

Исследование переменных звезд WY Девы и PG 1341-079*)
Е.Ю.Осминкин

Investigation of Variable Stars WY Virginis and PG 1341-079*)
by E.Yu.Osminkin

Звезда WY Vir была открыта Белявским (1927). Согласно данным Белявского звезда быстро меняет блеск. Спектр звезды исследовали Бонд и Тиффт (1974). По их данным звезда, возможно, является переменной типа RR Лиры, спектр которой A2hb. Карта переменной звезды опубликована в атласе Цесевича и Казанасмаса (1971).

PG 1341-079 открыта Грином и др., 1982 и независимо В.П.Горанским. Ее координаты $13^h41^m02^s$, $-7^{\circ}58'7$, 1950. Наблюдения звезд WY Vir и PG 1341-079 велись по фотопластинкам 40-см астрографа Крымской обсерватории ГАИШ. Использовалось 52 пластинки в ID 2443600-45102. Блеск переменных звезд оценивался способом Пикеринга. Звезды сравнения привязаны к стандарту Ярикова и Горанского (1982) в системе Ipg на ирисовом фотометре ГАИШ. Звезды сравнения отмечены на картах на рис.1, 2.

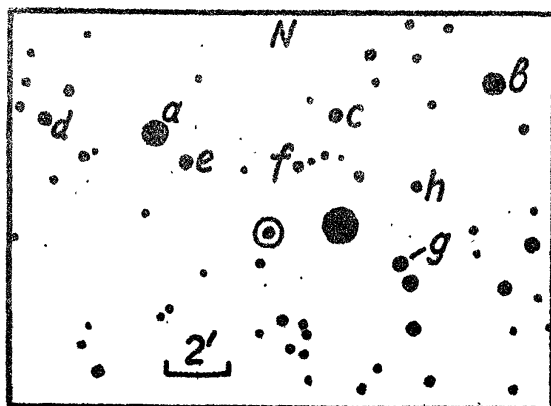


Рис.1.

WY Vir

a	11. ^m 39	e	13. ^m 63
b	12.12	f	14.20
c	13.04	g	14.58
d	13.06	h	15.42

WY Vir.

Наблюдения звезды были обработаны на ЭВМ БЭСМ-4М Вычислительной лаборатории ГАИШ. Определены элементы:

$$\text{Max} = 2444010.360 + 0.^d609356 \cdot E.$$

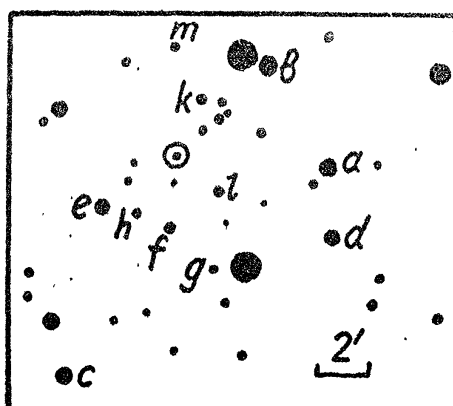


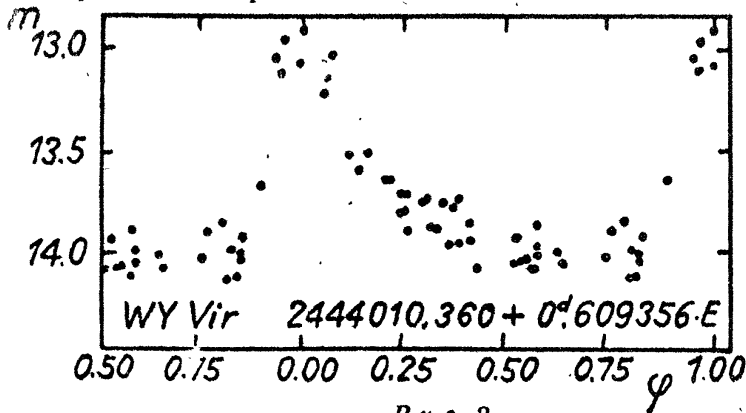
Рис.2.

PG 1341-079

a	12. ^m 52	g	15. ^m 12
b	12.63	h	15.62
c	13.12	k	16.28
d	14.47	l	16.37
e	14.49	m	16.95
f	14.55		

*) HS Vir (ред.).

Предел изменения блеска: 12^m95-14^m10 pg. $M-m=0^P13$. Звезда относится к переменным типа RRab. График средней кривой изменения блеска звезды приведен на рис.3.



PG 1341-079.

Наши наблюдения подтвердили вывод Грина и др., 1982, что эта звезда является взрывной (cataclysmic) переменной типа U Близнецов. По данным Грина и др. звезда имеет спектр с эмиссионными линиями низкого возбуждения и ультрафиолетовый избыток. По материалам фототеки АИИШ в минимум блеска звезда меняется в пределах $15.7-16.3$ pg. Зарегистрирована одна вспышка до 12.8 pg в JD 2443667 и четыре слабых вспышки JD 2443600 (15.1), 43931 (14.6), 44016 (14.7) и 45047 (14.5). Продолжительность вспышек не более 7 суток. Возможен цикл 75 дней.

Таблица

JD _☉ 24...	WY Vir m	PG1341-079 m	JD _☉ 24...	WY Vir m	PG 1341-079 m
43600.356	13.60	15.54	43933.347	14.00	-
.389	13.63	15.54	.410	14.05	-
.422	13.80	15.19	990.411	13.71	-
.456	13.86	15.12	44010.361	12.91	-
.498	13.77	15.32	013.323	14.03	15.59
.519	13.86	15.49	016.326	14.08	14.67
610.347	14.08	16.08	020.340	-	15.62
390	14.14	16.15	022.312	14.00	-
661.333	13.63	15.79	023.315	13.71	(15.62
664.344	13.51	14.02	024.315	13.63	(15.62
667.322	13.15	12.91	254.600	13.63	15.76
687.322	13.94	(15.62	261.601	13.74	15.79
692.320	13.04	15.49	406.342	14.17	(15.62
699.312	13.91	(15.92	422.317	13.06	-
883.649	13.22	15.92	673.578	13.83	16.29
898.607	13.86	-	695.441	13.88	16.29
931.616	13.91	14.61	727.372	14.11	16.29
933.543	13.05	15.57	758.347	14.17	(15.62
934.511	14.14	(15.62	45024.563	13.97	16.28
935.561	13.80	16.15	047.455	13.60	14.48
.593	13.75	16.08	053.441	14.03	16.29
.620	13.75	16.08	057.452	13.97	16.28
938.529	13.57	16.02	085.465	13.86	15.76
962.484	13.97	16.08	087.445	13.15	16.15
964.453	14.03	16.08	102.304	12.96	16.32
969.532	13.10	(6.08			

Литература

- Белявский, 1927 — Beliaowsky S., AN **229**, 458.
 Бонд, Тиффт, 1974 — Bond H.E., Tift W.G., PASP **86**, 931.
 Грин и др., 1982 — Green R.F., Ferguson D.H., Liebert F., Schmidt M.,
 PASP **94**, 560.
 Цесевич В.П., Казанасмас М.С., 1971, Атлас поисковых карт пе-
 ременных звезд, Москва, "Наука".
 Яриков С.Ф., Горанский В.П., 1982, ПЗ Приложение **4**, № 20, 231.

Школа № 469 гор. Москвы,
 Обсерватория ДК Автозавода
 им. Лячева,
 Гос. астрономический ин-т
 им. П.К.Штернберга

*Поступила в редакцию
 18 октября 1982 г.*