

Исследование пяти переменных звезд

И.В. Хатунцев

Изучены 5 переменных звезд в созвездиях Тельца и Пегаса. V780 Tau и СПЗ 2697 являются переменными звездами типа UV Кита, КЗП 674 — углеродной переменной звездой типа Lb, СПЗ 2699 и 2700 — звездами типа RR Лиры.

Investigation of Five Variable Stars

by I.V. Hatuntzev

5 variable stars in Taurus and Pegasus were studied. V780 Tau and SVS 2697 are UV Ceti type variable stars, CSV 674 is a carbon variable of Lb type, SVS 2699 and 2700 are RR Lyrae variable stars.

В статье подводится итог наблюдений трех переменных звезд в созвездии Тельца и двух в созвездии Пегаса. Материалом для этого исследования послужили снимки фототеки ГАИШ, полученные на 40-см астрографе Крымской станции ГАИШ в интервалах JD 2440152–45342 (центр 125 Tau) и JD 2444076–45696 (центр α Peg). Звезды были обнаружены В.П. Горанским при просмотре на блинк-компараторе снимков областей неба с указанными центрами. Две из этих переменных звезд были затем отождествлены с известными переменными звездами V780 Tau и КЗП 674.

Звездные величины звезд сравнения были получены привязкой к фотографическим стандартам SA 49 и SA 91 на ирисовом фотометре ГАИШ. Результаты привязки даны в таблице 3. Блеск переменных звезд оценивал по методу Нейланда–Блажко и Пиккеринга. Периоды переменных звезд СПЗ 2699 и 2700 определены на ЭВМ БЭСМ-4М по программе Холопова (1970) в вычислительной лаборатории ГАИШ.

V780 Tau (G 100–28). $5^{\text{h}}37^{\text{m}}3 + 24^{\circ}46'2$, 1950.

Вспышку этой звезды продолжительностью 10^{m} на $0^{\text{m}}5$: В в 1974 г. наблюдали Дан и др., 1976. По их данным $V = 14.85$, $B - V = +1.88$, тригонометрический параллакс $\pi = 0''.095 \pm 0''.002$. Звезда имеет большое собственное движение $\mu = 0''.364$ за год, $\theta = 163^{\circ}$ (Лютен, 1979). У нее есть спутник $\rho = 0''.3$, $\theta = 310^{\circ}$, $\Delta m = 1^{\text{m}}$.

Блеск звезды в минимуме по нашим данным 16.9 μg . Звезда является переменной типа UV Кита. Зарегистрировано несколько вспышек (табл. 4), максимального блеска 15.0 μg звезда достигла в момент JD 2445267.490. На Паломарском атласе звезда красная.