

ПЕРЕМЕННЫЕ ЗВЕЗДЫ

Том 18

№ 1(133)

1971

Собственное движение HR Возничего

Н. М. Артюхина

Proper motion of HR Aurigae

by N.M. Artiukhina

Согласно [1], звезда HR Aur, по-видимому, является переменной типа γ Vir. Представляется интересным определить ее собственное движение. Для этой цели были использованы три пластинки, полученные Л. П. Пантелеевой на 15" астрографе ГАИМ 25 и 26 февраля 1970 г., и прямоугольные координаты этой звезды, содержащиеся в Астрографическом каталоге (три пластинки зоны Оксфорд). В табл. 1 приводятся основные сведения об использованном материале. К сожалению, только на одной пластинке Астрографического каталога ($+31^\circ$, $6^h 22^m$) HR Aur находится на расстоянии $35'$ от центра пластинки. На двух других пластинках она расположена очень близко к их краю. Вследствие этого, оказалось невозможным подобрать одни и те же опорные звезды для всех трех пар пластинок. Кроме того, в одном случае ($+32^\circ$, $6^h 27^m$) разность эпох оказалась почти в два раза меньше, чем в двух других случаях.

Таблица 1

Пара пластинок	Оксфорд	Москва	ΔT	$n_{оп.}$	$\bar{m}_{оп.}$
1	$+31^\circ$, $6^h 22^m$; 30.10.1903	25.02.1970	66.4	14	$12^m.5$
2	$+30$, $6 27$; 16.03.1903	26.02.1970	67.0	10	12.8
3	$+32$, $6 27$; 7.03.1933	26.02.1970	37.0	12	12.8

Прямоугольные координаты звезд на пластинках 15" астрографа были измерены на измерительном приборе "Аскорекод" с автоматической регистрацией отсчетов шкал. Вычисление постоянных пластинок и собственных движений звезды осуществлено на электронной вычислительной машине "1-20" по программе, составленной Е. П. Калининой.

Относительные собственные движения HR Aur, полученные по трем парам фотографий, даны в табл. 2.

Таблица 2

Пара пластинок	Относительные		Абсолютные	
	$\mu_\alpha \cos \delta$	μ_δ	$\mu_\alpha \cos \delta$	μ_δ
1	$-0''.009$	$+0''.037$	$-0''.009$	$+0''.029$
2	-0.008	$+0.034$	-0.008	$+0.027$
3	$+0.006$	$+0.032$	$+0.006$	$+0.025$

Приведение относительных собственных движений к абсолютным было сделано статистическим методом по таблицам [2]. Абсолютные собственные движения звезды также даны в табл. 2.

Среднее абсолютное собственное движение HR Aug можно принять равным $\mu_{\alpha} \cos \delta = -0''.008$ и $\mu_{\delta} = +0''.028$ со средней квадратической ошибкой в несколько тысячных долей секунды дуги.

Литература:

1. П. Н. Холопов, АЦ № 542, 1969.
2. Л. В. Жуков, АЖ 43, № 5, 1107, 1966.

Гос. астрономический институт
им. П. К. Штернберга
Сентябрь, 1970 г.