

Таблица 9

Наблюдения В. М. Григоревского

J.D.⊙	m	J.D.⊙	m	J.D.⊙	m	J.D.⊙	m	J.D.⊙	m
24364...		24364...		24364...		24634...		24364...	
87.2945	11. ^m 11	88.2945	10. ^m 14	88.3824	10. ^m 71	88.4172	10. ^m 14	88.4480	11. ^m 23
.3029	10.71	.2980	9.95	.3908	11.09	.4206	10.08	.4654	11.25
.3080	10.47	.3036	10.14	.3949	11.18	.4241	10.03	89.2542	11.18
.3161	9.82	.3098	10.63	.3994	11.13	.4283	10.29	.2586	10.87
.3237	9.98	.3154	11.00	.4029	10.96	.4314	10.55	.2681	10.39
.3317	10.14	.3557	10.22	.4064	10.79	.4352	10.71	.3004	10.78
.3358	10.71	.3602	10.03	.4098	10.63	.4394	10.89	.3094	11.05
.3455	11.00	.3630	10.10	.4140	10.39	.4445	11.13	.3181	11.18
88.2890	10.11	.3682	10.37						

Литература

1. П. П. Паренаго, ПЗ 5, 26, 1935.

Одесская астрономическая обсерватория
Сентябрь 1959 г.

Визуальные наблюдения ζ Близнецов и SZ Тельца

Т. А. Азарнова

ζ Близнецов

Переменная наблюдалась в 1958 и 1959 гг. Получено 40 глазомерных оценок блеска. Звезды сравнения и их звездные величины приведены в таблице 1. Они взяты из работы П. П. Паренаго и Б. В. Кукаркина [1]. mg — звездные величины, исправленные с помощью степенной шкалы.

Таблица 1

*	st	mg^1	mg
λ	0.0	3.65	3.65
i	7.2	3.89	3.90
θ	14.6	4.18	4.17

По исследованиям П. П. Паренаго [2], период переменной за время, охваченное наблюдениями, меняется несколько раз, и текущие элементы таковы:

$$\text{Max}_{v_{1s}} = \text{J.D.} 2434426.65 + 10.15172 E.$$

С этими элементами были вычислены фазы и получена средняя кривая блеска, которая приведена в таблице 2 и изображена на рис. 1.

Таблица 2

Средняя кривая

Фаза	mg	n	Фаза	mg	n	Фаза	mg	n	Фаза	mg	n
0.016	3.74	2	0.371	3.97	3	0.677	3.88	3	0.824	3.82	3
.131	3.74	3	.430	4.02	3	.726	3.82	3	.883	3.81	3
.238	3.87	3	.499	4.06	3	0.785	3.84	3	0.974	3.78	2
0.277	3.90	3	0.593	3.90	3						

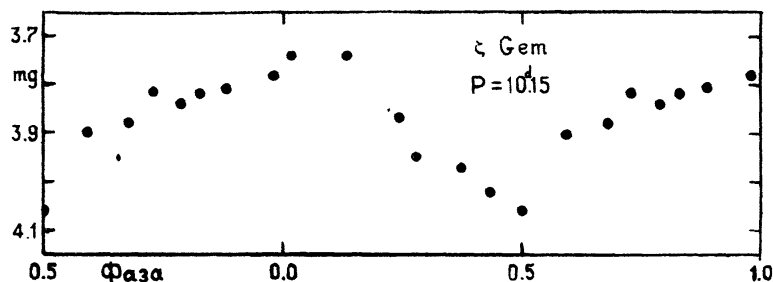


Рис. 1

По средней кривой определена эпоха нормального максимума:

$$\text{Max} = \text{J.D.} 2436620.234, \quad O - C = +0.008, \quad E = +216$$

Наблюдения приведены в таблице 3.

