

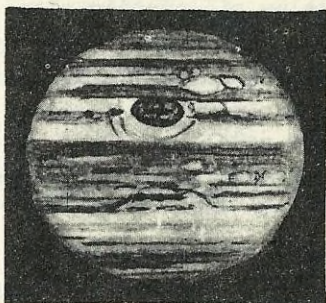
BOLYGÓMEGFIGYELÉSEK

I. Jupiter

Aránylag kis műszerrel is észlelhető, általában 8 cm-nél nagyobb refraktorral vagy 10-14 cm-es reflektorral már jó lehetőség kínálkozik. Erős fénye és nagy átmérője folytán viszonylag jól fényképezhető.

Erről bővebb felvilágosítást ad: Róka László
/1106 Budapest, Gyakorló u.14.X.e.43./

A rajzos észleléseket megfelelő elliptikus sablonra készítjük. Az É-D-i irány az erősebb lapultság, a K-NY-i pedig a szélesebb átmérő felé esik.



Jupiter-rajz a The Strolling Astronomer c.amerikai lapból.

Észleléskor feltétlenül jelöljük be az É-D-i irányt! Végezzünk fény- és színintenzitás-becslést! Fényintenzitás-becslés során megállapítjuk a bolygó fényerejét magnitúdókban.

A sávok színe általában a világosvöröstől a sötétszürkéig változik. Ezt észleléskor minél pontosabban jegyezzük fel! A sávokon gyakran jelennek meg sötét foltok,

beöblösödések. Időnként egyik-másik sáv K-NY-i irányban felhasad. Máskor a sávok között a fényes zónákon keresztül déli irányu hidak jelentkeznek. Ezeket észleljük és rajzoljuk pontosan ! Ha egy ilyen objektum a centrálmeridiánon /CM/ áthalad, annak idejét pontosan jegyezzük fel! Ezt az időpontot elegendő másodperc pontossággal felírni. A Jupiter sarki és egyenlitői forgásának sebessége nem azonos. Az egyenlitői vidék gyorsabban, a sarkvidék lassabban forog. Ezért két forgási rendszert különböztetünk meg. /SYSTEM I; SYSTEM II./

A két egyenlitői sáv tengelyforgási ideje $9^h50^m30^s$, magasabb szélességeké pedig $9^h55^m40^s$.

Érdekesség a Nagy Vörös Folt /GRS/, mely szabálytalanul változtatja helyét és sebességét.

A két forgási rendszer /SYSTEM I és SYSTEM II./ centrálmeridiánját /CM/ úgy számítjuk ki, hogy az éjjélhez megadott adathoz, mely a csillagászati évkönyvben található, hozzáadjuk az észlelés pillanatáig eltelt elfordulás értékét. Vagy pedig úgy, hogy a következő nap 0 UT-jéből kivonjuk az észlelési idő és az éjjél közt eltelt időt. A rajzon tüntessük fel a CM I. és CM II. értékét !

A CM I. 1 óra alatt $36^{\circ}6'$ -et; 5 óra alatt $182^{\circ}9'$ -et; a CM II. 1 óra alatt $36^{\circ}3'$ -et; 5 óra alatt $181^{\circ}3'$ -et fordul el.

A GRS eléggé kiterjedt objektum, hosszúságát könnyű kiszámítani, külön-külön meg kell határozni a nyugati, a keleti csucok és a középső rész CM-jét, és a három adat középértéke megadja a folt hosszúságát.

Aki címre megfelelő megfigyeléseket küld, annak észlelését továbbítom az A.L.P.O-nak.

Legközelebb a Saturnus észlelésének módjáról olvashattok beszámolót.

Várom észleléseiteket, jó munkát kívánva:

Deicsics László

1144 Budapest, Ond vezér park 2-4.

III.em.74.

Készült a TIT Rotázemében Bpest.VIII..Bródy S.u.16.
Gy.sz.76/2408 -1000 pld. 1,5 A/5 iv
Kiadásért felelős:Radványi Gáspár

