

Переменные звезды 20, 555–556, 1978

Variable Stars 20, 555–556, 1978

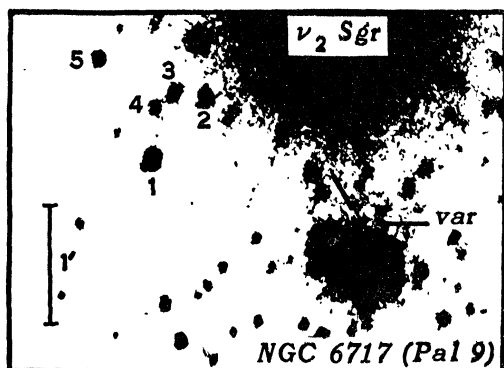
Переменная звезда в шаровом скоплении NGC 6717 (Pal 9)

В.П. Горанский

Variable Star in the Globular Cluster NGC 6717 (Pal 9)

by V.P. Goranskij

При просмотре на блинк-компараторе снимков 40-см астрографа Крымской станции ГАИШ в шаровом скоплении NGC 6717 ($18^{\text{h}}52^{\text{m}}1-22^{\circ}47'$, 1950) открыта новая переменная звезда. Ее координаты относительно центра скопления $X=0''$, $Y=+20''$. Звезда получила предварительное обозначение СПЗ 2200.



*	B
1	14.83
2	14.92
3	15.34
4	15.85
5	16.25

Рис. 1.

Блеск переменной звезды оказалось возможным оценить на 75 негативах фототеки ГАИШ с центром $18^{\text{h}}33^{\text{m}}-24^{\circ}$ (шаровое скопление M 22). Оценки блеска производились интерполяционным методом. Точность оценок сравнительно невелика из-за сильного влияния соседних звезд в скоплении.

Привязка звезд сравнения осуществлена на фотометре МФ-2 к стандарту Арпа и Мельбуерна (1959) в шаровом скоплении M 22, звездные величины которого переведены в систему BV Алькаино (1973). Звездные величины звезд сравнения даны в таблице, а звезды сравнения указаны на фотографии (рис. 1) полученной в системе V.

Определение периода производилось на ЭВМ БЭСМ-4М по программе X-3а (Холопов, 1970) сотрудниками Вычислительной лаборатории ГАИШ. Полученные элементы удовлетворяют всем наблюдениям, имеющимся в нашем распоряжении и относящимся к интервалу JD 2441159–43321:

$$\text{Max hel.} = 2441170.317 + 0^{\text{d}}5752110 \cdot E.$$

$$M-m = 0^{\text{P}}15. \text{ Max} = 15.0, \text{ Min} = 16.3.$$

Переменная звезда проектируется на край ядра скопления, размеры которого не превышают $1'$ дуги. Корона скопления незаметна на густом фоне звезд поля. В скоплении есть около десятка звезд, блеск которых

превосходит блеск переменной звезды. Они показывают очень сильную концентрацию к центру скопления, который на фотографиях имеет звездообразный вид.

Сводная кривая блеска дана на рис. 2.

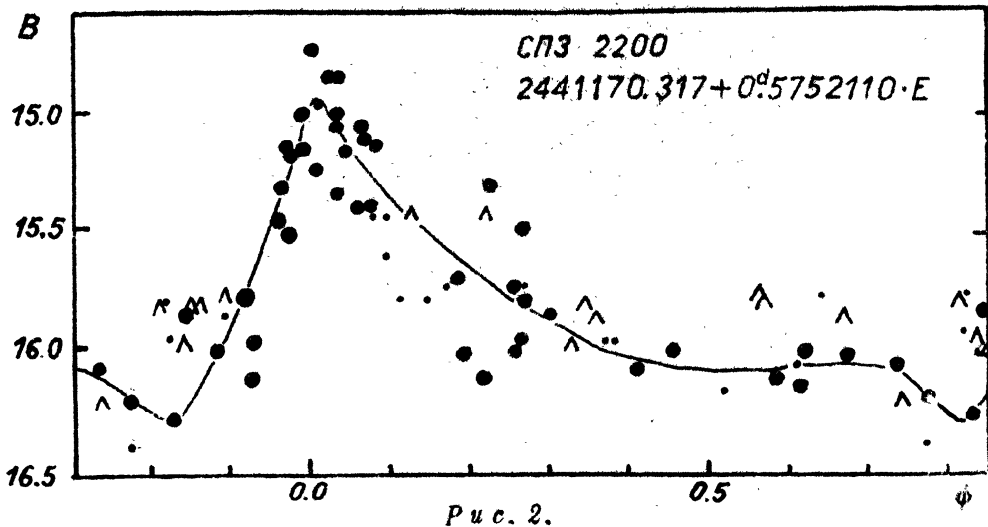


Рис. 2.

Наблюдения переменной звезды в скоплении NGC 6717

JD 24...	B	JD 24...	B	JD 24...	B	JD 24...	B
41159.297	15.86	177.290	(15.4	41515.354	15.9	42596.417	15.48
.320	15.95	.315	15.72	844.494	15.90	601.417	15.28
.342	15.77	182.289	15.79	862.426	15.26	607.392	(15.8
.364	15.50	.313	(15.8	867.411	(15.73	608.406	15.8
160.321	16.00	183.305	16.12	919.275	15.05	636.282	(15.8
.343	(15.9	184.273	15.93	.297	15.6	651.266	16.05
161.301	(15.9	.294	15.86	922.269	15.79	929.515	(15.9
.324	15.93	185.267	14.98	923.264	15.16	950.440	16.06
.345	16.08	.289	15.05	.287	15.33	958.425	16.16
162.321	15.45	.311	15.10	.309	15.39	960.395	14.95
.348	15.79	187.296	16.2	924.270	(16.2	964.415	14.85
.370	15.68	.317	(15.7	.289	16.20	43279.517	16.25
170.317	14.72	188.271	(15.4	926.267	16.12	289.507	16.02
.338	14.85	.294	15.73	.291	16.00	320.446	15.52
.359	(15.45	455.516	(15.8	927.256	16.12	.480	15.16
175.263	15.8	511.331	(15.8	.278	15.16	.505	15.14
.305	16.00	.355	15.86	.300	15.72	321.476	16.4
176.285	15.93	.380	15.93	42547.522	15.73	.505	15.93
.332	16.00	.404	15.19	576.507	14.95		

Литература.

- Алькаино, 1973 - Alcaino G., "Atlas of Galactic Globular Clusters with C-M Diagrams" Univ Catolica de Chile.
 Арп, Мельбурн, 1959 - Arp H C, Melbourne W G, AJ 64, 28.
 Хололов П.Н., 1970, Труды ГАИШ 40. 72.

ГАИШ, Москва

Поступила в редакцию
3 августа 1977 г