъ Полюсы—ты (27); а Меридіани—ти или крѣгове—ти на дължинѣ—тѣ, като заминуватъ отъ единый до другой Полюсъ, всички—ти сѣ почти равнодългы; и всички—ти имѣ стѣпове почти равни, безъ да се смѣта малка—та разлика, която произхожда отъ сплясканіе—то на крѣбо—то (17). Зачтото стѣпове—ти на ширинѣ—тѣ се броятъ по Меридіаны—ты, истина е, ако речемъ что всички—ти тыя стѣпове сѣ приблизительно равни.

34. Обаче работа—та не е така и за стѣпове—ты на дължинѣ—тѣ. Ти се броятъ по параллелны—ты; всякой параллелный, колко малкъ и да е, дѣлится всякога на  $360^{\circ}$ ; даклемъ тыя стѣпове сѣ едно слѣдъ друго по—малки спорядъ колкото приближаваме до Полюсы—ты; отгорѣ имѣ параллелный достигнува да е единъ бѣлѣгъ, на когото ширина—та е 90 стѣпове, а дължина—та ничто. Затова исто така е истина, ако кажемъ что стѣпове—ти на дължинѣ—тѣ не