

тж звѣздопазницж, която е близо до столицж—тж имъ Лондонъ.

32. За да приеми нѣкой право познаніе за положеніе—то на единъ градъ, трѣбва пръвѣ да научи кой Меридіанъ сж употрѣбили за да му забѣлжватъ дължинж—тж, и да іж приведе на дължинж—тж отъ Паризъ; това е лесно, кога познава разликж—тж на Меридіаны—ты. Знае, да речемъ, че Гринвичъ стои 2 стѣпа и 20 мин. камъ Западъ отъ Паризскый Меридіанъ; кога ся даде дължина—та на Москвж да е  $37^{\circ} 32'$  камъ вѣстокъ на Гринвичъ, трѣбва, за да іж докара въ дължинж—тж отъ заминуванный меридіанъ прѣзь 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 достигнуватъ въ прибавленіе и изваждане на разликж—тж отъ Меридіаны—ты.

33. Параллелни—ти или кржгове—ти на ширинж—тж ставать по—малкы, колкото повече приближавать камъ Полюсы—ты (27); а Меридіани—ти или кржгове—ти на дължинж—тж, като заминувать отъ единый до другый Полюсъ, всичкы—ти сж почти равнодлгы; и всичкы—ти имъ стѣпове почти равни, безъ да ся смѣта малка—та разлика, която происходитъ отъ сплясканіе—то на кжбо—то (17). Зачтото стѣпове—ти на ширинж—тж ся броятъ по Меридіаны—ты, истина е, ако речемъ что всичкы—ти тыя стѣпове сж приближительно равни.

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