

А. ДЕЙЧ

**ПРЕДПОЛАГАЕМЫЙ НОВЫЙ «БЕЛЫЙ КАРЛИК»**

(Представлено академиком В. Г. Фесенковым 13 I 1939)

При сопоставлении спектров звезд, определенных на Бергедорфской обсерватории (Bergedorfer Spectral-Durchmusterang der Kapteynschen Eichfelder, В. 2, 1938) с их собственными движениями, выведенными недавно в Пулковской обсерватории, удалось обнаружить слабую звезду, характеристики которой позволяют отнести ее к весьма мало изученной категории звезд, так называемых белых карликов. Это—звезды чрезвычайно большой плотности и малой абсолютной яркости; до сего времени их известно около 10. Подозреваемый новый «белый карлик» имеет видимую фотографическую величину 13.2, собственное движение  $\mu = 0''.288$  в год, направленное в сторону, противоположную параллактическому смещению ( $\psi = 358^\circ$ ). Спектральный класс— $A_{2p}$ , причем необычная особенность спектра заключается в широких и размытых линиях водорода, вместе с тем достаточно интенсивных. Если предположить среднюю абсолютную величину звезд типа  $A_2$  равной +2, то расстояние нашей звезды получится порядка 1 000 парсеков, а скорость, судя по собственному движению,—около 1 000 км в секунду, что крайне невероятно. Следует поэтому думать, что абсолютная яркость ее значительно меньше. Окончательное решение вопроса о принадлежности звезды к белым карликам будет возможно после определения ее параллакса. Координаты звезды:  $\alpha = 9^h 40^m 19^s$  и  $\delta = +44^\circ 22' .2$  (1900.0) в площадке Каптейна № 29, галактическая широта которой  $+49^\circ$ .

В той же площадке 29 обнаружена еще одна интересная звезда 11.2 величины с собственным движением  $0''.209$  в год и направлением к антиапексу ( $\psi = 174^\circ$ ). Спектр ее оказался  $A_5$ . Если считать ее движение параллактическим, вывести отсюда параллакс, то абсолютная величина получится +9. Координаты этой звезды:  $\alpha = 9^h 43^m 10^s$  и  $\delta = 44^\circ 45' .6$  (В. D +44°. 1910).

В зоне Каптейна +45 было сопоставлено около ста крупных собственных движений ( $\geq 0''.1$  в год) с известными спектрами; все спектры, кроме приведенных выше для двух звезд, оказались большей частью типа  $G$  и реже— $F$ ,  $K$  и  $M$ .

Главная астрономическая  
обсерватория.  
Пулково

Поступило  
15 I 1939.