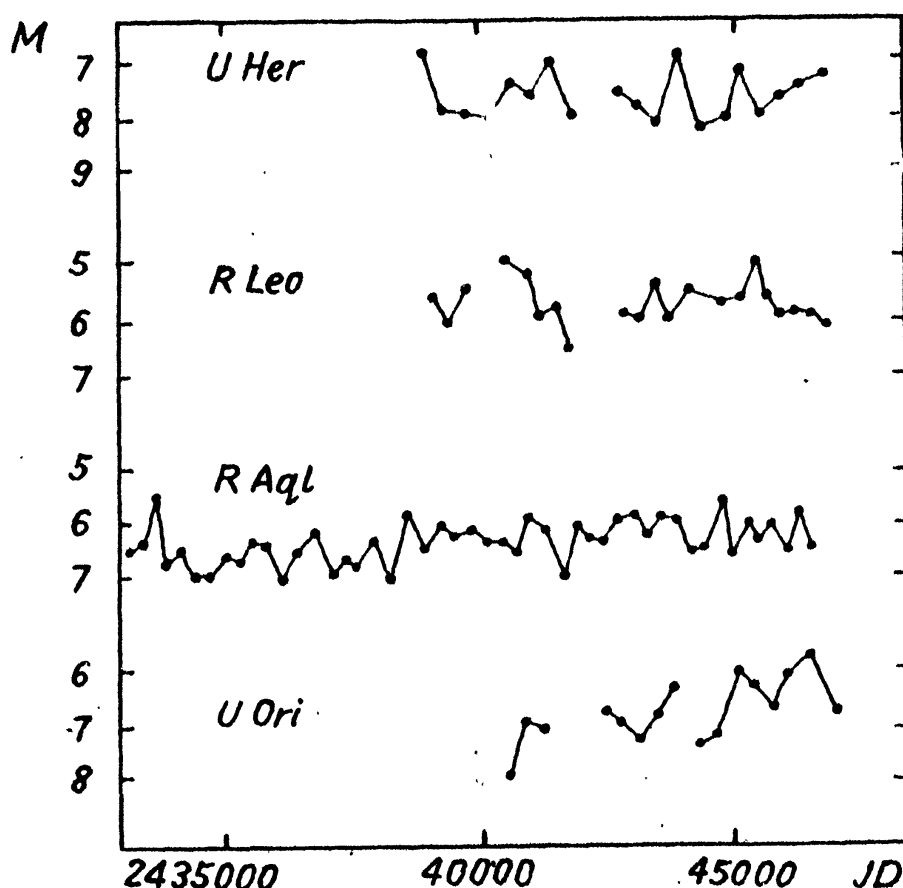




Р и с. 1.

Для исследования механизма переменности излучения звезды в максимуме блеска необходимы одновременные наблюдения показателя цвета ($B - V$), ИК-наблюдения в полосах R, I, H, K и спектральные наблюдения молекулярных полос поглощения.

¹Glenn W.H., 1964, *Sky and Tel.*, 27, No. 2, 130. ²Горбацкий В.Г., Минин И.Н., 1968, "Нестационарные звезды", гл. 9. М. "Наука".

Астрономическая обсерватория Одесского гос. университета.

Необычная вспышка мазерного излучения OH в источнике VY Cma. Жизнь после вспышки.

Н.А. Юдаева.

Unusual flare of OH maser emission in VY Cma. Life after the flare, by N.A. Yudaeva.

Опубликовано в Письмах в АЖ 12, № 5, 361, 1986.

О координации наземных и космических наблюдений рентгеновских источников.

А.М. Черепашук.

On the co-ordination of the ground and space observations of the X ray sources, by A.M. Cherepashchuk.

Оптические и инфракрасные наблюдения рентгеновских двойных систем.

Ю.Н. Гнедин, В.М. Ларионов.

Optical and infrared observations of the X ray binary systems, by Yu.N. Gnedin and V.M. Larionov.

Рентгеновские наблюдения на "Астроне".

Е.К. Шеффер.

X ray observations at 'Astron', by E.K. Sheffer.

Быстрая спектральная переменность звезд типа Вольфа-Райе.

С.В. Марченко.

Fast spectral variability of the Wolf-Rayet stars, by S.V. Marchenko.

В 1984–1985 годах на телескопах ГАО АН УССР Цейсс-600 (пик Терскол) и АЗТ-2 (Киев) получено около 160 спектров звезд типа Вольфа-Райе (звезд WR) и ~120 спектров контрольных звезд — α Lyr и κ Dra. Цель наблюдений — оценка основных характеристик спектральной переменности звезд WR. В качестве диспергирующей системы использован спектрограф UAGS с камерой с внешним фокусом. В качестве усилителя света — двухкаскадный электростатический электронно-оптический преобразователь с волоконными планшайбами на входе и выходе. Регистрация спектров производилась на астрофотопленку А-600 РП. Обратная линейная дисперсия ≈ 10 нм/мм в H_{α} , разрешение ~ 0.5 нм, рабочий диапазон длин волн — (420–670) нм. Типичные экспозиции — 1–2 мин. у α Lyr и κ Dra, 5 мин. для звезд WR. Наблюдались следующие звезды WR: HD 192641, HD 192103, HD 191765, HD 193077, HD 193576, HD 192163.

В результате обработки спектрограмм получены значения эквивалентных ширин (W_{λ}) линий и численные оценки асимметрии (A) наиболее интенсивных эмиссионных линий в спектрах звезд WR. Отбор случаев спектральной переменности проведен при помощи ряда статистических критериев.¹