

Т а б л и ц а (продолжение)

J. F. hel	E	J. L. hel	B	J. L. hel	B
243...		243...		243...	
8701.416	17 ^m 01	8840.264	15 ^m 48	9115.299	17 ^m 06
.457	16.83	.306	16.31	42.347	17.38
.487	16.98	41.270	17.30	99.261	15.66
02.426	15.84	.313	17.21	45.290	17.21
03.415	17.16	44.282	(16.25	381.533	17.21
.461	17.13	.319	(16.25	82.446	16.11
08.398	17.01	46.257	16.20	83.517	15.55
.439	16.83	9025.534	17.32	84.478	17.03
.481	17.21	026.501	16.80	408.417	16.96
.523	17.04	27.505	15.91	409.433	16.74
.554	17.25	28.534	17.18	410.382	15.88
40.280	17.26	29.485	17.21	11.398	17.21
55.230	17.10	31.520	15.88	12.380	17.16
65.213	17.18	33.515	16.80	14.395	16.80
91.390	16.82	34.507	15.60	15.367	16.79
821.298	(16.74	35.463	17.50	16.422	16.59
.349	17.21	36.452	17.06	17.419	15.46
23.235	17.21	52.311	17.38	18.416	17.50
.277	16.74	55.372	17.36	19.414	17.30
.317	16.05	56.351	16.51	20.387	15.55
25.343	16.96	60.340	16.63	37.310	15.73
26.279	16.34	61.436	16.07	41.325	16.92
.320	16.49	62.311	17.21	46.307	17.21
27.298	17.36	111.308	17.21	49.346	17.14
39.234	16.20				

ГАИШ, МГУ

апрель, 1968 г.

V 442 Кассиопеи

Н. Е. Курочкин

V442 Cassiopeiae, by N. E. Kurochkin

Переменная V 442 Cas интересна как звезда типа алголя с необычайно большой амплитудой (более 5^m). Переменность блеска и тип были установлены Хогмейстером [1].

Звезда была исследована по 117 фотографиям Московской обсерватории ГАИШ. Звезды сравнения, указанные на карте, сравнивались со стандартом в NGC 7789 [2]. Привязка была осуществлена по фотографиям 40-см астрографа ГАИШ. Большинство фотографий (108) получены с экваториальной камерой ГАИШ и имеют предел около 14^m.5, так что в минимумах звезда не была видна. Наблюдения даны в таблице.

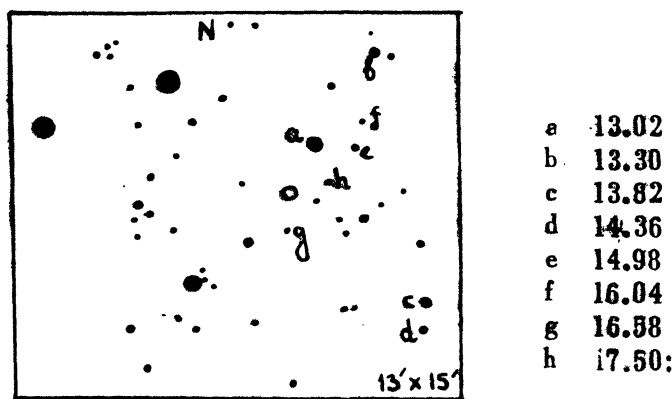


Рис. 1

Период V 442 Cas был определен на основе методики автора [3].
Получены элементы для J. D. 2427390–2438300:

$$\text{Min I} = 2438287.573 + 3^{\text{d}}592263 \cdot \text{E.}$$

$$\text{Max} = 13.2, \text{ Min} = \{14.3; D = 0^{\text{P}}086.$$

Для наблюдений J. D. 2413522–2418239 период, по-видимому, несколько иной. Однако, в этом интервале минимумов не наблюдалось. Для всего интервала наблюдений период составляет $3^{\text{d}}592286$, однако, с этим периодом несколько ухудшается представление поздних наблюдений, так что возможны изменения периода.

Кривая блеска для интервала J. D. 2427390–2438300 дана на рис. 2.

