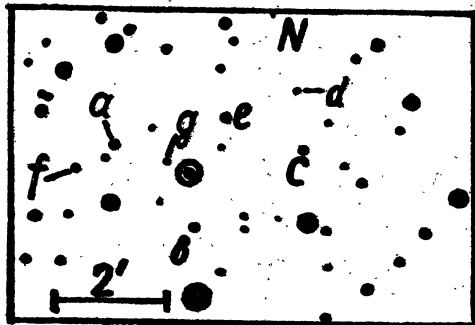


MY Кассиопеи
Г.Ф.Токарева

MY Cassiopeiae
by G.F.Tokareva

Переменная MY Cas (S 4676) открыта Хоффмейстером (1949), который указал, что звезда является затменной типа Алголя, меняющей блеск в пределах 1^m . Переменную исследовал Венцель (1956), опубликовавший 4 эпохи минимума блеска. На основании этих эпох авторы "Общего каталога переменных звезд" (1969) определили возможные элементы изменения блеска MY Cas ($\text{Min} = 2429102.46 + 1^d.5861 \text{ E}$), которые, согласно примечанию, данному в каталоге, требовали проверки.

Мною были получены оценки блеска переменной по методу Нейланда-Блажко на 195 снимках фототеки отдела переменных звезд ГАИШ, полученных с 40-см астрографом. Приведенные ниже величины звезд сравнения, указанных на рис. 1, были определены с помощью ирисового астрофотометра ГАИШ в системе, близкой к В, привязкой к стандартной области NGC 103.



*	В
a	14.36
b	14.70
c	15.02
d	15.38
e	15.82
f	16.23
g	16.75

Рис. 1.

Элементы изменения блеска переменной были определены по программам X-5 и X-3a (Холопов, 1970) операторами Вычислительной лаборатории ГАИШ с помощью ЭВМ БЭСМ-4М:

$$\text{Min I} = 2438621.453 + 0^d.926235 \cdot \text{E}. \quad (1)$$

Переменная скорее относится к типу β Лиры. Пределы изменения блеска $14^m.80 - 16^m.37$ В. Глубина $\text{Min II } 15^m.21$.

Ниже приводятся эпохи минимумов блеска MY Cas, включая эпохи Венцеля (В) и отклонения этих эпох О-С от полученных нами элементов.

Min 24...	m	автор	E	O-C
29102.490	-	B	-10277	-0.046
129.388	-	B	-10248	-0.009
229.342	-	B	-10140	-0.08 8
670.274	-	B	- 9664	-0.044
38621.472	16.50	T	0	+0.019
699.316	15.65	T	+ 84	+ 0.059
710.380	16.23	T	+ 96	+ 0.008
39061.384	15.92	T	+ 474	-0.030
063.321	15.98	T	+ 477	+ 0.054
40153.455	16.43	T	+ 1654	+ 0.009
41182.499	16.43	T	+ 2765	+ 0.006
182.533	15.92	T	+ 2765	+ 0.040
183.420	15.65	T	+ 2766	+ 0.001
184.409	15.82	T	+ 2767	+ 0.064
547.488	16.02	T	+ 3159	+ 0.059

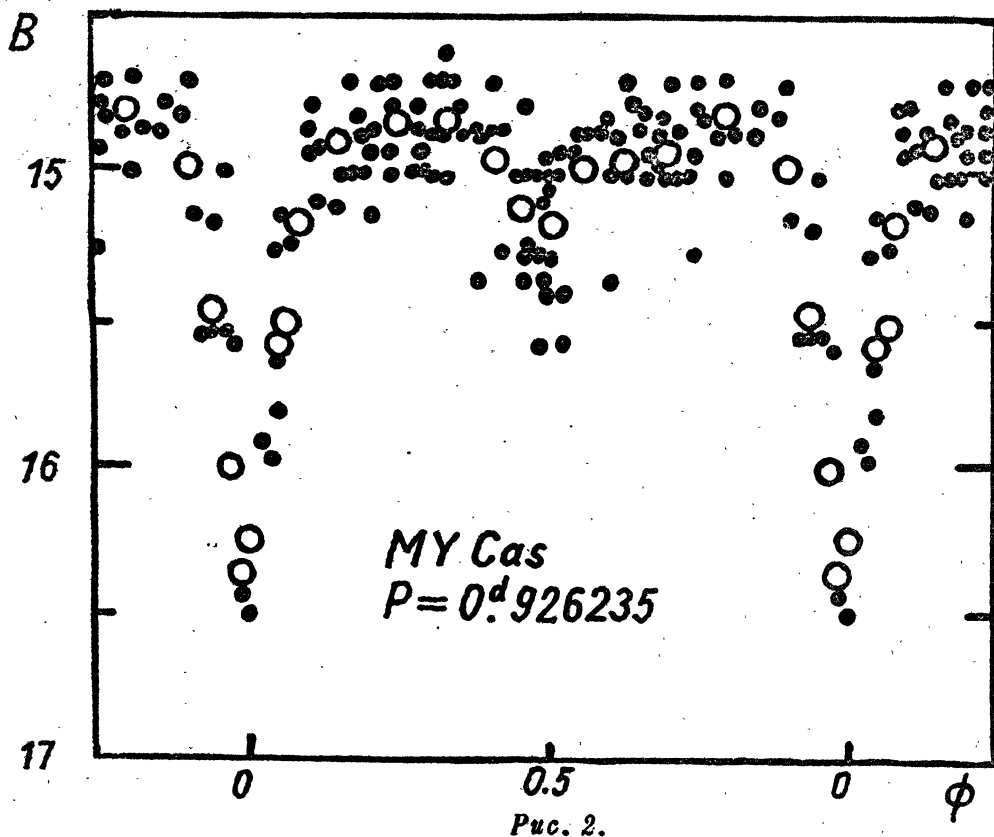


Рис. 2.

