

Ниже приводятся наблюдения автора.

J.D.	m_{pg}	J.D.	m_{pg}	J.D.	m_{pg}	J.D.	m_{pg}
24...		24...		24...		24...	
36053.444	12. ^m 17	36426.411	11. ^m 39	36789.420	11. ^m 40	37145.453	11. ^m 45
069.389	12.08	451.344	12.09	790.469	12.03	161.394	12.18
071.393	10.87	453.367	11.39	806.343	12.11	162.413	11.61
078.375	10.88	454.382	10.85	807.360	12.10	165.394	11.42
079.358	11.38	455.393	11.36	808.378	10.87	166.381	11.39
083.375	12.18	461.360	10.85	817.325	10.83	167.387	12.03
105.267	11.39	462.346	10.94	834.283	12.08	169.417	12.06
372.478	12.16	463.341	11.03	837.325	10.83	170.389	11.38
379.504	12.11	478.236	11.39	840.272	11.35	172.401	11.38
381.471	11.42	518.196	12.06	862.241	11.42	173.327	11.42
395.477	10.98	756.483	11.62	863.235	12.06	.355	11.40
396.451	10.62	757.497	11.39	868.243	11.40	.407	11.38
397.442	11.39	760.504	11.37	37135.510	10.89	174.378	12.06
398.459	11.45	765.499	10.86	136.493	11.42	175.376	12.11
400.468	12.09	766.508	10.87	137.484	11.49	176.372	12.09
422.390	12.10	780.410	10.82	144.448	11.38	.401	12.06
424.407	12.03	781.446	11.32				

Литература

1. С. Hoffmeister, AN 255, 405, 1935.
2. Л. И. Несевиц АС 52, 1946.
3. Л. Е. Курочкин ИЗ 6, 305, 1949.

Одесская астрономическая обсерватория,
февраль 1961 г.

Малоизученная переменная BV 114 в созвездии Лебеда

В. Сазонов

Переменность звезды BV114 = BD +30°3884 (9.^m4) открыл Гейер [1], который предположил период 1.^d995 и отнес звезду к типу затменных переменных с амплитудой 10.^m1 – 10.^m8. В. М. Григоревский надел блеск звезды постоянным в пределах ±0.^m15 на 160 пластинках. Г. С. Филатов [2] по 500 фотографиям определил вероятные элементы:

$$\text{Min} = \text{J.D.} 2434600.356 + 0.^d976920 \cdot E$$

и отнес звезду к типу β Lyr.

Блеск звезды был оценен автором на 292 московских пластинках. Распределение пластинок следующее:

J.D. 2428718–2428859 – 131 пластинка, J.D. 2429013–2429899 – 129 пластинок, J.D. 2430607–2436071 – 32 пластинки.

На основании этих наблюдений были определены следующие элементы:

Min = J.D.2428752.450 + 0.976931 · E

Ниже даны отклонения O–C отдельных минимумов от элементов автора.

Таблица 1

Min J.D.24...	O–C	E	Автор	Min J.D.24...	O–C	E	Автор
28717.273	–0.008	–	46 Сазонов	31054.138	+0.040	+2356	Филатов
752.441	–0.009	0	"	977.330	+0.032	+3301	"
754.403	–0.001	+	2	32023.229	+0.015	+3348	"
757.332	–0.003	+	5	025.222	+0.055	+3350	"
29132.433	–0.043	+	389	33884.256	–0.014	+5253	"
133.452	–0.001	+	390	885.240	–0.006	+5254	"
134.439	+0.009	+	391	34600.339	–0.022	+5986	"
483.224	+0.031	+	748	602.293	–0.021	+5988	"
725.471	–0.003	+	996	604.236	–0.033	+5990	"
899.347	–0.022	+	1174	978.388	–0.043	+6373	Сазонов
30518.358	+0.104	+	1807.5 Филатов	982.365	+0.028	+6377	"
668.177	–0.037	+	1961	35316.410	–0.041	+6719	Филатов
876.344	+0.048	+	2174	751.176	–0.008	+7164	"
967.183	+0.032	+	2267	36043.298	+0.012	+7463	"

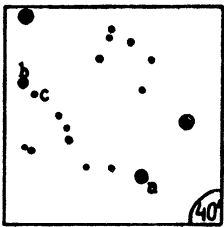
При использовании минимумов Филатова [2] были получены элементы:

Min = J.D.2428752.488 + 0.976925 · E

Однако наблюдения автора представляются этими элементами значительно хуже чем вышеприведенными.

Звезда относится к типу β Lyr с довольно глубоким вторичным минимумом. Продолжительность затмения в главном минимуме $D_1 = 0^{\text{h}}310 = 0^{\text{d}}303$, во вторичном минимуме $D_2 = 0^{\text{h}}200 = 0^{\text{d}}195$. В главном минимуме возможно наблюдается небольшой период постоянного блеска $d = 0^{\text{h}}025 = 0^{\text{d}}024$. Кривая падения блеска в главном минимуме более пологая, чем кривая возрастания его. Обращает на себя внимание тот факт, что во вторичном минимуме разброс точек достигает $0^{\text{m}}55$, в то время как на остальной части кривой он не превышает $0^{\text{m}}30$. Амплитуда изменения блеска звезды составляет $9^{\text{m}}62 - 9^{\text{m}}92 - 10^{\text{m}}65$.

Звездные величины звезд сравнения определялись путем сравнения с SA 64. Получены следующие значения, выравненные по степенной шкале:



*	m _{pg}
a	9.52
b	9.99
c	10.75

Рис.1

Из наблюдений была получена следующая средняя кривая блеска: