

Затменная переменная КЗП 28*

С.М. Шугаров

Eclipsing Variable CVS 28

by S.Yu. Shugarov

Звезду открыл Белявский (1936) и независимо Паренго (1938), Ефремов (1949) предположил, что эта звезда — затменная. Гетц и Венцель (1972) определили спектральный класс (A–F).

Я оценил эту звезду на 418 пластинках, полученных в фотографических лучах или в системе, близкой к В.

Карта окрестностей дана на рис. 1. В табл. 1 приведены величины звезд сравнения, определенные путем привязки к стандарту вокруг BM And (А вени, Хунтер, 1969) по двум пластинкам 40-см астрографа с помощью ирисового фотометра ГАИШ.

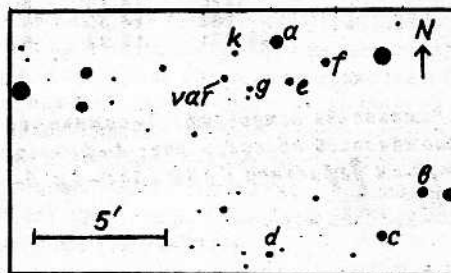


Рис. 1.

Таблица 1.

	m_{pg}
a	12.78
b	12.85
c	12.95
d	13.10
e	13.52
f	13.61
g	14.16
k	14.50

Звезда оказалась действительно затменной. Поиск периода велся на ЭВМ БЭСМ-4М по программе X-5 (Холопов, 1970). Получены следующие элементы:

$$\text{Min} = 2442819.266 + 3^d 37472 \cdot E,$$

Тип — EA, Max = $12^m 9$, Min = $14^m 7$ (pg). $D = 0^p 15$.

Кривая блеска приведена на рис. 2.

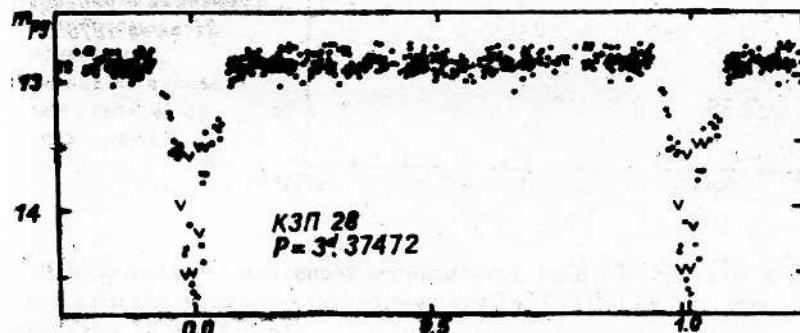


Рис. 2.

Первые два ослабления (JD 2416730.408 и 17793.438) не ложатся на среднюю кривую блеска. Очевидно, между JD 2417793 и 28068 произошло изменение периода. Все замеченные ослабления ($m_p < 13^m.2$) даны в табл. 2.

Таблица 2

JD 24...	m_p	Примечания	JD 24...	m_p	Примечания
16730.408	13.75	1	38290.467	<13.5	3
17793.438	<13.5	1	300.439	14.33	3
28068.288	13.55	2	.462	14.29	3
35347.530	13.59	1	641.478	13.49	3
36866.354	13.70	3	.502	13.35	3
920.184	13.49	3	651.479	14.62	3
37193.445	13.45	3	.570	<14.2	3
.469	13.54	3	39029.401	<13.3	3
561.442	14.56	3	.425	<13.3	3
.467	<14.5	3	40453.491	13.54	4
578.382	13.71	3	42657.442	13.57	5
.410	13.77	3	.467	13.44	5
605.354	14.65	3	731.335	13.24	5
905.511	13.53	3	.359	13.29	5
912.463	<13.5	3	802.292	13.54	6
939.374	<14.5	3	819.197	<13.8	6
.400	<13.6	3	.226	14.10	6
38263.538	13.28	3	.283	14.32	6
290.440	14.39	3	826.221	13.22	6

Примечания:

1—экваториальная камера; 2—симеизский астрограф; 3—семикамерный астрограф Одесской астрономической обсерватории; 4—фотографический атлас Веренберга, 5—70-см рефлектор ГАИШ (АЗТ-2); 6—50-см камера Максимова (АЗТ-5).

Литература

Авени, Хунтер, 1969—Aveni A.F., Hunter I.H., AJ 74, 1021.
 Белявский С.И., 1936, Пулк, циркуляр 19.
 Гетц, Венцель, 1972—Götz W., Wenzel W., MVS 6, H 2, 35.
 Ефремов Ю.И., 1949, ПЗ 7, № 1, 40.
 Паренаго П.П., 1938, ПЗ 5, 158 (54).
 Холопов П.Н., 1970, Труды ГАИШ 40, 72.

ГАИШ

Поступила в редакцию
 21 июня 1976 г.