Таблица 3

Наблюдения

J.D.	mg	J.D.	mg	J.D.	mg	J.D.	mg
2436540.358	3.87	2436606.216	3.90	2436643.251	3.96	2436670.273	3.76
546.312	3.79	607.219	3.87	644.246	4.06	671.292	3.74
547.308	3.79	612.223	3.90	645.299	4.04	687.303	3.85
554.242	3.90	613.226	3.98	654.313	4.07	688.313	3.83
555.660	3.79	625.230	3.90	656.267	3.90	689.307	3.84
571.254	3.90	628.231	3.83	660.264	3.71	690.311	3.76
575.223	3.90	629.203	3.82	661.250	3.74	693.308	3.98
576.224	3.98	631.224	3.74	664.269	3.90	694.304	3.98
583.223	4.09	632.219	3.83	667.274	3.71	698.299	3.90
604.237	4.09	642.237	3.83	668.276	3.76	699.312	3.79

SZ Тельца

Переменная наблюдалась в 1956–1959 гг. в монокуляр Цейсса 7×50. Получено 90 оценок блеска. Звезды сравнения применялись те же, что и в предыдущей работе [3]. Они приведены в таблице 4 и выравнены моей степенной шкалой.

Таблица 4

*	St	mg ¹	mg
a	0.0	6.24	6.24
b	7.7	6.56	6.65
c	14.2	7.12	7.05

Фазы вычислялись по формуле, взятой из предыдущей работы [3].

$\Phi\text{аза} = 0.31756244 \text{ (J.D. - 2423619.57)}$

Средняя кривая изображена на рис.2 и приведена в таблице 5.

Таблица 5

Фаза	mg	n	Фаза	mg	n	Фаза	mg	n	Фаза	mg	n
0.024	6.32	5	0.296	6.72	5	0.557	6.91	5	0.775	6.76	5
.076	6.43	5	.364	6.75	5	.635	6.91	5	.829	6.64	5
.124	6.43	5	.424	6.80	5	.680	6.89	5	.921	6.54	5
.153	6.54	5	.460	6.87	5	0.736	6.81	5	0.972	6.45	5
0.221	6.66	5	0.505	6.96	5						

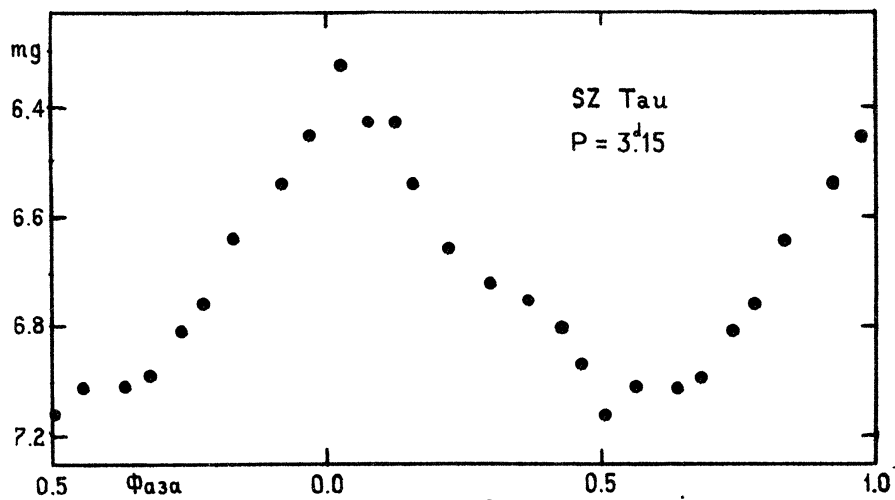


Рис.2

По средней кривой определена эпоха нормального максимума:

$\text{J.D. 2436209.871, } O - C = +0.0025, \text{ } E = +3998.$

Наблюдения приведены в таблице 6.

