

Min	O-C	E	Min	O-C	E
24...			24...		
29805.223	+0.004	-6835	36364.226	+0.024	-1849
30089.342	-0.021	-6619	38796.542	+0.017	0
31252.201	-0.046	-5735	829.441	+0.029	+ 25
32678.208	-0.020	-4651	858.410	+0.057	+ 47
33358.331	0.000	-4134	879.362	-0.038	+ 63
746.361	-0.036	-3839	883.356	+0.009	+ 66
34542.216	-0.046	-3234	912.283	-0.004	+ 88
35251.250	-0.056	-2695	937.272	-0.009	+ 107
601.231	+0.007	-2429	941.219	-0.009	+ 110
36335.256	-0.006	-1871	966.192	-0.030	+ 129

Л и т е р а т у р а

1. W. Strohmeier, R. Knigge, H. Ott, IBVS N62, 1964.

Институт астрофизики АН Таджикской ССР,

Октябрь 1966 г.

ZZ ДЕЛЬФИНА

В.Ф.К а р а м ы ш

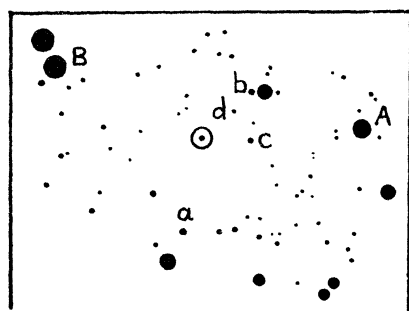
ZZ Delphini

V.F. Karamysh

Переменность этой звезды открыта Хофмейстером в 1930 г. [1, 2]. Белявский [3] классифицировал ZZ Дельфина как цефеиду, а Йенш [4] отнес ее к типу RR Лиры и вывел элементы:

$$Max = J.D. 2428045.442 + 0.520185 \cdot E$$

и отметил изменение блеска от 12^m.75 до 13^m.60. В 1953 г. Цесевич [5] улучшил элементы Йенша. Мною звезда оценена на пластинках стеклотеки Одесской астрономической обсерватории за 1959-1964 гг. Данные о звездах сравнения приведены в табл.1, фотографические звездные величины получены путем привязки звезд сравнения к стандарту SA 88. Так как звезда и стандарт находятся рядом, то ошибка по-луча не учитывалась. На рис.1 показаны звезды сравнения, карта окрестности взята из [6].



$A = BD+14^{\circ}4320$, $B = BD+14^{\circ}4335$

Рис.1

Таблица 1

*	m_{pg}
a	12. ^m 05
b	12.34
c	12.62
d	12.92

Наблюдения обработаны с элементами Цесевича [5]:
 $\text{Max hel} = J.D. 2428045.442 + 0.5201908 \cdot E$ (C)
 $P^{-1} = 1.92237156$

С этими элементами построена средняя кривая по всем фотографическим наблюдениям. Она приведена на рис.2 и в табл.2.

Таблица 2

Фаза	m_{pg}	n	Фаза	m_{pg}	n	Фаза	m_{pg}	n
0.016	12.21	6	0.322	12.76	5	0.691	12.92	5
.073	12.26	5	.380	12.80	5	.762	12.92	5
.143	12.38	5	.411	12.86	5	.817	12.95	5
.167	12.44	5	.470	12.89	5	.879	12.93	4
.189	12.59	5	.518	12.92	5	.923	12.89	4
.232	12.58	5	.582	12.91	5	.976	12.36	6
.267	12.72	5	.620	12.89	5			

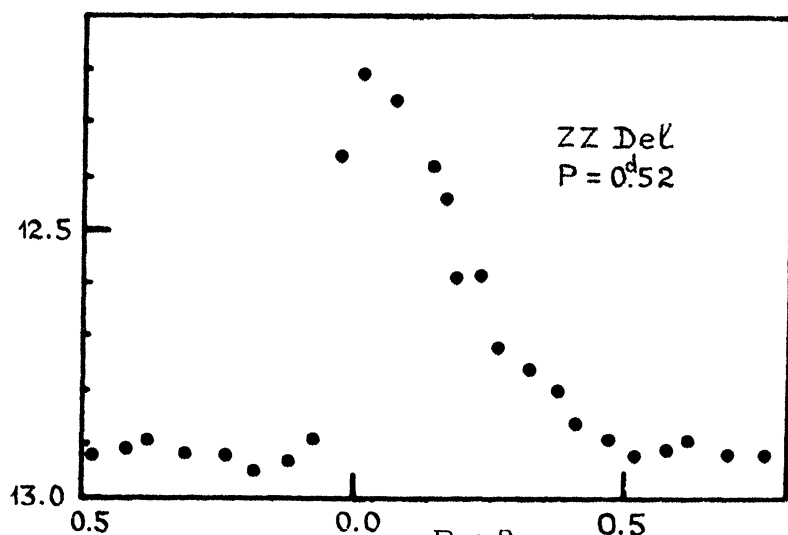


Рис.2

По средней кривой найден наблюдаемый момент максимума:

$$\text{Max } h\epsilon l = \text{J.D.}2437690.317, \text{ O-C} = + 0.^d017, E = 18541$$

Получено новое значение периода:

$$P = 0.^d52019172$$

В табл.3 приведены моменты максимумов, полученных Йеншем [4], и их отклонения от новых элементов.

