

Переченные звезды 22, № 2, 248, 1985
Variable Stars, 22, No 2, 248, 1985

Новая затменная переменная в Кассиопее СПЗ 2511*)

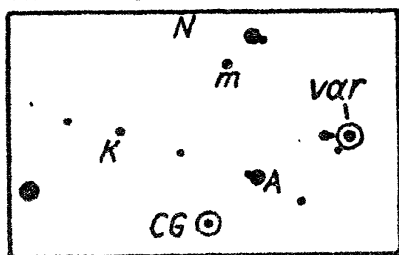
Л.Н.Бердников

New Variable Star in Cassiopeia SVS 2511*)

by L.N. Berdnikov

The comparison star "b" by Parenago and Kukarkin, 1940 of CG Cas was found to be an eclipsing variable with the period of 4.^d94208. The results of photographic study of the star based on Moscow collection of plates are given.

При просмотре пластинок фототеки ГАИШ выяснилось, что звезда сравнения *b* для цефеиды CG Cas (Паренаго, Кукаркин, 1940) меняет свой блеск.



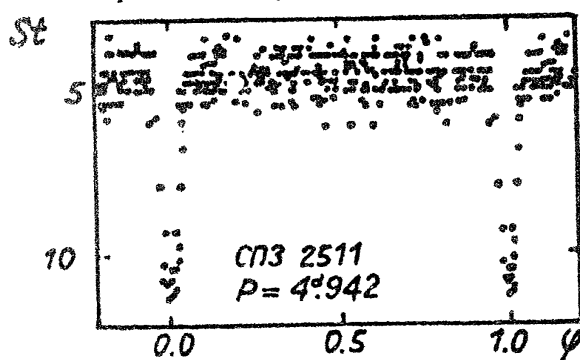
★	st
A	0.0
m	8.4
K	14.5

Рис.1.

Степенная шкала звезд сравнения (рис. 1) приведена в табл. 1. Всего в интервале JD 2438642—44570 было получено 389 оценок блеска. Звезда оказалась затменно-переменной с элементами:

$$\text{Min JD}_0 = 2442337.328 + 4.^d94208 \cdot E.$$

На рис. 2 изображена средняя кривая изменения блеска.



По двум пластинкам, полученным с объективом "Индустар-17", определены координаты звезды (1950.0): $\alpha = 23^h57^m48^s \pm 0.^s5$, $\delta = +60^\circ43'0 \pm 0'1$.

Рис. 2.

Литература

Паренаго П.П., Кукаркин Е.В., 1940, ПЗ 5, 331.

(Саратовский госуниверситет

Поступила в редакцию
26 июля 1982 г.

*) V654 Cas (ред.).