

Változós érdekességek

➔ EZ PEGASI

Az EZ Peg kétes hirnévre tett szert az utóbbi 40 évben; szerepelt mint szabálytalan, ismeretlen típusú, U Gem változó és szimbiotikusként is említették. Különös viselkedését először Alden írta le, 1958-ban. Ugy találta, hogy 1943-ban a normális G5-ös szinképből feltűnt egy B csillag. Mumford az EZ Peg sajátmozgásának vizsgálata közben megállapította, hogy az EZ Peg változócsillag, egy magnitúdónál is nagyobb amplitúdóval. Ezt 1968-ban Meinunger kétségbe vonta, miután áttanulmányozta az 1926 és 1967 között készült sonnebergi lemezeket. Vizsgálata szerint a csillag változása nem lehet nagyobb $0^m,4$ -nál. Pope 1983-ban tette közzé az AAVSO 1972-82 közötti észleléseit, melyek szerint az EZ Peg ebben az időben $9,6 \pm 0,2$ magnitúdós volt.

1972-ben Irvine készítette a szinképet a csillagról, az eredmény: G5 V, erős H emisszióval. Ebből és az 1943-as kitörés tényéből vonta le azt a következtetést, hogy az EZ Peg egy különleges U Gem változó. Szkody 1977-ben publikált fotoelektromos észlelései azonban nem támasztották alá ezt az elképzelést.

Újabb, 1983-as GEOS-észlelések alapján a csillag fényessége $0^m,1$ -n belül konstans. Ez azt sejteti, hogy az 1943-as kitörés valójában nem zajlott le - a kutatók rosszul értelmezheték az akkori alacsony diszperziójú szinképeket.

Az összetett szinképi /G5 + KO/ rendszer feltehetően RS CVn típusú kettős; az 1977-ben Popper és Ulrich által publikált eredmények alapján a periódus 2,5 és 10 nap között van, Kitt Peak-i adatok 3-4 napra utalnak.

GEOS Circular - Kvi

➔ CH CYGNI

Ez a fényes Z And típusú csillag 1976 óta nem volt olyan halvány, mint az utóbbi időben. Ez teszi indokolttá a csillag minimum térképének közlését. A térkép először az AAVSO Circular 24-es számában jelent meg /1972. okt./

Az itt közölt fényesség értékek Howard Landis fotoelektromos méréseinek eredményei.

Mzs



➔ A GCVS ÚJ KIADÁSA

A GCVS /General Catalogue of Variable Stars - Változócsillagok Általános Katalógusa/ negyedik kiadásában kb. 28450 objektum található. A szerkesztők több mint 9 ezer különféle forrást használtak fel a katalógus összeállításán. A GCVS negyedik kiadása a tervek szerint öt kötetes lesz.

Az első kötet ez év tavaszán jelent meg, az Andromedától a Cruxig terjedő csillagképek változóit sorolja fel. A második kötet a Cyg-Ori, a harmadik a Pav-Vul közötti csillagképeket veszi sorra. A negyedik kötetben más galaxisok változócsillagai extragalaktikus szupernóvák, optikailag változó kvazárok, galaxismagok adatai jelennek meg. Az ötödik kötet különféle segédtablázatokat tartalmaz.

A PVH tagjai által észlelt változócsillag típusok jelölése némiképp megváltozott, e számunkban már az új jelölési elvek szerint jártunk el. A legfontosabb különbség az, hogy a GCVS is három különféle alosztályt különböztet meg a törpe nóvák sorában: SS Gygni típusú változók, SU UMa változók ill. Z Cam csillagok. Jelölésük: UGSS, UGSU, UGZ. A PVH által észlelt UGSU változók a következők: YZ Cnc, IR Gem, AY Lyr, TY Psc, SU UMa.

Mzs

➔ ALGOL 39

Az Algol májusi számában 9 észlelő 335 megfigyelésének eredményei jelentek meg /12 minimum észlelés, jórészt az RZ Cas-ról és a Per-ről/.

A 39. szám mellékleteként az 1985. második félévi minimum-előrejelzéseket kapták meg az észlelők.

A korábbi gyakorlatnak megfelelően egy fedési változóról - ezúttal az U Oph-ról - jelent meg cikk a kiadvány második felében.

➔ PLEIONE 1985

A Pleione második, 1985-ös évfolyamára szóló befizetési csekket e számunkkal együtt postázzuk. Kérjük azelőlfizetőket, hogy a 100 Ft befizetését igazoló szelvényt vagy annak másolatát Mezősi Csabának is küldjék meg /címe: 7616 Pécs, PF 2/ a gyorsabb ügyintézés érdekében.

Az 1985 első negyed évi adatok a számítógép rendszer meghibásodása miatt jelennek meg késéssel.

Mez - Mzs - Tey