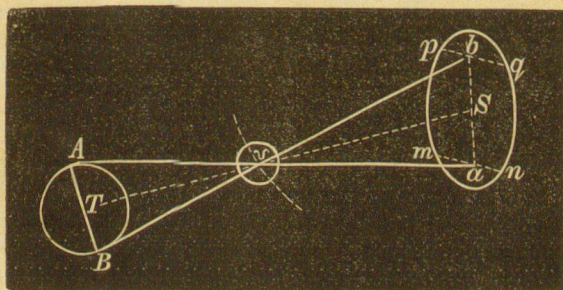


Меркурий; като измѣрваме на дължина и на ширина диаметрътъ на кръглото черно пятно, въ видѣ на което ся явява въ това време Венера, връхъ свѣтлый дискъ на слънцето, не може да ся забелѣжи въ пятното ни най малкъ стиснатинъ; въ отъ това не трябва йоще да ся заключи, че Венера има фигурата на съвършенъ шаръ, защото ако стиснатината ѝ бѣше даже равна на земнѣтъ стиснатинъ, тогава нещяхме да го забелѣжимъ при незначителныѣ размѣры на жгълный Венеринъ диаметръ, който въ времето на преминуванieto ѝ презъ слънцето не е по голямъ отъ 1'. Знакътъ на Венеръ е ♀.

113. ОПРЕДѢЛЕНИЕ НА СЪЛНЕЧНЫЙ ПАРАЛЛАКСЪ
Да ся наблюдава минуванieto на Венеръ презъ слънцето е твърдѣ важно, защото, то ны дава възможность да опредѣлимъ съ голямъ тѣхность горизонтальный параллаксъ на слънцето, а слѣд. и разстоянieto на слънцето отъ земѣтъ. Нека S (чрт. 85) да представлява слънцето, v — Венера, T — земѣтъ, A и B — двѣ мѣста върху земѣтъ, кон ся намирътъ върху краищата на диаметрътъ, кой е перпендикуляренъ къмъ еклиптикѣтъ. За наблюдательтъ, кой ся намира въ A , планетата ще ся мърда върху слънчевый дискъ по хордѣтъ mn ; а за наблюдательтъ въ B по хордѣтъ pq ,

Чрт. 85.



коя е паралелна съ mn и ся намира отъ нея на някое разстояние ab . Тр.-цитѣ ABv и abv сж подобны, а отъ това

$$\frac{ab}{AB} = \frac{va}{Av}.$$

Нъ av е почти равно на Венериното разстояние