

УДК 524.33+524.352

КРАТКИЕ СООБЩЕНИЯ

## ПЕРЕМЕННОСТЬ В СПЕКТРЕ ЗВЕЗДЫ HD 218875

Для спектрофотометрических исследований голубых звезд на больших галактических широтах, в 1963—1965 гг. на 8-дюймовом телескопе системы Шмидта Бюраканской обсерватории с помощью объективной призмы (дисперсия 430 А/мм около  $H_1$ ) в диапазоне длин волн 3500—5000 А был получен целый ряд фотопластинок. В 1981 г. при визуальном просмотре этих фотопластинок с целью исследования углеродных звезд на больших галактических широтах обратил на себя внимание спектр звезды HD 218875 (спектральный класс С 1.3), имеющий несколько полос поглощения с шириной до 200 А с центрами на длинах волн 4670, 4340, 4140 и 3830 А.

На рис. 1 приведены микрофотометрические записи спектрограмм этой звезды в шкале логарифмов интенсивностей, полученных с помощью трубчатого фотометра, а справа указаны даты наблюдений. Как видно из рисунка, звезда HD 218875 за период наблюдений 1963—1965 гг. претерпела заметные спектральные изменения. Изменились как мощность полос поглощения, так и континуум между ними. Особенно четко просматриваются изменения в полосе с центром на  $\lambda$  4340 А, что совпадает с линией водорода  $H_1$ , а также в континууме с коротковолновой стороны полосы на  $\lambda$  4670 А.

Звезда HD 218875 ( $\alpha_{1950} = 23^h 08^m 9$ ,  $\delta_{1950} = -21^\circ 17'$ ) мало исследована. О ее переменности упоминается в работе [1], где исследовались радиальные скорости и собственные движения красных углеродных звезд; там же указано, что данные о переменности взяты из [2]. По этому каталогу лишь известно, что звезда HD 218875 имеет в максимуме звездную величину  $9^m 4$ , а в минимуме  $10^m 8$ .

Спектральная классификация по методу К-М (Кинан—Морган) для красных углеродных звезд [3] указывает для этой звезды тип С 1.3.

UBV-фотометрия по результатам одного наблюдения этой звезды приведена в работе [4] ( $V = 9^m 17$ ,  $B - V = +1^m 15$ , спектральный тип R2) и по нашей просьбе выполнена С. В. Судаковым в 1980 г. на

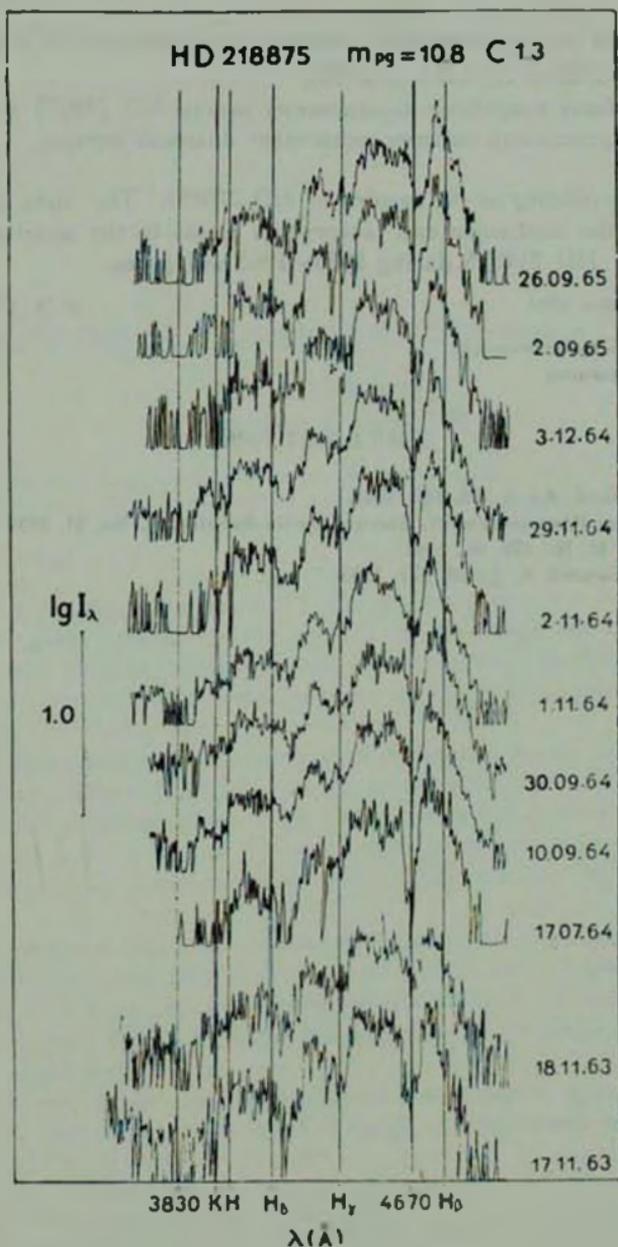


Рис. 1. Спектральные изменения звезды HD 218875 за период 1963—1965 гг.

Бюраканской астрофизической станции обсерватории АГУ ( $V=9^m24$ ,  $B-V=+1^m23$  и  $U-B=+0^m88$ ).

Дальнейшие подробные исследования звезды HD 218875 для выяснения типа переменности, видимо, представят большой интерес.

*The variability of the spectra of HD 218875.* The data on the variations of the continuum and absorption bands in the spectrum of the carbon star HD 218875 during 1963—1965 are given.

31 декабря 1981

Р. Х. ОГАНЕСЯН

Бюраканская астрофизическая  
обсерватория

#### ЛИТЕРАТУРА

1. R. F. Sanford. Ap. J., 99, 145, 1944.
2. H. Schneller, Kleineres Veroff. Sternw. Berlin-Babelsberg, No. 21, 1939.
3. B. Warner, M. N., 126, 61, 1963.
4. G. L. Vandervort, A. J., 63, 477, 1958.