

0421+64	RY Cam	SRB	Továbbra is gyors, kb. $8^m,0$ és $9^m,0$ közötti változások jellemzik, ez az utóbbi időszak egyik legérdekesebb fázis szabályos változója! (Térkép: VA 9)
0629+38	UU Aur	SRB	$5^m,5$ és $6^m,0$ közötti halványodott.
0905+67	RX UMa	SRB	A kevés észlelés is szépen kirajolja az egyik „legjobb” távcsőves SR fényesedését $12^m,0$ -ról és $10^m,5$ -ra.
1151+58	Z UMa	SRB	Egynásznak némiképp ellentmondó észlelések alapján $8^m,5$ körüli hullámzások.
1315+46	V CVn	SRA	$7^m,1$ és $7^m,6$ közötti halványodás sejtethető a kevés beérkezett észlelésből.
1336+74	V UMi	SRB	$8^m,2$ és $7^m,7$ között bizonytalankodott.
1633+60	TX Dra	SRB	$7^m,1$ és $7^m,8$ között halványodott.
1640+55	S Dra	SRB	Önmagához képes mindvégig fényes, $8^m,2$ – $8^m,5$ közötti adatok.
1646+57	AH Dra	SRB	Alig változik, zömmel $8^m,0$ – $7^m,8$ körül észlelték.
1826+21	AC Her	RVA	JD 549-kor $8^m,6$ -a főminimumban, JD 590-kor $8^m,0$ -s mellékminimumban.
1842-05	R Sct	RVA	A változóészlelők általános megelégedésére JD 575-kor $7^m,0$ -s főminimumban. November második felében gyorsan visszatényesedett, néhány észlelő $5^m,0$ -s értéket is észlelt.
1927+45	AF Cyg	RVB	$7^m,3$ -ról fényesedik $6^m,9$ -ra.
2033+17b	EU Del	SRB	$6^m,0$ – $6^m,5$ között változott.
2040+17	U Del	SRB	Vlazonylag halvány. $7^m,1$ – $7^m,3$ -a.
2356+59	WZ Cas	RVB	Az utóbbi évek leghalványabb állapotában figyelhetjük meg. Októberben $8^m,0$ közelében, novemberben kissé fényesebb, $7^m,6$ -a.

MIZSER ATTILA

Változós hírek

Nova Sagittarii 2002/4=V4744 Sgr

Vello Tabur ausztrál amatőr csillagász fedezte fel a Sagittarius negyedik nováiját 2002-ben, egy 100-as teleobjektívvel 2002. október 25,44 és 25,48 UT-kor készített CCD felvételeken, $9^m,7$ -s fényességnél. A csillag 2000-es koordinátái: RA= $17^h 47^m 21,724$, D= $-23^{\circ} 28' 22,79$. A területet az OGLE II csoport is megfigyelte az 1990-es évek első felében, és az „új” csillag helyén nem észleltek semmit. M. Fujii spektroszkópiai mérései erős H α emissziót mutattak, így az objektum novaként való azonosítása biztosnak látszik. A felfedezés két történeti érdekességgel is bír: 1. soha nem fedeztek még fel egy éven belül négy novát ugyanabban a csillagképben; 2. ez az első CCD-kamerás novafelfedezés, korábban a nagy látómezejű fotókkal, illetve a vizuális technikával bukkantak rá a novákra. A CCD-technika láthatóan ezt a hagyományos amatőr csillagász területet sem hagyja érintetlenül... (IAUC 8001, 8003, 8004, 8006 és vsnet-es anyagok alapján – Ksl)