

Таким образом окончательные элементы:

$$\text{Min} = \text{J.D. } 2434642.255 + 1^{\text{d}}.47338431 \cdot E. \tag{4}$$

С элементами (4) обработаны все наблюдения и построены девять средних кривых. Затем для каждой группы по средним кривым была произведена редукция наблюдений к группе серии *T*. После этого строилась средняя кривая по всем наблюдениям. При вычислении средней кривой веса отдельным точкам придавались так же, как и при обработке наблюдений *Кукаркина* и *Нозикова* (см. выше).

Т а б л и ц а 2

Средняя кривая BD + 62° 2332

Фаза	m	Вес	Фаза	m	Вес	Фаза	m	Вес	Фаза	m	Вес
0.009	10.95	31	0.280	10.17	32	0.521	10.68	29	0.777	10.21	28
.029	.77	29	.300	.23	31	.535	.60	29	.789	.22	28
.050	.61	30	.315	.18	30	.553	.53	31	.804	.22	28
.067	.51	31	.341	.23	30	.564	.44	30	.816	.22	28
.082	.49	31	.358	.29	29	.583	.40	31	.826	.25	31
.100	.39	29	.377	.35	29	.605	.29	30	.840	.21	30
.116	.32	29	.391	.32	31	.632	.24	30	.860	.27	30
.132	.29	31	.405	.36	30	.652	.26	32	.876	.31	30
.157	.20	33	.420	.37	30	.673	.22	30	.896	.37	30
.171	.17	29	.439	.48	31	.691	.27	32	.915	.42	30
.186	.21	30	.458	.50	29	.715	.27	30	.934	.53	29
.206	.18	31	.471	.64	29	.727	.20	28	.952	.68	30
.221	.22	30	.490	.65	30	.747	.21	29	.969	.81	29
.242	.17	30	0.505	10.67	30	0.762	10.20	28	0.988	10.87	30
0.267	10.19	29									

Л и т е р а т у р а

1. R. Weber, L'Astronomie **69**, 440, 1955.
2. В. М. Григоревский, ПЗ **12**, № 2, 149, 1959.
3. Р. И. Чуприна, ПЗ **12**, № 2, 152, 1959.
4. А. В. Соловьев, АЦ **176**, 1957.

СПЗ 850 Орла

В. П. Цесевич

Эта переменная звезда открыта А. И. Паренаго [1]. При ее открытии было сообщено, что она принадлежит к типу RR Лиры. Несмотря на то, что звезда яркая, она до сих пор не исследована. Мои фотографические наблюдения показали, что звезда изменяет свой блеск медленно. Она оказалась обычной цефеидой.

Данная работа основана на изучении следующих материалов: оценок блеска, сделанных по снимкам Московской коллекции и старой Одесской коллекции, снимкам новой серии семикамерного астрографа Одесской обсерватории и визуальных наблюдений, полученных в 1958 г.

Изучение моментов усиления блеска привело к таким предварительным элементам:

$$\text{Max} = \text{J.D. } 2436340.52 + 13.44023 \cdot E. \tag{A}$$

Были построены средние сезонные кривые и получены средние моменты максимумов:

Max J. D.	E	O—A	O—B
2418947.92	—1294	—0.94	—0.02
30615.39:	— 426	+ .41	+ .18
4620.31	— 128	+ .14	— .48
6086.23	— 19	+1.07	+ 31

O—B вычислены относительно окончательных элементов:

Max = J.D. 2436341.31 + 13.44155 · E; P⁻¹ = 0.07439618. (B)

Визуальный момент в таблицу не включен, так как совершенно очевидно, что он запаздывает относительно фотографического момента максимума,

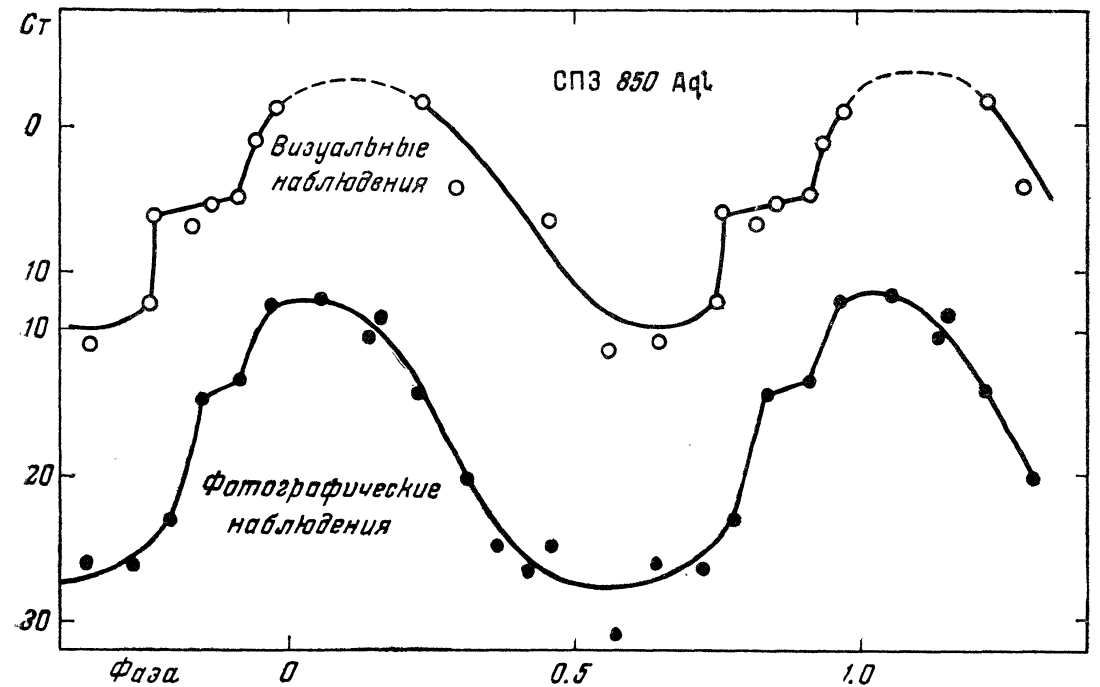


Рис. 1

и это внесло бы искажение в обработку. Были построены средние кривые блеска, которые приведены в следующих таблицах.