Таблица 6

J.D.	mg	J.D.	mg	J.D.	mg	J.D.	mg
2435749.342	6.48	2435915.250	6.81	2436215.208	6.58	2436547.240	6.82
.376	6.36	917.264	6.65	222.212	6.48	548.219	6.94
755.301	6.65	922.262	6.65	241.208	6.65	554.238	6.88
771.271	6.48	923.271	6.65	243.240	6.59	556.233	6.65
772.297	6.88	924.290	6.81	246.267	6.65	571.232	6.60
782.341	6.81	925.246	6.65	249.285	6.81	575.224	6.48
784.295	6.43	926.271	6.43	274.290	6.97	576.224	6.94
789.238	6.88	928.257	6.81	286.240	7.05	583.224	6.88
836.215	6.97	929.264	6.43	483.340	6.35	604.238	6.88
837.167	6.65	930.254	6.88	487.347	6.15	607.220	6.65
839.278	6.81	931.271	6.81	488.326	6.99	612.224	6.48
840.219	6.65	2436127.280	6.43	490.302	6.88	613.226	6.65
841.149	6.46	137.260	6.48	516.306	6.99	625.231	6.53
.250	6.43	139.262	6.81	518.212	6.24	628.231	6.48
843.175	6.81	141.239	6.88	526.312	6.94	629.204	6.88
861.173	6.88	142.295	6.81	537.209	6.48	631.224	6.35
.252	6.88	163.208	6.81	540.212	6.46	632.220	6.58
869.198	6.35	164.181	6.81	.354	6.65	642.238	7.05
874.280	6.97	165.209	6.33	541.224	6.77	660.266	6.65
896.222	6.65	189.161	6.92	546.222	6.24	664.267	7.05
890.196	6.81	190.170	6.37	.312	6.35	667.273	6.88
894.233	6.48	201.236	6.65	547.145	6.77	668.274	6.65
896.229	6.97	205.177	6.81				

Литература

1. П. П. Паренаго, Б. В. Кукаркин, Переменные звезды и способы их наблюдения, 1948.
2. П. П. Паренаго ПЗ 11, № 4, 242, 1958.
3. Т. А. Азарнова ПЗ 11, № 3, 221, 1958.

Ижев, июнь 1959 г.

Тираж 800 экз. ЛМТ — 05432, заказ № **136**

Типография Астросовета АН СССР, Москва, Фрунзенская наб. 46

ПЕРЕМЕННЫЕ ЗВЕЗДЫ

Бюллетень, издаваемый Астрономическим Советом
Академии Наук СССР

Том 18

№2 (104)

Ноябрь 1960 г.

СОДЕРЖАНИЕ

СТАТЬИ

В.А.Воробьева. О зависимости цикл-амплитуда для звезд типа U Близнецов	72
М.С.Фролов. Исследование зависимости между формой кривой блеска и длиной периода для цефеид сферической составляющей Галактики	77
Н.Е.Курочкин. Новые переменные звезды в далеких окрестностях скопления М3	84
Р.А.Боцула, А.С.Шаров. Поиски переменных звезд в рассеянных звездных скоплениях и ассоциациях	101
И.Н.Латышев. Исследование эффекта Блажко	112
О.Струве. О движении звезд типа RR Lyr	120
Н.Е.Курочкин. К заметке О.Струве "О движении звезд типа RR Lyr"	122
Э.А.Сатанова. О четырех затменных переменных	125

ЗАМЕТКИ

О.Е.Мандель, И.А.Соколова, Э.А.Сатанова. АВ Андромеды	130
В.М.Григорьевский, А.С.Белякова. CV Лебедя	136
Д.Я.Мартынов. V 465 Лебедя	142
В.Шёнайх. Исследование переменной PW Кассиопеи	144

ARTICLES

V. A. Vorobyeva. On the Cycle - Amplitude Relation for U Gem Type Stars	72
M. S. Frolov. A Study of the Dependence between the Form of the Light Curve and the Length of the Period for Cepheids of the Galactic Spherical Component	77
N. E. Kurochkin. New Variable Stars in the Remote Neighborhood of M3.	84
R. A. Botsula and A. S. Sharov. A Search for Variable Stars in Open Stellar Clusters and Associations	101
I. N. Latyshev. A Study of the Blazhko Effect	112
Otto Struve. On the Motions of RR Lyr Variables	120
N. E. Kurochkin. On O. Struve's article "On the Motions of RR Lyr Variables"	122
E. A. Satanova. Four Eclipsing Variables	125

NOTES

O. E. Mandel, I. A. Sokolova, E. A. Satanova. AB Andromedae	130
V. M. Grigorevsky, A. S. Belyakova. CV Cygni	136
D. Y. Martynov. V 465 Cygni	142
W. Schöneich. A Study of PW Cassiopeiae	144