

J.D. hel 24...	IPg	J.D. hel 24...	IPg	J.D. hel 24...	IPg
38359.564	15.09	38683.567	14.85	39029.485	15.26
398.241	15.28	685.503	15.14	031.522	14.68
400.252	14.86:	685.545	15.09	033.516	15.08:
402.209	14.59	699.470	15.16	034.508	14.55
404.262	15.08	700.386	15.02	035.464	15.34
404.294	15.45	700.424	14.95	036.453	15.11
406.244	15.07	701.370	14.86	052.368	15.18
406.325	14.27	701.416	13.99	055.372	15.15
406.395	14.58	701.457	14.36	056.351	15.04
407.330	15.45	701.487	14.62	060.341	13.99
464.292	14.84	702.426	15.47	061.437	15.41
465.261	14.85	703.415	14.86	062.312	15.06
644.502	15.10	703.461	15.06	111.308	15.40
644.534	15.14	708.398	15.04	115.290	14.70
645.486	14.47	708.439	15.21	142.340	14.57:
645.523	14.86!	708.481	15.14	145.290	14.30
646.528	15.46	708.523	15.23	199.260	15.17
653.461	15.09	708.554	<15.14	381.533	14.99
653.495	15.12	740.281	15.28	382.446	15.45
654.496	14.42	755.230	15.04	383.517	15.37
654.531	14.90	765.213	14.50	384.478	14.79
655.516	15.28	821.349	14.81::	408.417	14.43
655.549	15.41	823.235	15.01	409.434	15.14
656.502	15.06	823.277	15.05::	410.386	14.88:
656.538	15.20	825.338	15.38:	411.399	14.84
656.572	15.20	826.319	14.83	412.381	15.20
669.505	14.42	839.234	15.16:	414.396	15.13
675.556	14.48	840.264	15.30	415.368	15.10
680.512	15.00	840.306	15.38:	416.422	14.75
680.549	15.25	841.270	14.92	417.419	14.94
681.566	14.05	841.313	14.90:	418.416	15.23
682.400	15.06	844.282	<14.44	419.414	14.95
682.437	15.15	844.319	<14.44	420.387	15.26
682.481	15.14	846.256	15.10::	437.310	15.53
683.415	14.58	39025.534	14.72	441.325	15.16
683.452	14.77	026.501	15.36	446.308	15.15
683.496	14.74	027.505	15.32	449.347	14.56
683.531	15.06	028.534	14.67		

ГАИШ, МГУ

апрель, 1968 г.

Исследование новой переменной СПЗ 1576

Б. Бодри

Investigation of the new Variable SVS 1576

by B. Bodri

Переменная звезда СПЗ 1576 ($\alpha = 4^h 25^m 53^s$; $\delta = +28^\circ 20' 2''$; 1900.0) была открыта Г. И. Медведевой и, независимо, Н. П. Кукаркиной в процессе бликования района темных туманностей в созвездии Тельца, в отделе переменных звезд ГАИШ.

Многу были произведены оценки блеска этой звезды на 288 пластинках серии А, полученных на 40-см астрографе Южной станции ГАИШ. Оценки производились по методу Нейланда-Блажко. При оценках использовались следующие звезды сравнения.

Таблица 1

*	В	*	В	*	В
A	13 ^m .64	L	15 ^m .94	e	16 ^m .90
k	14.91	f	15.94	h	17.47
l	15.52	n	16.01	n	17.50
a	15.60	c	16.79		

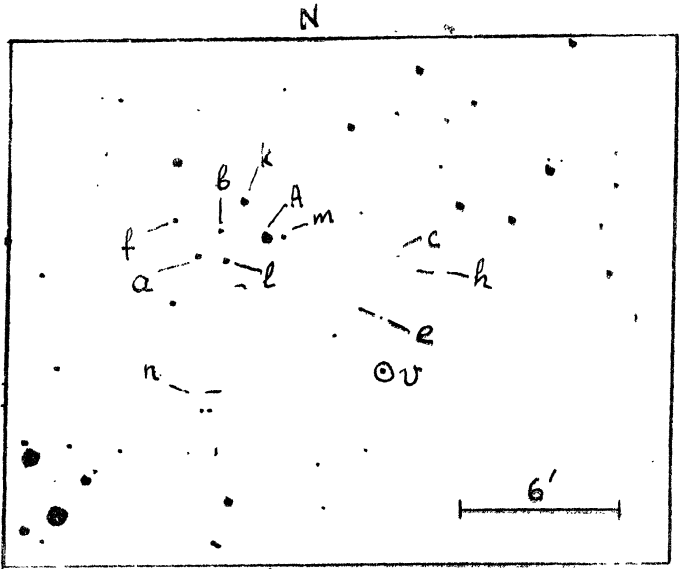


Рис. 1

Звездные величины определены в системе В. П. Н. Холодовым с помощью ирисового фотометра и выравнены степенной шкалой. Карта окрестностей с указанием звезд сравнения приведена на рис. 1. Максимумы блеска переменной звезды приведены в таблице 2.

