

183308	X	Oph	Igen lassan fényesedett májusban, a hónap végén $3^m,2$ . /Btl, Kvi, Mzs, Too/
190108	R	Aql	Áprilisi minimuma után erőteljes fényesedés jellemezte, május végén már $7^m,6$ . /Mzs, Pps, Too, Zal/
193449	R	Cyg	$14^m,5$ -vel minimumban van, ez az érték a vártnál 6 tízedes magnitúdóval kisebb! /Mzs, Pps/
194632	Chi	Cyg	$11^m,3-9^m,3$ között fényesedett, közeledik a maximumhoz. /Kka, Kvi, Mzs, Pps, Too/
201647	U	Cyg	Májusban $10^m,4$ -s minimumát észlelték megfigyelőink. /Kka, Mzs, Pps/
204016	T	Del	Csak negatív megfigyelés készült, ugyanis mély, $15$ magnitúdó körüli minimumban van. /Mzs/
210368	T	Cep	Március végi maximuma után periódusának megfelelően halványodik, május végén $7^m,0$ . /9 észlelés/
235350	R	Cas	Május elejére várt minimuma pontosan következett be, legnagyobb fényessége $7^m,2$ volt. /Kvi, Mzs, Too/

SZÓKE BALÁZS

## Változós érdekességek

### ➔ AZ ELSŐ RÖNTGEN NÓVA

Klasszikus nóva röntgensugárzását elsőként három német csillagász mérte meg. Tizenöt hónappal a Nova Muscae 1983 kitörése után H. Ogelman, K. Breuerman és J. Kautter az EXOSAT minden eddiginél érzékenyebb röntgen detektoralval fedezte fel a csillag röntgensugárzását.

A sugárzás két különböző forrásból származhat: a nóva kitörés lökéshulláma felfűtheti az intersztelláris gázt vagy - ami sokkal valószínűbb - a fehér törpe komponens felszíne lehet a sugárforrás.

Az utóbbi esetben a csillag felszíni hőmérséklete 350 ezer Kelvin, teljes röntgen kibocsátása sokszorosa a rendszer látható tartományban mért sugárzásának. Korábban már feltételezték, hogy a nóvák sokkal tovább termelnek energiát mint az a látható tartományban mutatott viselkedésükből következne.

Sky and Telescope - 1985 jún.

### ➔ KÖZLEMENY

A PVE 11. találkozója 1985. október 12-én kerül sor a Kecskeméti Planetáriumban, de. 10 órai kezdettel. Minden észlelőnek és a változócsillagok megfigyelése iránt érdeklődőket szeretettel várunk. A programról a következő számban írunk bővebben.

PVE