

Поведение переменной несколько необычно. Обнаружены резкие колебания блеска, достигающие до 0.8^m за интервал времени 0.1 , из-за чего происходит сильный разброс точек отдельных наблюдений по всей кривой. Никакой периодичности в таких колебаниях по нашему материалу установить не удалось.

В заключение выражаем благодарность Х.Албо из Астрофизической обсерватории им. В.Я.Струве и сотруднику Таллинской АО П.Кальву за советы и критические замечания при выполнении настоящей работы.

Литература:

1. Х.Албо, Тарту публ. 34, 183, 1964.
2. Х.Албо, ПЗ 12, 427, 1960.
3. A. Hoag et al, Publ. Naval. Obs., 17, p.7, 345, 1961.

Таллинская астрономическая обсерватория,
Эстонское отделение ВАГО.

Июнь, 1968 г.

НОВАЯ ЗАТМЕННАЯ ПЕРЕМЕННАЯ ТИПА АЛГОЛЯ В СТРЕЛЕ - СПЗ 1676

П.В. Кальв

The New Algol-type Eclipsing Variable in Sagitta-SVS 1676 by P. V. Kalv

Переменность блеска звезды обнаружил Ю.Кэстлане в Таллинской астрономической обсерватории. Автором на микрофотометре МФ-2 измерен блеск звезды на 213 Тартуских пластинках. Координаты $1900.0: \alpha = 19^h 31^m 58^s$; $\delta = +18^\circ 39' 3''$.

Блеск звезд сравнения в системе, близкой к В, V Джонсона и Моргана, определялся привязкой к стандарту в NGC 6802 на пластинках, сфотографированных с помощью камеры Шмидта Астрофизической лаборатории АН Латвийской ССР.

Таблица 1.

	B	B-V
a	12.7^m	$+0.6^m$
b	13.1	0.5
c	13.4	0.9
d	13.5	0.8
e	13.9	0.8
f	14.1	0.7
g	14.2	1.1
h	14.3	0.4
к	14.6	0.7

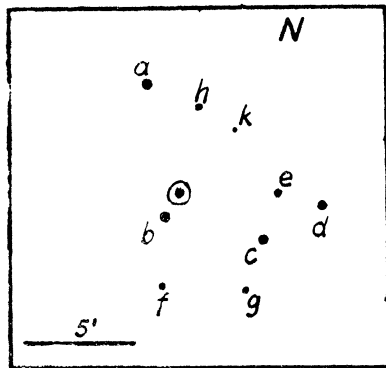


Рис. 1

Из наблюдений получено три нормальных минимума (Табл.2):

Таблица 2

Min hel	E	O-C	n
2434191.47	-167	+0.002	5
5611.30	- 20	-0.006	4
6370.53	+ 51	+0.005	4

Методом наименьших квадратов найдено:

$$\text{Min hel} = \text{J.D. } 2435838.086 + 9.55999 \cdot E \\ \pm 5 \quad \quad \quad \pm 5$$

Средняя кривая блеска приводится в табл.3 и на рис. 2 кружками (точками изображены отдельные наблюдения).

Таблица 3

Фаза	B	n	Фаза	B	n	Фаза	B	n
0.011	14.10	3	0.330	13.09	14	0.701	13.14	14
.026	13.31	4	.397	13.08	14	.770	13.08	13
.059	13.09	15	.439	13.08	14	.830	13.08	14
.117	13.08	15	.496	13.16	14	.921	13.08	14
.192	13.11	15	.569	13.10	14	.980	13.81	4
.265	13.12	14	.637	13.13	14	.992	14.05	4

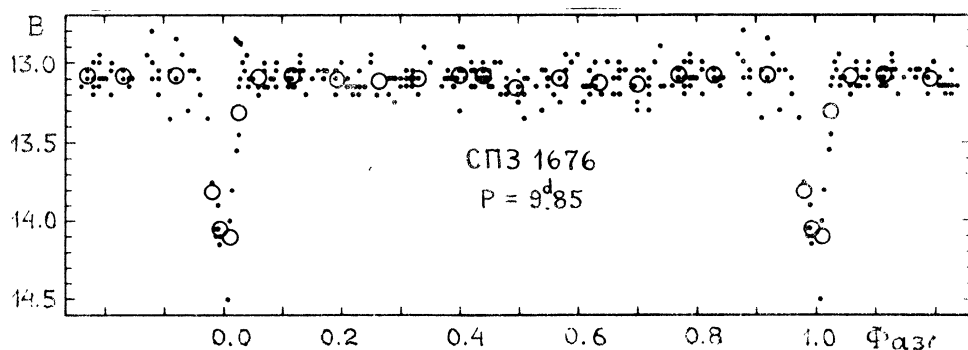


Рис. 2

По средней кривой блеска определены: средняя квадратическая ошибка отдельного наблюдения $\sigma = \pm 0.09$; $\text{Max} = 13.10$; $\text{Min I} = 14.4$; и $D = 0.07$; $d = ?$.

Min II , если вообще существует, не глубже 0.06 . При фазе переменной 0.018 $B-V = 1.0$.

Таллинская астрономическая
обсерватория

август, 1968 г.