Таблица 2

Max hel	В	O-C	Max hel	В	O-C
243...			243...		
3951.449	15 ^m .55	+0 ^d .008	7254.356	16 ^m .22	-0 ^d .031
4683.401	16.10	+0.020	281.323	16.23	+0.030
684.457	15.50	-0.030	284.242	15.61	+0.004
6521.323	15.73	-0.017	590.500	15.97	-0.003
656.248	15.60	+0.019	637.273	16.15	-0.036

Таблица 2

Max hel	F	O—C	Max hel	B	O—C
243...			243...		
8326.519	16.07	+0.021	8699.470	15 ^m 55	+0.011
349.382	16.12	+0.032	702.426	15.84	+0.007
350.454	15.55	0.000	823.317	16.05	-0.014
407.330	16.15	+0.080	840.264	15.48	+0.008
644.534	16.15	+0.015	9420.387	15.55	+0.021
654.496	15.89	-0.022			

Для определения периода была частично использована программа определения периодов переменных звезд, составленная П.Н. Холосовым для электронной вычислительной машины М-20 (первый этап).

Вычисления, произведенные по этой программе в Вычислительном Центре МГУ для 32 наблюдений, заключенных в интервале J.E. 2438326—360, показали, что в пределах от 0.^d2 до 0.^d7 имеется два возможных сопряженных значения периода: 0.^d2690 и 0.^d3683.

Дальнейшее уточнение периода произведено вручную по приведенным в таблице 2 значениям максимумов блеска. В результате были получены следующие элементы изменения блеска звезды:

$$\text{Max} = \text{J. E. hel } 2438350.454 + 0.368549 \cdot E; \text{ в. — п} = 0.^d272.$$

Пределы изменения блеска: 15^m53—17^m38 L. Средняя кривая блеска приведена в таблице 3, график ее представлен на рис. 2.

Таблица 3

фаза	F	n	фаза	F	n
0 ^d 010	15 ^m 53	12	0. ^d 630	17 ^m 27	16
.053	15.66	10	.686	17.35	14
.078	15.99	14	.738	17.38	12
.128	16.21	15	.813	17.36	13
.201	16.39	11	.856	17.19	6
.235	16.55	10	.899	16.71	7
.338	16.75	12	.902	16.36	9
.367	16.89	23	.927	16.13	8
.437	17.07	20	.979	15.58	11
.526	17.22	20	.922	15.68	10

