

Переменные звезды, 21, №6, 831–833, 1983

Variable Stars 21, No 6, 831–833, 1983

CF Персея — полуправильная переменная

Г.К. Филиппьев

Приведены результаты фотоэлектрических наблюдений переменной звезды CF Per. Среднеквадратичные ошибки измерений равны $\pm 0^m.028$, $\pm 0^m.019$ и $\pm 0^m.014$ в B, V и R соответственно. Показано, что CF Per является пульсирующим гигантом типа SR с периодом порядка 60^d .

CF Persei is a Semiregular Variable

by G.K. Philipjev

The results of photoelectric BVR observations of variable star CF Per are presented in Table and Fig. 1. The mean errors of magnitudes are $\pm 0^m.028$, $\pm 0^m.019$ and $\pm 0^m.014$ in B, V and R photometric systems respectively. The V–R color index is assumed to be zero when CF Per brightness in V was maximal. It is shown that CF Per is a pulsating giant of SR type with the length of the period equal approximately 60^d .

Переменность блеска CF Per открыл Хофмейстер (1943). Исследуя звезду, Хофмейстер (1947; 1949) нашел, что блеск ее меняется в пределах $12^m.5$ – $13^m.2$ в фотографических лучах. По его описанию на медленный ход накладываются более кратковременные колебания яркости с характерным временем от 3^d до 12^d . Максимальная зарегистрированная скорость изменений блеска по этим данным составила $0^m.25$ в сутки. Данная информация и послужила основанием классифицировать CF Per, как неправильную переменную типа RW Aur (Хофмейстер, 1949). Рихтер (1965) дал другой тип переменности – Lb. Однако, Майнунгер (1966) отметил, что звезда слабо исследована. Перрауд (1959) определил спектральный класс переменной (M6).

Фотоэлектрические измерения блеска CF Per производились на телескопе АЗТ–14 с электрофотометром на счете фотонов. Блеск звезды измерялся в системе BVR, близкой к стандартной. Система фильтров электрофотометра описана в работе Киячкова и Шевченко (1976). В качестве опорных использовались звезды № 5 и 9 фотоэлектрического стандарта в NGC 752 (Джонсон, 1953). Для контроля в окрестностях переменной измерялась звезда с показателем B–V, близким к значениям B–V CF Per. Привязка шкалы R не производилась, поэтому ниже система R помечена звездочкой. Показатель цвета $V-R^*=0$ принят при максимальном блеске звезды в V. С использованным фильтром R (Киячков, Шевченко, 1976) искажения в $V-R^*$ за счет отсутствия редукции при его изменениях в пределах $0^m.4$ не превысят $0^m.01$. Оценка среднеквадратичной ошибки одного измерения дает значе-