

линя, на която количеството е 6 или 7 пѣти по голямо отъ онова количество, което получава земята. По някога въ времето на долното съединение Меркурий ся намира върхъ линиѣта, коя съединява земята съ слънцето, и тогава можемъ да го видимъ върхъ слънчовый дискъ въ видъ на малко кръгло пятно, кое ся мърда отъ *W* къмъ *O*. Това явление ся нарича *преминування на Меркурия презъ слънцето* и ся случва твърдѣ на рядко, отъ това, че орбитата на Меркурия ся намира не въ площѣта на еклиптиката, а е наведена къмъ нея подъ ъгълъ въ 7° . Меркуревыи знакъ е ☿.

412. ВЕНЕРА. Спорѣдъ бляскавинѣта си Венера заема първо място не само между планетитѣ, нъ и между неподвижнитѣ звѣзды. Когато тя ся намира по источникѣ стърня на слънцето, можемъ да ѝ видимъ тосъ часъ подиръ като залѣзе слънцето и тогава тя ся нарича *вечерница* (вечерня звѣзда, *Vesper* — отъ старитѣ); а когато тя премине на западъ отъ слънцето, можемъ да я видимъ малко преди то да изгрѣе и тогава ся нарича *зорница* (утрѣнна звѣзда, *Lucifer* — у старитѣ). Бляскавината на Венерѣ ся измѣнява отъ една стърня по причинѣ на фазитѣ, които представлява; отъ другѣ — по причина дѣто значително ся измѣнява видимый ѝ диаметръ — отъ $9''$ до $1'$; по някога тя блѣщи толкова ярко, щото може и денемъ да ся види съ просты очы. Истинскыйтъ диаметръ и обемътъ на Венерѣ е малко по малкъ отъ диаметрътъ и обемътъ на земята. Изъ наблюденията на пятната, кои сѣ были забелѣжены върху повърхностьта на Венерѣ, намѣрено е, че тя ся върти около осьѣта почти въ сѣщото време, какъто и земята; около слънцето ся обръща тя за 225 дни; осьѣта на обръщанието е наведена къмъ орбитѣта подъ ъгълъ 18° ; отъ това расподѣлението на климатитѣ върху Венерѣ трябва да бѣде съвсѣмъ друго, а не каквото е върху земята. Когато Венера има видъ на сѣрпъ, то вътрѣшната му линия представлява постъпенно преминувание отъ свѣтлинѣ къмъ сянкѣ, отъ което заключаваѣтъ, че Венера е забиколена отъ атмосферѣ; а защото тѣзи линия е жбчеста какъто вътрѣшната линия на лунный сѣрпъ, то мислятъ че върху Венера има горы, высочината на които е 6 пѣти по голяма отъ высочинѣта на земнитѣ горы.

Преминуванията на Венерѣ презъ слънцето ся случваѣтъ ѣноще по на рядко, отъ колкото преминуванията на