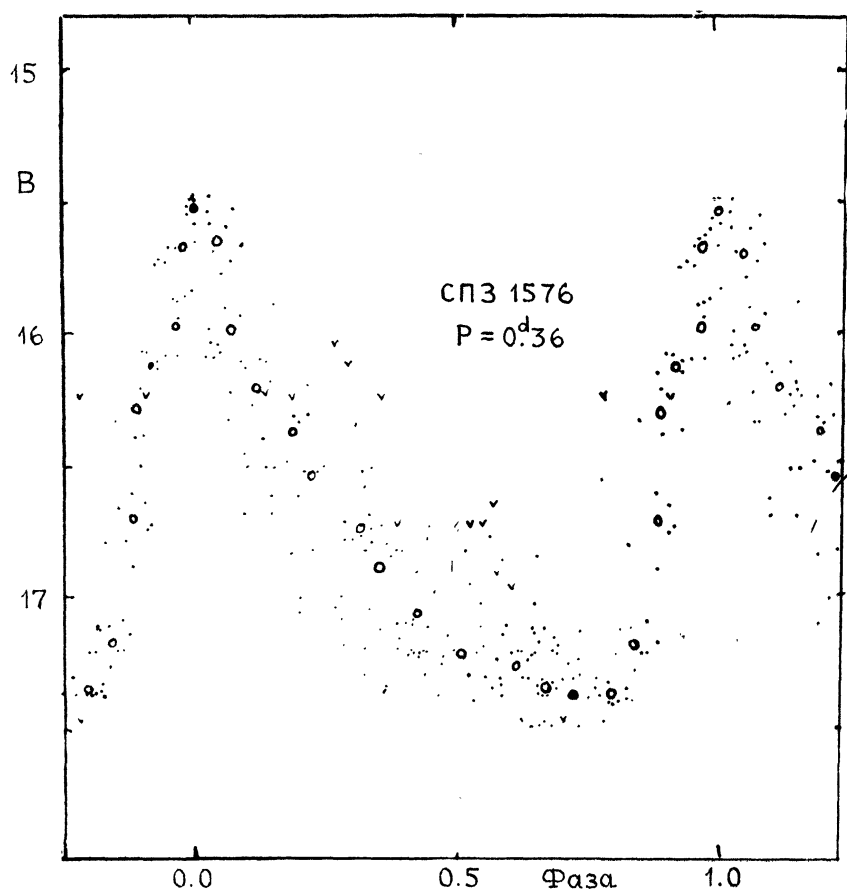


Рис. 2

Ниже приводятся наблюдения переменной звезды СПЗ 1576:

J. L. hel	Б	J. L. hel	Б	J. L. hel	Б
243...		243...		243...	
3544.570	16 ^m 10	5401.504	17 ^m 26	6528.397	16 ^m 28
545.520	16.80	02.447	15.70	.410	(16.25)
951.449	15.55	33.383	16.10	.525	16.63
952.480	16.92	60.375	16.53	29.640	(16.25)
953.497	17.40	80.319	16.59	46.356	16.34
4333.462	16.92	6517.407	16.80	47.394	17.31
681.432	17.50	18.358	16.61	72.451	17.50
83.401	16.10	19.416	17.38	635.248	15.79
84.457	15.50	20.337	16.52	55.231	(16.05)
750.311	(16.21)	21.323	15.73	56.248	15.60
68.283	17.50	22.272	(16.25)	60.257	16.40
69.243	15.73	28.370	16.25	871.529	16.52
				902.299	16.25

Т а б л и ц а (продолжение)

J. E. hel	E	J. E. hel	E	J. D. hel	E
243...		243...		243...	
6904.325	16 ^m 21	8058.161	(14 ^m 86	8404.262	15 ^m 88
24.357	16.78	110.243	16.31	.294	16.34
7223.399	16.08	326.329	16.74	06.244	17.36
28.394	16.74	.344	(16.05	.325	17.16
31.330	17.21	.365	17.21	.395	17.35
32.496	16.86	.391	17.35	07.330	16.35
36.500	17.12	.426	17.50	64.292	17.21
37.510	16.86	.471	16.76	65.284	17.31
50.274	17.12	.519	16.07	644.502	17.12
54.356	16.22	.574	16.33	.534	16.15
58.289	16.83	.599	16.70	45.486	17.21
62.335	17.20	44.368	17.24	.523	17.21
63.384	17.16	.403	17.38	46.527	16.76
77.234	15.29	.439	17.12	50.485	15.73
81.323	16.23	46.414	15.55	.519	15.88
.403	16.79	49.382	16.12	53.461	16.19
84.242	15.61	.425	(16.25	.495	16.53
.366	17.21	50.320	17.31	54.496	15.39
87.398	17.09	.357	17.31	.531	16.09
.440	17.35	.393	17.38	55.516	17.39
310.276	17.21	.425	16.09	.549	17.38
.364	17.10	.454	15.50	56.501	17.12
556.450	(16.92	332.305	17.13	.537	17.12
.534	(16.14	350.495	16.70	.571	17.38
57.450	(16.14	.531	16.35	69.504	17.38
.552	16.78	.567	17.20	75.556	16.15
61.451	16.70	51.580	16.10	80.583	17.20
.553	(16.92	54.251	16.73	.548	17.11
583.394	17.21	.287	16.83	81.565	17.11
.483	15.92	.325	17.16	82.399	17.31
90.500	15.97	.363	17.34	.436	17.32
91.448	17.11	.399	17.50	.479	16.40
.535	17.38	.434	17.42	83.413	17.21
608.324	17.31	56.439	16.83	.451	17.31
.416	17.31	.474	16.78	.495	17.31
37.273	16.15	.499	(16.74	.530	17.24
.368	16.27	59.461	17.12	.567	17.40
.458	17.21	.495	16.83	85.503	15.94
39.365	17.21	.528	16.83	.545	16.63
.453	17.38	.563	17.50	99.470	15.55
969.546	17.11	98.241	17.12	700.386	16.90
8049.287	17.38	400.252	15.98	.424	17.24
.325	15.75	02.208	17.10	01.370	16.52

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 Ходмейстером [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.