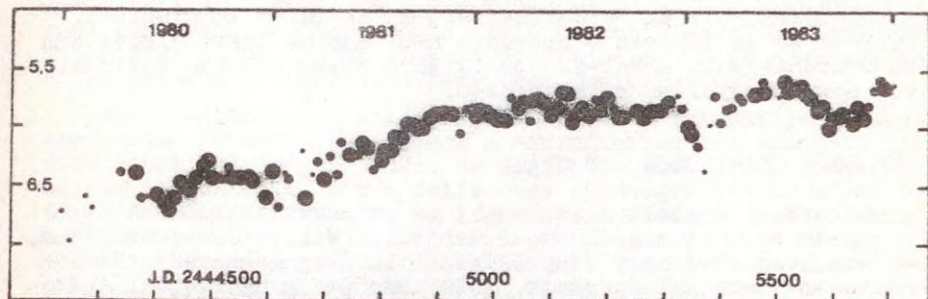


szük a következő maximum idejének - 5300 nap körüli érték adódik.

A fedés periódusa 4,85 év. Az utolsó 1979/80 telén következett be, akkor a fényesség $0^m,6$ -t esett, egészen $7^m,0$ -ig. A következő fedés 1984 végére várható.



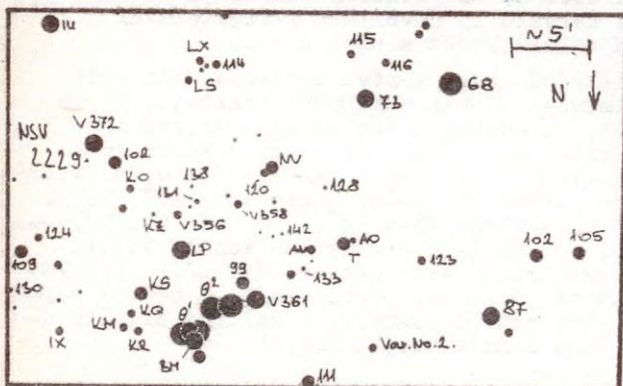
A CH Cygni fénygörbéje 10 napos átlagok alapján készült. A pontok 1-2, a kis korongok 3-6, a nagyok 7-nél több észlelés átlagát jelentik.

KOVÁCS ISTVÁN

"UJ" VÁLTOZÓCSILLAG AZ M 42-BEN

A The Astronomer 238-as száma számolt be az Orion-köd egyik feltételezett változójának, az NSV 2229-nek "újra-felfedezéséről". A csillagot R. Chanal /Saint-Etienne, Franciaország/ egy 1983. dec. 29-én készült felvételén vette észre, a V372 Ori közelében /lásd a térképet!/. A korábbi fotografikus észlelések csak egy központi sűrűsödést mutató ködösséget jelez.

Az NSV 2229-et L. Rosino és A. Cian fedezte fel. 1962-ben megjelent közleményük szerint a csillag $14^m,9$ - $15^m,5$ között változik infravörösben, fotografikusan $17^m,5$ -nél halványabb volt.



Az NSV 2229 az 1983/84-es észlelési időszakban Huru-hata fotografikus észlelései szerint igen aktívan változott. A gyors fluktuációk $13^m,2$ - $14^m,5$ között zajlottak. 1984. márc. végére a csillag fényessége meghaladta a 13^m -t.

Az itt elmondottak alapján lehetséges, hogy az

NSV 2229 FU Ori típusú változócsillag, így a fényesedést esetleg tovább folytatja. Bármilyen legyen a helyzet, arra kérjük nagyobb távcsővel rendelkező észlelőinket, vegyék fel programjukba ezt az érdekes változót.

MIZSER ATTILA