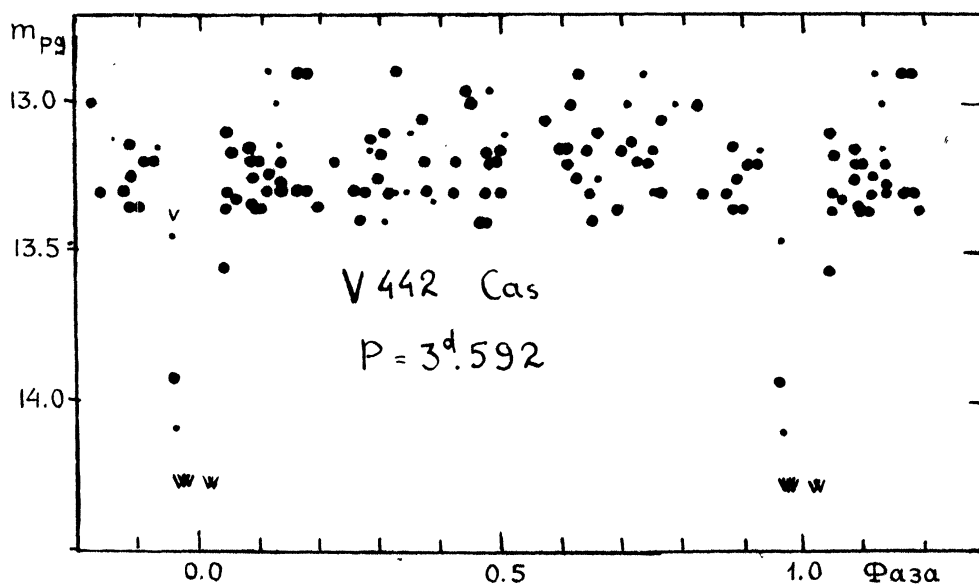


Рис. 2

Наблюдения V 442 Cas

J. D.	m _{pg}	J. D.	m _{pg}	J. D.	m _{pg}
2413...		2429...		2433...	
522.754	13.00::	487.469	13.40	892.456	13.10:
2415...		495.490	13.20	895.490	13.10::
291.349	13.25	521.406	13.12	899.510	13.30
2416...		526.359	13.25	900.338	13.16
708.442	13.15	527.385	13.30	901.301	(14.3
711.369	13.35	547.449	13.93	951.254	13.30
730.408	13.30	548.298	13.35	953.393	13.40
880.210	13.10	549.280	13.18	2434...	
2417...		556.274	13.30	223.441	13.16
065.438	13.20	558.456	(14.3	224.370	13.35
114.419	13.10	962.328	13.00	224.393	13.20
259.218	13.15	2430...		229.393	13.18
550.175	13.16	674.344	13.10	229.413	13.10
793.438	13.27	2432...		239.384	13.16
821.362	13.20	943.308	13.15::	239.408	13.20
2418...		2433...		250.376	13.28
239.301	13.35	006.534	13.15:	329.249	13.35
2427...		153.379	13.05	330.211	13.05
396.314	13.30	154.387	13.10	330.279	13.32::
722.323	13.35	177.296	13.20	331.244	13.40
751.337	14.10:	178.288	13.35	331.292	13.25::
775.249	13.25	178.518	13.30:	457.478	13.00:
779.225	13.20	179.275	(14.3	628.377	13.20
784.177	13.30:	179.548	13.30:	678.265	13.30
813.204	13.30	180.347	13.30	681.266	13.35
2428...		181.441	13.05	681.292	13.20
043.484	13.13	181.555	13.15	683.250	13.30
045.461	13.30	183.333	13.35	684.235	13.20::
082.338	13.24	189.322	13.30::	684.260	13.20
082.428	13.20	209.210	13.40::	684.285	13.15::
539.235	13.25	209.244	13.30	684.375	(13.4
573.197	13.16	209.360	13.30::	706.163	(14.3
576.225	13.15	210.296	13.00	2435...	
593.208	12.90	210.369	12.90	342.500	13.30
597.239	12.95	212.277	12.90	718.479	13.00:
2429...		212.339	12.90	723.485	13.20:
192.454	13.15::	219.280	12.90::	724.443	12.95:
285.210	13.45::	219.334	13.00::	2436...	
486.461	(14.3	892.421	13.16	084.467	13.00:
				133.374	13.30::

Таблица 2 (продолжение)

J. D.	m _{pg}	J. D.	m _{pg}	J. D.	m _{pg}
2436...		2437...		2438...	
134.403	13.20	284.395	13.20	296.460	13.40
185.170	12.90:	314.215	13.56	296.505	13.20
480.252	13.24	314.239	13.35	296.551	13.30
		314.261	13.18		
		314.284	13.32		

Литература:

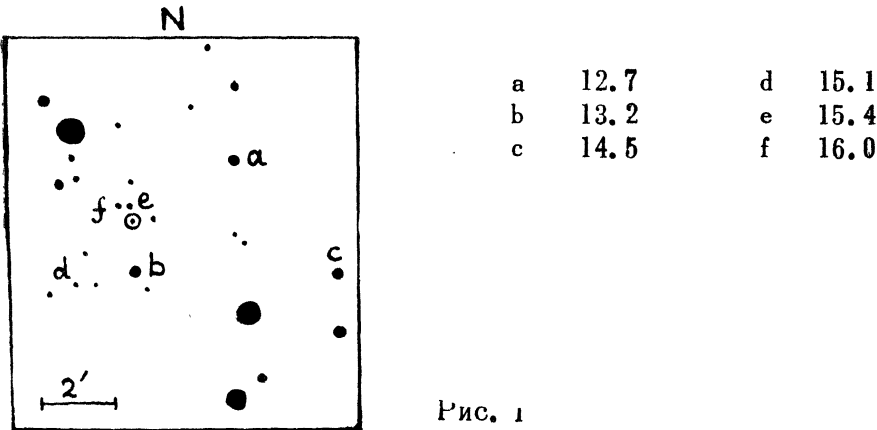
1. C. Hoffmeister, AN 289, № 3, 139, 1966.
2. E. M. Burbidge, A. Sandage ApJ 128, № 2, 174, 1958.
3. Н. Е. Курочкин, АИ № 279, 1964.

Москва, ГАИШ июль, 1968 г.

Переменная звезда VZ Водолея
Р. И. Чуприна

VZ Aquarii, by R. I. Chuprina

По просьбе Б. В. Кукаркина блеск переменной VZ Aqr типа U Gem исследовался на 81 симеизском снимке (1912–1953 гг.). Использовались звезды сравнения, указанные на карте, составленной Б. В. Кукаркиным [1], который сообщил также их приближенные фотографические звездные величины:



На симеизских снимках VZ Aqr, e и f еле разделяются. На снимках, отмеченных знаком +, звезда исследовалась П. П. Паренного.