

Т а б л и ц а б а

J. D. ☉	St	J. D. ☉	St	J. D. ☉	St	J. D. ☉	St
2433...		2434...		2434...		2435...	
946.5070	4.92	606.3304 :: 3.28		662.4977	4.92	464.4371	17.671
948.4671	4.92:	607.4019	4.92	663.4756	6.56	721.5272	10.841
948.4671	4.92	608.5170	4.92	669.3680	4.92	721.5272	12.021
987.4624	4.92	609.3813	4.92	678.3195	4.92	722.5126	4.92
987.4624	4.92	624.3410	4.92	683.4250	4.92	746.4614	6.89
2434...		625.3911 :	4.92	684.4534	5.91	746.4614	5.91
035.3075	6.56	627.4341 :	6.56	685.4305	4.92	748.4323	4.92
041.3449	4.92	634.5493	4.92	2435...		748.4323	4.92
565.4571	5.91	637.5409	4.92	157.2693	12.84!	749.3817	5.91
579.4796	5.91	649.5238	6.89:	315.5177	13.76!	749.3817	7.84
581.4883	4.92	650.4413	6.89	372.5716	4.92	754.4429	5.92
592.4517	4.92	654.4963	1.09	431.3157	9.84!	754.4429	4.92
593.4900	4.92	657.4721	4.92	432.2761	4.92	758.4708	4.92
594.4762	4.92	658.4734	13.76!	432.2761	4.92	758.4708	7.87
600.5287 :: 4.92							

При выполнении этой работы большая помощь была оказана мне проф. В. П. Цесевичем, за что считаю своим приятным долгом принести ему благодарность.

Л и т е р а т у р а

1. R. Weber, L'Astronomie 69, 440, 1955.
2. А. В. Соловьев, АЦ 176, 1957.

Одесская астрономическая обсерватория,
март 1957 г.

Наблюдения новой переменной звезды BD+ 62° 2332

Р. И. Чуприна

Переменность этой звезды открыл Вебер [1]. Мною звезда оценена на 77 снимках в фотографических и 35 снимках в фотовизуальных лучах. Использовались следующие звезды сравнения:

*	BD	m_{ph}	Ст	m_{ph_1}	Ст	m_{pv}
<i>b</i>	+62° 2350	9.44	0.0	9.44	0.0	9.50
<i>c'</i>	62 2345	10.00	8.0	9.95	8.0	9.90
<i>c</i>	62 2329	10.21	13.0	10.26	12.5	10.13
<i>d</i>	62 2330	10.41	15.0	10.40	15.0	10.28
<i>e</i>	62 2324	10.62	19.0	10.64	18.5	10.44
<i>f</i>	62 2318	10.98	24.0	10.96	24.0	10.71

Звездные величины (m_{ph}) взяты из каталога Э. С. Бродской [2]. При обработке наблюдений использовались величины, выравненные с помощью степенной шкалы (m_{ph_1}). Показатели цвета звезд сравнения не превышают 0^m3.

Отмечены следующие моменты наименьшего блеска:

J. D. hel
2435226.469
251.453
598.448
626.525
890.236
931.357

По этим моментам был получен период 0^d.300. Однако свести наблюдения в кривую блеска не удалось. Не удовлетворяет наблюдениям и

период S^{255} , полученный А. В. Соловьевым [3]. К счастью, Н. Кукаркина сообщила, что Б. В. Кукаркин нашел следующие элементы:

$$\text{Min hel} = \text{J. D. } 2434642.250 + 1.4733846 \cdot E.$$

С этими элементами наблюдения сведены в кривую блеска (рис. 1).

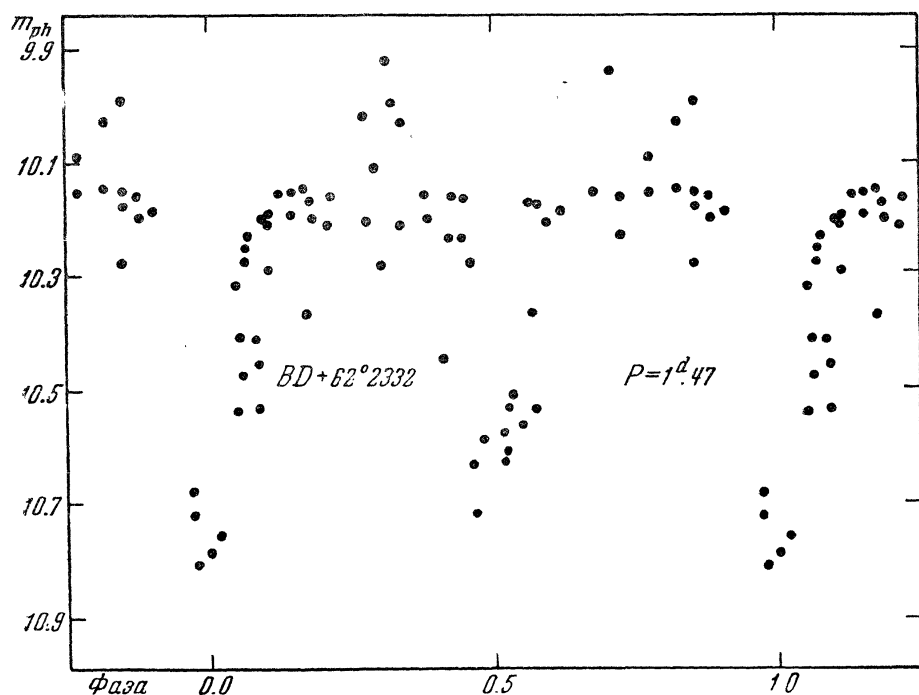


Рис. 1.

Из-за малочисленности наблюдений средняя кривая не выведена. Ниже приводятся наблюдения.

J. D. hel	m_{ph}	m_v	J. D. hel	m_{ph}	m_{pv}	J. D. hel	m_{ph}	m_{pv}
2435014.416	10.21	10.11	2435365.342	10.14		2435870.342	10.61	10.69
128.204	.02	—	391.302	.14		874.266	.16	
195.578	.55	.55	392.317	.21		885.221	10.18	
207.331	.49	.57	395.348	.15		886.270	9.98	
208.307	.19	.11	397.338	10.58		886.291	10.20	10.02
212.407	.71	.61	461.233	9.98	9.99	887.397	.52	.61
216.452	.14	.21	542.338	10.18		890.236	.74	10.90
217.439	.19	.21	598.448	.80		.286	.30	
218.507	.18	.17	607.410	.46		.312	.24	
224.442	.15	.00	610.458	.17		.343	.44	
226.469	.62	.72	626.425	.77	10.88	.368	.28	
242.363	.10	.21	630.457	9.93	9.95	917.284	.15	
245.498	.15	.20	631.354	10.28		926.404	.16	10.16
248.468	.15	—	633.453	.14		927.290	.14	9.96
251.454	.71	.61	634.451	.44		.355	.20	
253.452	.14	—	636.377	.22		928.317	.15	
257.481	.16	10.33	644.403	.36		929.285	.52	
278.415	.08	10.21	660.482	.40		.327	.36	
312.369	.14	9.95	690.483	.22		930.304	.16	10.28
336.429	.18	10.11	696.397	.26		931.288	.18	
337.469	.17	.03	743.373	.02	9.88	.457	.77	
338.446	.56	.59	749.378	.22		.530	.52	10.64
340.421	.14	.13	836.373	.62		.543	.40	10.58
347.367	.52	10.39	837.217	.02		933.337	10.20	
348.407	.01	9.95	841.358	.27		396	9.92	
364.362	.19		843.225	.20				