

Változós érdekességek

MIRA GÖRBÉK AZ AAVSO REPORT 38-BAN

Az AAVSO REPORT 38. része az amerikai szervezet eddigi legterjedelmesebb ilyen kiadványa. A 470 oldalas, A4-es formátumú vaskos füzet egész oldalas, jól kimérhető görbékkel közöl az 1975-77-es időszak mira észlelései alapján./Az adatok küldő kérésre "nyersen" is hozzáférhetők/.

A hosszú észlelőlistán 32 magyar névvel találkozunk. A fénygörbék alapján a következő, nálunk is észlelt mirákról van szükség több észlelésre: Y Dra, R Hya, T UMi, R Cam, RR Sgr, R Del, R Lac. Néhány csillagnál igen nagy szórással találkozunk, ami egyrészt nagyon vörös színűkkel vagy a pontatlan összehasonlító sorozatokkal magyarázható. A W Cas, S Cep, V CrB, V Cyg, WX Cyg, U Her, U Lyr, RU Vir, SS Vir esetében 1^m -t meghaladó a szórás. Az X Cas, az R Lep és az U Cyg esetében a szórás megközelíti vagy meg is haladja a 2^m -s értéket.

A PVH - jóval kevesebb - észleléseiből is hasonló következtetéseket vonhatunk le. Észlelőinket továbbra is arra kérjük, hogy a fénybecslés során lehetőleg rövid ideig pillantsanak a vörös színű változókra /mirák, SR-ek, néhány L típusú csillag/ a Purkinje effektus káros hatásainak kiküszöbölése végett.

"Elrettentő példaként" az X Cas fénygörbéjét mutatjuk be az AAVSO REPORT 38 alapján.

MZS

NOVA VULPECULAE 1984 No.1

Nyugatnémet kutatók a Hoher List Obszervatórium 106 cm-es távcsövével készített spektrumok alapján 1,2 kpc-es távolságot állapítottak meg a csillagra. A maximum $6^m,3$ -s látszó fényessége alapján a nóva abszolút fényessége $M_V = -5^m,5$ volt, némiképp halványabb, mint a lassú nóvák átlagos abszolút fényessége.

IBVS 2641

NOVA VULPECULAE 1984 No.2

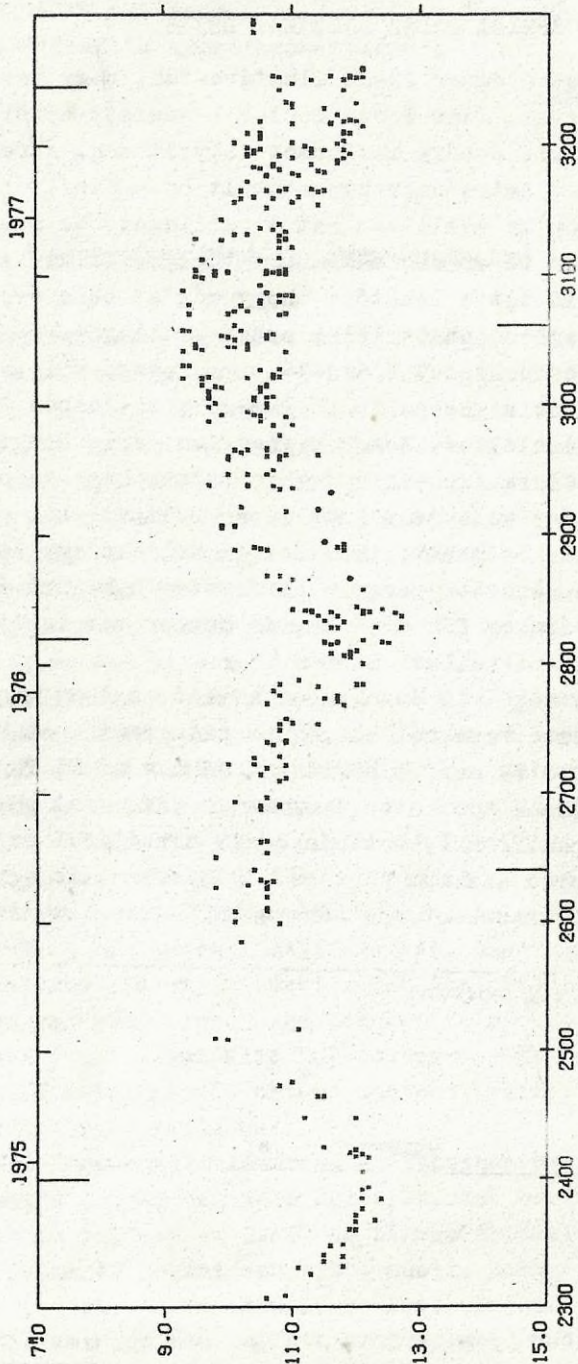
A nóváról december végén 10 PVH észlelés született. Ezek és az IAU Circular 4024. száma alapján rekonstruálni lehet a nóva fénygörbéjének kezdeti szakaszát. Az évtized - eddig - legfényesebb nóvájáról dec. 23-26 között $5^m,5$ körüli észlelések születtek, a maximum pontos időpontja nem határozható meg. A rossz januári időjárás miatt csak szórvány észlelések születtek a csillagról, de a hónap közepén még mindig fényes volt, 7^m körüli. Erdemes tehát észlelésével próbálkozni, még kis távcsövekkel is!

MZS

AM CASSIOPEIAE

Az 1928-ban felfedezett csillagról P. Notni és G. Richter sonnebergi lemezek alapján kimutatta, hogy nagyon rövid periódusú - 9 nap! - Z Cam típusú törpenóva. A csillag $12^m,3$ és $15^m,2$ /p/ között változik.

IBVS 2634



33 0149+58 X CAS

MIRA