Таблица 3

Max	m_{pg}	O-C ₁	E	Max	O-C ₁	E
24...				24...		
25831.516	12.76	+0.010	-4256	28045.444	vis	+0.005 0
5853.373	12.80	+ .019	-4214	8046.490	"	+ .008 +2
6214.374	12.68	+ .007	-3520	8047.522	"	+ .001 4
6624.303	12.60	+ .025	-2732	8067.313	"	+ .023 42
6649.281	12.76	+ .034	-2684	8069.375	"	+ .004 46
7683.372	12.68	- .017	- 696	8070.424	"	+ .013 48
8022.549	vis	- .005	- 44	8072.500	"	+ .008 52

Фотографические наблюдения ZZ Дельфина

Таблица 4

J.D. 243...	m_{pg}	J.D. 243...	m_{pg}	J.D. 243...	m_{pg}
6789.459	12.55	7172.429	12.88	7523.440	12.62
6791.524	12.51	7174.411	12.81	7524.451	12.49
6792.522	12.66	7175.404	12.50	7525.442	12.29
6809.412	12.89	7176.431	12.37	7526.437	12.92
6814.438	12.62	7192.381	12.92	7545.376	12.82
6816.364	12.44	7193.377	12.86	7547.333	12.55
6817.362	12.94	7195.360	12.83	7548.346	12.32
6840.307	12.34	7196.334	12.88	7549.342	12.29
6863.276	12.34	7197.355	12.75	7555.320	12.94
6864.225	12.34	7198.357	12.62	7557.320	12.79
6868.272	13.02	7218.274	12.92	7573.290	12.28
6869.239	12.86	7228.267	12.92	7583.239	12.56
7119.521	12.87	7496.476	12.88	7854.507	12.92
7145.486	12.78	7497.512	12.88	7873.502	12.57
7163.430	12.37	7501.490	12.28	7881.478	12.96
7165.372	12.88	7518.424	12.92	7882.451	12.80
7167.414	13.04	7520.431	12.88	7883.468	13.04
7169.449	12.96	7521.437	12.86	7884.471	12.64
7170.420	12.95	7522.411	12.62	7886.435	12.02

Продолжение таблицы 4

J.D. 243...	m_{pg}	J. D. 243...	m_{pg}	J. D. 243...	m_{pg}
7887.446	12.21	7957.268	12.72	8295.330	12.26
7900.412	12.87	7959.245	12.13	8296.302	12.37
7901.378	12.95	7960.242	12.92	8639.309	12.92
7903.401	13.04	7961.249	12.98	8642.438	12.74
7904.418	12.88	7962.255	12.92	8643.571	12.48
7906.414	12.87	7963.274	12.92	8644.364	12.20
7908.384	12.66	7964.254	12.92	8666.330	12.68
7909.389	12.51	8210.485	12.52	8667.331	12.57
7910.372	12.28	8228.501	12.92	8670.309	12.88
7911.368	12.56	8230.503	12.84	8671.300	12.92
7912.371	12.87	8253.403	12.86	8674.286	12.92
7913.393	12.91	8263.432	12.86	8675.274	12.92
7932.329	12.80	8290.330	12.92	8679.276	12.60
7955.278	12.88	8290.359	12.92		
7956.277	12.67	8294.324	12.28		

Литература

1. C. Hoffmeister, AN **238**, 194, 1930.
2. C. Hoffmeister, Sonn Mitt **22**, 7, 1933.
3. S. Beljarsky, ПЗ **4**, 374, 1935.
4. A. Jensch, KVBB **19**, 17, 42, 1938.
5. В.П. Цесевич, АЦ № **137**, 10, 1953.
6. В.П. Цесевич, М.С. Казанасмас "Атлас поисковых карт для переменных звезд типа RR Лиры и др.", 1963.

Одесская
Астрономическая Обсерватория
Январь, 1967 г.

С П З 1 5 3 0

Т.Н.Куликова

SVS 1530

T.N. Kulikova

Переменная СПЗ 1530 открыта независимо на двух па-
рах пластинок Н.А.Горыня и П.Н.Холоповым в райо-
не темных туманностей в созвездии Тельца.

Координаты переменной, определенные нами: $\alpha_{1900} =$
 $= 4^h 21^m 53^s$; $\delta_{1900} = +23^{\circ} 0' .4$ (с точностью до несколь-
ких десятых минуты дуги).

По способу Нейланда-Блажко были произведены оценки
блеска переменной по 196 пластинкам серии А фототеки ГАИШ