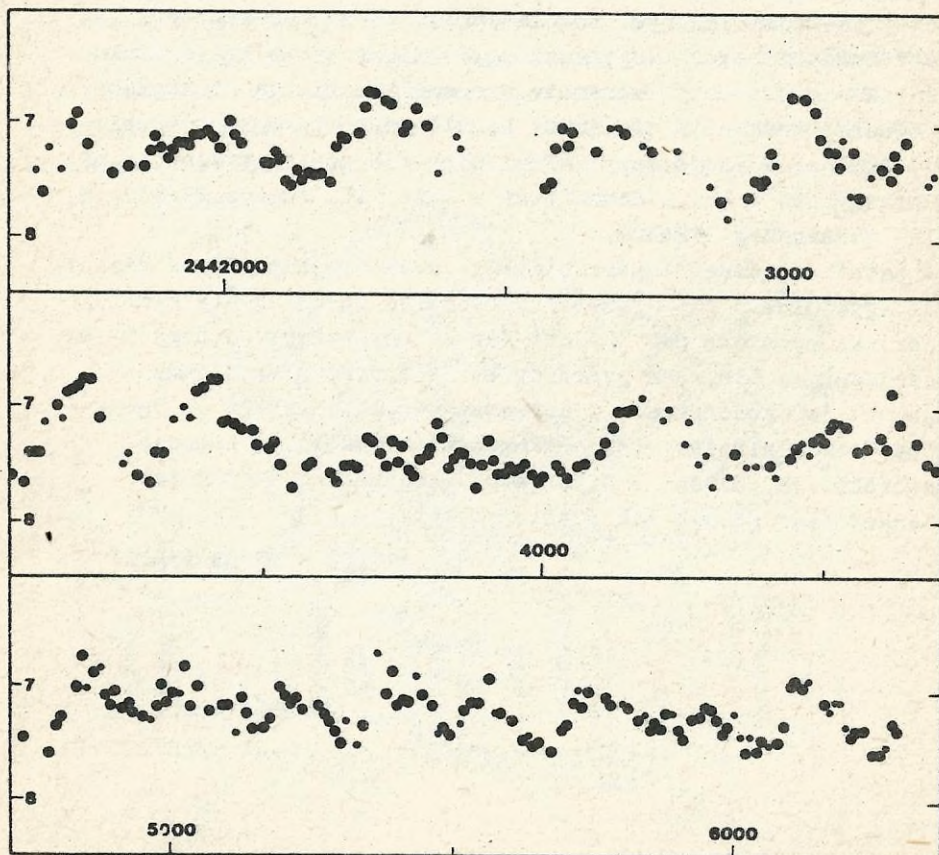


WZ CAS 1973-85

A WZ Cassiopeiae az egyik legismertebb és legészleltebb binokulár változó, nem messze látható a β Cas-tól. Sajnos nem hálálja meg az észlelők lelkesedését, a változás mértéke jóval alatta marad a katalógusban megadottnak.

Az 1972 december - 1985 augusztus közötti időszakban 69 észlelő összesen 1601 észlelést végzett; az adatok eloszlása nem egyenletes, 1975-ben pl. 28 észleléssel igen alulészlelt volt a csillag, míg 1981-ben és 1982-ben egyaránt 202 adat érkezett róla.

A GCVS szerint a WZ Cas SRB típusú, $6^m,9-9^m,5$ között 186 napos periódussal változik. A PVH adatok alapján fényessége $6^m,7-7^m,7$ közötti, a változás átlagos amplitúdója $0^m,5$. A periódus 1977-ig 400 nap körüli volt, ami kétszerese a katalógusadatnak. 1978 elején kétéves stagnálás kezdődött, majd 1979 végén visszaállt a félszabályos változás. 1980-tól a periódus már 198 nap, ez már közel van a "hivatalos" 186 napos értékhez.



A GCVS-ben említett átlagfényesség-változás nem mutatható ki; talán létezik egy 2800 ± 500 napos, $0^m,2$ amplitúdójú másod-periódus, de ez az adatok szórása miatt nem dönthető el egyértelműen.

A fénygörbe 10 napos átlagok alapján készült, a kis pontok 1, a nagyobbak 2-15 észlelést jelentenek. A csillag térképe legutóbb a PVH Változócsillag Atlasz 6. részében jelent meg.

KOVÁCS ISTVÁN

Változós érdekességek

➤ IS GEMINORUM

Bemporad 1912-es vizuális mérései után az IS Gem-et továbbra is kizárólag vizuálisan észlelték. A megfigyelések $0^m,3$ -s 40-50 nap periódusú változásokat mutattak. Crimi és Mantegazza 1984-es spektroszkópikus észlelései szerint a radiális sebesség csekély változásokat mutat.

E. Poretti az Osservatorio Astronomico di Merate 50 cm-es teleszkópjával 1983-85 között 13 fotoelektromos mérést végzett a csillagról V fényben. A 13 különböző éjszakán végzett mérésorozat az IS Gem fényességének állandóságát bizonyítja. Így az IS Gem-et is a VW Dra-hoz hasonlóan konstans SRd változók közé kell sorolnunk.

A csillagot a GEOS tagjai is észlelték. Az 1974-82 közötti vizuális észlelések gondos analizise nem mutat a valószínű hibánál $0^m,1$ / nagyobb mérvű változást.

/Az IS Gem-et 1973-79 között az MTA Csillagászati Kutató Intézetben is észlelték a szabadság-hegyi 60 cm-es távcsővel. A 26 fotoelektromos adat szintén az állandó fényességet erősíti meg. Az IS Gem-et a PVH 1982-ben törölte programjából/.

IBVS 2770 - Mzs

➤ VY UMRSAE MAIORIS

A Sonneberg Mitteilungen 1985-ben megjelent 10/5-ös számában M. Rätz és K. Rätz az 1980-84-es időszak VY UMA észleléseit dolgozták fel. Munkájukhoz 915 db AKV és PVH megfigyelést használtak fel /11 PVH észlelő 280 megfigyelést végzett/.

MZS

➤ FELHÍVÁS SR-ÉSZLELÉSEKRE

Sajnos a PVH észlelők elhanyagolnak sok olyan, nagy amplitúdójú változót, melyek már 8 cm-es távcsővel is láthatók. A következő csillagoknál sokkal több észlelésre lenne szükség a teljes fénygörbe elkészítéséhez: RU And /VA 7/, S Aur /VA 3/, RS Aur /VA 1/, UV Aur /VA 9/, S Cam /VA 9/, RU Cyg /VA 4/, S Per /VA 5/, BU Per /Meteor 85/5/, R UMi /VA 4/.

A csillagok többsége SRA típusú, 1-2 magnitúdós amplitúdóval. A zárójelben a csillag észlelőtérképének közlési helyét tüntettem fel. /Az UV Aur és az S Cam térképe jövőre jelenik meg!/
KVI