

Петы-тѣ стотины звѣзды, кои то были избраны за изслѣдваніе, были раздѣлены на три дѣла, споредъ величина-та на собственно-то имъ годишно движеніе. Първыя дѣль съдържалъ само таквизи звѣзды, кои-то са движали съ скоростъ не по-малка отъ една секунда пространство въ продвиженіе на една година. Макарь това движеніе и да са покаже много бавно, обаче посока-та му въ сто години може да са опредѣли съ много голѣма точность. Едно общо изслѣдваніе върху посока-та, по коя-то звѣзды-тѣ отъ този първый дѣль са движжтъ по видимому, показало мѣсто-то на небе-то, къмъ кое-то трѣба да са движе наша-та слънчова система; и сега са наченхло изслѣдваніе-то, кое-то имало за цѣль вѣрно да опредѣли тѣзи точка. За да са достигне това, пріета была една точка, и съ прѣдположеніе, че тя е вѣрно избрана, направено было исчисленіе за да са намѣри посока-та на движенія-та на всички звѣзды, кои-то съставлявали първыя дѣль, и опредѣлены были жгли-тѣ, кои-то са образувать отъ линіи-тѣ на посока-та и меридіана.

Ако движеніе-то на тѣзи звѣзды произлѣзва отъ систематическыя параллаксъ и ако вѣрно е пріета посока-та на слънчово-то движеніе, то исчисленны-тѣ жгли на посока-та, ще са съгласяватъ съ жгли-тѣ на посока-та, кои-то сж опредѣлены по наблюдения-та. Като са сравнятъ тѣзи жгли лесно може да са види разность-та; а като са промѣни производно избрана-та точка, може да са направи, що-то тѣзи разности да достигнжтъ до най-малка-та си величина. Точка-та, коя-то даде най-малкы-тѣ разности между наблюдаемы-тѣ и исчислены жгли, ще бѣде именно тя сама, къмъ коя-то са стрѣми наша-та слънчова система. Таквозъ е умо-заключеніе-то на Аргеландера и такъвъ е редъ-тъ на изслѣдванія-та, на кои-то той е основавалъ рѣшеніе-то на тѣзи велика задача.

Като склучилъ изслѣдванія-та, кои-то были основаны на първыя дѣль звѣзды, що са движяли по-бърже отъ звѣзды-тѣ на останалы-тѣ дѣлове, и като намѣрилъ на небе-то точка-та, коя-то отговаряла на тѣхны-тѣ движенія, той пристжпилъ къмъ изчисленія-та, кои-то са отнасяли до вторыя дѣль. Звѣзды-тѣ на този дѣль са движяли всяка година на едно количество по-голѣмо отъ половина, но по-малко отъ една цѣла секунда. Результаты-тѣ ижкъ оправдали прѣдположеніе-то, и посока-та на слънчова-та система, намѣрена по този начинъ, много вѣрно са съгласявала съ посока-та, коя-то была получена отъ първыя дѣль. Още едно потвържденіе было получено отъ исчисленіе-то, кое-то са основавало върху движенія-та на третія и послѣднія отъ дѣлове-тѣ, на кои-то Аргеландерь раздѣлили избраны-тѣ си петстотинъ звѣзды. Този окончателенъ изворъ рѣшилъ — и, вѣроятно, за вынаги — велика-та истина, че наше-то слънце, съ всяка-та си планетна и кометна систем., са стрѣми прѣзъ пространство-то къмъ една точка, на коя-то мѣсто-то трѣба да е въ окржность-та на единъ кржгъ, на кой-то діаметра е почти равенъ съ четьре діаметра на мѣсяца.

Веднаждъ като са опредѣлила дѣйствителность-та на слънчово-то движеніе, астрономы-тѣ не са забавили да провѣрятъ и распространятъ това чудно изслѣдваніе. Результаты-тѣ на Аргеландера са потвърдили отъ изслѣдванія-та на Отто Струве, сынъ-тъ на знаменитыя директоръ на Импе-