

Т а б л и ц а 2 (продолжение)

| JD 24...    | JD 24... | m <sub>pg</sub> | n  | JD 24...    | JD 24... | m <sub>pg</sub> | n  |
|-------------|----------|-----------------|----|-------------|----------|-----------------|----|
| 36456-36518 | 36473    | 12.53           | 19 | 39376-39410 | 39400    | 12.53           | 8  |
| 36756-36791 | 36774    | 12.69           | 10 | 39710-39744 | 39733    | 12.45           | 9  |
| 36792-36868 | 36830    | 12.58           | 10 | 40059-40121 | 40086    | 12.86           | 5  |
| 37135-37166 | 37146    | 12.39           | 16 | 40419-40509 | 40479    | 12.43           | 5  |
| 37167-37189 | 37175    | 12.43           | 16 | 40793-40809 | 40802    | 12.48           | 10 |
| 37192-37228 | 37199    | 12.46           | 15 | 40827-40881 | 40842    | 12.60           | 7  |
| 37461-37497 | 37486    | 12.63           | 15 | 41150-41165 | 41159    | 10.67           | 6  |
| 37501-37523 | 37517    | 12.58           | 13 | 41179-41219 | 41188    | 10.55           | 7  |
| 37524-37557 | 37540    | 12.76           | 14 | 41512-41545 | 41528    | 10.82           | 6  |
| 37844-37880 | 37864    | 12.07           | 15 | 41561-41598 | 41572    | 10.98           | 7  |
| 37881-37904 | 37893    | 12.00           | 14 | 41867-41900 | 41892    | 12.34           | 6  |
| 37906-37964 | 37926    | 12.04           | 14 | 42245-42303 | 42277    | 11.71           | 10 |
| 38198-38236 | 38222    | 12.19           | 12 | 42304-42338 | 42319    | 11.71           | 10 |
| 38240-38268 | 38258    | 12.18           | 11 | 42600-42607 | 42604    | 10.06           | 5  |
| 38282-38295 | 38289    | 12.25           | 13 | 42626-42632 | 42630    | 10.08           | 5  |
| 38562-38644 | 38612    | 12.13           | 11 | 42634-42639 | 42637    | 10.30           | 4  |
| 38666-38700 | 38674    | 12.23           | 10 | 42658-42688 | 42669    | 12.32           | 7  |
| 39319-39360 | 39345    | 12.66           | 8  |             |          |                 |    |

Л и т е р а т у р а.

Миллер, 1967 — Miller W.J., Ric.Astr.7, № 6.

Одесский политехнический институт.

Фотометрическая и спектральная эволюция новоподобной переменной V1329 Лебедя.

В.П. Архипова.

Photometric and spectral evolution of the novalike variable V1329 Cygni, by V.P. Arkhipova.

V1329 Cyg=HBV475 — катаклизмическая двойная с нестационарным компонентом. Вспыхнула в 1964 г. (Архипова, Мандель, 1973; Архипова, Белякина, 1984) на 3<sup>m</sup> от ~15<sup>m</sup>.5 до 11<sup>m</sup>.8 <sup>m</sup>pg.

1. До вспышки проявляла себя как затменная типа Алголя с P=950<sup>d</sup>, наблюдалось 4 минимума глубиной 2<sup>m</sup>.5. Вне затмений замечена сильная нестационарность, неправильные колебания до 2<sup>m</sup>(Стинон и др., 1974) (рис. 2). По спектру она выглядела как М-звезда позднего типа с полосами поглощения TiO и VO (в ИК области).

Во время вспышки— сначала медленный подъем блеска до 14<sup>m</sup>.2 за 7 лет, dm /dt=0<sup>m</sup>.15 /год, затем быстрый подъем со скоростью 0<sup>m</sup>.02 /день (рис. 1). Похоже на подъем блеска Новой V533 Her перед вспышкой, но у последней амплитуда >10<sup>m</sup>.

Открыта через 5 лет после вспышки, в 1969 году. Спектр эмиссионный, туманности низкого возбуждения с сильными Fe II, Si II и другими эмиссиями (Крэмптон и др., 1970). Запрещенные линии [O III], [Ne III]. Возбуждение спектра со временем растет, эмиссии [Fe VI] сменяются на [Fe VII]. В минимуме блеска видны полосы TiO в красной и ИК области спектра (Андрийя, 1973). Кривая блеска стала синусоидальной с P=950<sup>d</sup> в В и V и куполообразной в U (Архипова, 1977). Амплитуда 1<sup>m</sup> в V, 1<sup>m</sup>.3 в В и 1<sup>m</sup>.5 в U. Неправильная переменность по более 0<sup>m</sup>.1. UBV-наблюдения после вспышки, выполненные автором на 60-см рефлекторе в Крыму, охватывают 7 периодов. Показатель цвет.