Средняя фотографическая кривая блеска

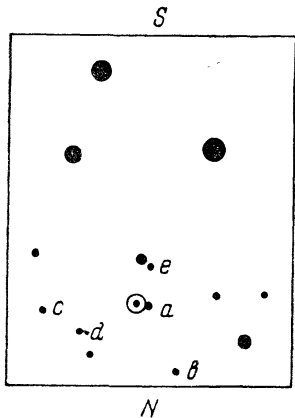
Фаза	Ст	n	Фаза	Ст	n	Фаза	Ст	n	Фаза	Ст	n
0.054	7.9	4	0.305	20.2	3	0.572	30.7	4	0.847	14.5	5
.144	10.4	3	.369	24.8	5	.647	26.0	5	.901	13.7	4
.159	9.3	4	.417	16.4	5	.725	26.1	5	0.971	8.0	3
0.226	14.1	4	0.461	24.6	5	0.789	23.0	4			

Средняя визуальная кривая блеска

Фаза	Ст	n	Фаза	Ст	n	Фаза	Ст	n	Фаза	Ст	n
0.233	—1.3	3	0.563	15.8	3	0.756	6.0	5	0.903	4.9	4
0.298	4.2	1	0.642	14.8	6	0.826	6.7	2	0.935	1.1	3
0.455	6.6	6	0.751	12.0	3	0.861	5.5	7	0.975	—1.0	1

Скачок в изменении блеска на восходящей ветви визуальной кривой я считаю вполне реальным.

При наблюдениях использовались следующие звезды сравнения:



	Ст _{виз}	Ст _{фот}
<i>a</i>	0.0	0.0
<i>b</i>	9.5	10.1
<i>c</i>		14.2
<i>d</i>	20.3	21.4
<i>e</i>		29.4

Рис. 2

Наблюдения приведены в следующих таблицах.
Визуальные наблюдения:

J. D.	Ст _{виз}	J. D.	Ст _{виз}	J. D.	Ст _{виз}	J. D.	Ст _{виз}	J. D.	Ст _{виз}
2436...		2436...		2436...		2436...		2436...	
335.42	16.0	339.38	6.6	340.47	0.0	347.46	6.7	351.50	6.7
.43	15.5	.39	5.7	344.37	—1.0	.50	6.3	352.34	6.7
.45	16.0	.41	5.3	.44	—2.0	351.36	14.9	.49	6.7
336.47	16.0	.44	5.3	.50	—1.0	.41	14.9	353.37	5.7
.49	14.4	.45	5.3	345.32	4.2	.43	6.3	.42	5.9
.50	14.4	.48	5.3	347.35	6.7	.44	5.2	.50	4.8
.51	14.4	.51	5.0	.38	6.7	.45	6.1	.51	3.2
.52	14.5	340.39	1.6	.41	6.7	.46	6.4	354.41	—1.0
.54	14.9	.43	1.6	.44	6.7	.48	5.7		

Фотографические наблюдения на пластинках Московской обсерватории:

J. D.	Ст _{фот}	J. D.	Ст _{фот}	J. D.	Ст _{фот}	J. D.	Ст _{фот}	J. D.	Ст _{фот}
241...		241...		243...		243...		243...	
4872.39	20.4	8946.26	10.1	0607.22	22.5	3129.3	9.1	3900.31	26.0
5144.45	8.1	8950.25	11.0	0607.25	25.4	3144.3	8.1	4240.31	30.4
5227.41	10.1	9271.36	6.8	0617.19	9.0	3150.3	28.1	4250.33	30.4
5237.41	7.7	9280.35	17.6	0617.26	10.1	3153.3	14.3	5395.3	30.4
5283.29	16.1	242...		0664.10	25.4	3352.2	17.6	5402.3	13.3
8924.30	19.2	1484.33	25.4	0671.09	7.8				

Фотографические наблюдения на пластинках Одесской обсерватории:

J. D.	Ст _{фот}	J. D.	Ст _{фот}	J. D.	Ст _{фот}	J. D.	Ст _{фот}	J. D.	Ст _{фот}
243...		243...		243...		243...		243...	
4240.31	23.4	4620.32	8.1	5372.33	9.8	6071.39	12.2	6082.37	28.4
4241.43	16.1	5280.49	7.6	5393.26	25.4	6075.37	13.2	6083.37	27.6
4242.40	14.1	5304.45	8.3	6049.47	20.4	6076.38	26.0	6101.31	8.8
4573.48	21.4	5311.45	29.4	6050.48	26.0	6078.37	30.4	6104.29	26.7
4573.44	16.1	5331.38	16.1	6051.46	27.6	6079.36	32.9	6105.27	28.6
4577.45	28.4	5336.42	13.8	6053.44	31.4	6080.41	30.4	6131.22	26.0
4598.43	14.1	5371.32	19.8	6069.39	28.5	6081.37	33.4	6138.21	22.8
4580.45	8.3								

Л и т е р а т у р а

1. P. Parenago, ПЗ, 5, 204, 1938.
Одесская Астрономическая обсерватория.
Май 1958 г.