На рис. 2 приведен график средней кривой блеска переменной, полученный с этими элементами.

Систематические отрицательные уклонения эпох Венцеля свидетельствуют о возможном изменении периода, которое произошло в интервале между J.D. 2429700 и 2438600. Во всяком случае, единое значение периода (0.926242), связывающее эпохи Венцеля с первыми эпохами нашего ряда наблюдений, приводит к гораздо большему рассеянию точек средней кривой блеска, получаемой по нашим наблюдениям. В таблице 1 приведены нормальные точки средней кривой блеска.

Таблица 1

ϕ	B	n	ϕ	B	n	ϕ	B	n	ϕ	B	n
009	16.36	5	250	14.84	20	561	15.03	12	950	15.48	5
028	16.26	2	334	14.83	19	633	14.97	5	975	15.79	2
074	15.54	2	421	14.96	5	706	14.93	19	989	16.06	4
090	15.20	2	466	15.13	10	804	14.80	15	992	16.12	2
152	14.92	20	511	15.21	14	912	15.00	4			

Ниже приводятся наблюдения блеска переменной.

J.D. 24...	B	J.D. 24...	B	J.D. 24...	B	J.D. 24...	B
38587.503	14.70	39065.330	14.70	411 61.510	14.78	411 86.364	14.70
589.500	15.02	069.566	14.70	162.465	14.86	.396	14.94
591.498	14.36	111.250	14.78	.506	15.02	.428	14.78
613.504	14.70	115.244	14.78	163.441	15.29	.461	14.86
616.509	14.81	142.289	15.02	.473	15.38	187.414	14.70
617.491	15.02	145.243	15.02	.505	15.11	.450	14.86
621.472	16.50	40071.509	15.20	164.368	14.86	.482	14.86
638.350	14.94	072.508	15.38:	.397	14.78	.551	15.02
639.361	14.70	093.553	15.38:	.434	14.86:	188.413	15.38
641.395	15.02	094.472	14.86	.467	15.38	.447	14.94
643.349	15.02	096.543	14.86	.499	14.88	.480	15.02
644.371	15.02	117.506	15.02	165.397	15.02	.513	15.59
645.356	14.70	118.522	14.94	.464	14.82	.545	15.59
649.441	15.02	152.220	14.94	.497	14.78	190.378	15.31
650.393	14.60	153.455	16.43	.529	14.94	.412	14.94
651.425	14.86	156.448	14.70	166.451	15.11	.445	14.86
653.377	15.38	457.480	14.70	.487	14.70	191.441	14.86
654.418	15.38	477.513	15.38	.523	14.70	.473	14.82
669.356	15.49	.547	15.02	167.490	14.70	.505	14.86
671.518	15.29	.577	15.56	.522	14.86	.539	14.82
673.469	15.14	508.425	14.86	168.524	15.16	206.276	15.02
675.475	14.88	509.474	15.56:	180.372	15.02	207.323	15.02
697.363	15.20	511.408	15.56:	.410	15.29	211.321	15.29
698.391	15.16	512.420	14.86	.443	14.86	212.331	15.16
699.316	15.65	826.417	14.88	.476	14.86	217.357	14.70
700.258	15.26	827.500	15.29	181.407	14.88	218.316	15.02
702.290	14.86	828.558	15.38:	.440	14.78	.351	14.82
703.290	14.78	833.509	14.70	.473	14.82	237.243	14.94
708.294	14.78	.549	14.81	.506	15.56	238.293	15.02
710.380	16.23	834.499	15.02	182.463	15.56	239.263	14.86
740.412	14.86	.536	14.70	.499	16.43	240.282	14.88
741.396	15.38	838.506	15.02	.533	15.92	241.284	15.02:
755.352	15.02	839.519	14.81	183.420	15.65:	245.246	14.94
759.325	14.88	.557	15.38:	.500	15.52	531.425	14.94
765.261	14.81	411 59.457	14.92	.533	15.29	537.413	14.82
782.180	14.94	.490	15.02	184.409	15.82	539.400	14.60
39052.307	14.94	.522	14.88	.441	14.86	541.432	15.02
055.311	14.86	160.430	15.02	185.404	14.94	543.476	14.82
056.299	15.26	.463	14.94	.468	14.86	546.456	15.56
060.280	14.81	.495	14.70	.500	14.70	.488	16.02
061.384	15.92	.526	15.02	.532	14.78	547.431	16.23
062.266	15.02	161.445	15.60:	186.299	14.78	.463	16.02
063.321	15.98	.477	14.86	.332	14.86	548.443	14.88

Литература:

Венцель, 1956 – Wenzel W., VSS 2, Н. 5.

Кукаркин Б. В. и др., "Общий каталог переменных звезд", 1969.

Холопов П. Н., 1970, Труды ГАИШ 40, 72.

Хоффмейстер, 1949 – Hoffmeister C., Erg AN 12, № 1.

МГУ – ГАИШ

Поступила в редакцию

7 мая 1974 г.