

намъ по`-голѣмъ, и умножаваніе-то на тоя раздалечь ще е сравненъ съ пѣтя, по когото врьвимъ кога приближаваме камъ села-та. Ако прѣмѣстваніе-то ни отгорѣ по тоя пѣть е най-малко, една нога да речемъ, т. е. едно отъ 140,000 на цѣлый раздалечь, явно е что и взаимный раздалечь на точки  $E \epsilon'$  ще е най-малкъ и нечувствителенъ намъ; ако пакъ наше-то прѣмѣстваніе бѣше бескрайно малко, както една линія отъ прѣсть (едно 20,000,000) отдалеченіе-то на точки-ты взаимно ще е сѣще така бескрайно малко. Сега да намѣстимъ въ истѣ-тѣ чрътѣ други прѣдмѣты. Нека си наумимъ, че двѣ-ты точки  $E \epsilon'$  сѣ на двѣ неподвижны звѣзды, и  $\tau$  да е положеніе-то на Земя-тѣ въ единъ отъ крайове-ты на чрътѣ-тѣ и  $\tau \tau'$ . Тая чръта има діаметръ 68,000,000 левгы (66); кога Земя-та е въ  $\tau$ , ще ся намѣри 68,000,000 по`-близо до звѣзды-ты  $E \epsilon'$  или кога ся нахожда при  $\tau'$ ; слѣдователно изъ по` между раздалечь-тѣ на двѣ-ты звѣзды ще ся покаже по`-голѣмъ, освѣнь само ако діаметръ  $\tau \tau'$  е бескрайно малкъ колкото спротивъ линіи-ты и отстоянія-та  $\tau E'$ ,  $\tau \epsilon'$ ; и така е наистинѣ дѣло-то. Зачто, ако при  $\tau$  намираме что звѣзды-ты  $E \epsilon'$  сѣ отдалечены изъ между  $2^0$ , по  $\tau'$  ся намира пакъ отстояніе-то имъ тѣкмо сѣще-то. От-това ся заключава, че линія  $\tau \tau'$  е бескрайно малка колкото спротивъ  $\tau E$ ,  $\tau \epsilon'$ , или съ други рѣчи, че 68,000,000 левгы сѣ една точка само сравняваны съ отстояніе-то на звѣзды-ты отъ насъ. Ако разлика-та бѣше само половина секунда, тѣя звѣзды щѣтъ сѣ отдалечены отъ насъ 430,000 пѣти повече нежели Слънце-то, сир. 30 диліоны левгы. Обаче тая разлика не е ни то половина секунда; доклемъ отстояніе-то имъ е още по`-голѣмо.

101. За тѣхъ причинѣ и два-та полюса на Земя-тѣ, коѣ-годѣ странѣ и да има тя на чрътѣ-тѣ си, сочѣтъ всякога камъ исты-ты точки на небо-то. На-истинѣ, ако спорядъ точкѣ  $\tau$  (чрът. 19) земный