

Переменные звезды **21**, № 4, 573–578, 1981.
Variab. Stars **21**, No 4, 573–578, 1981

Линия H_{α} в спектре звезды KR Возничего Э. А. Витриченко

На 2.6 м рефлекторе Крымской обсерватории получены пять спектрограмм уникальной переменной KR Aur в области H_{α} . Анализ контура линии H_{α} приводит к предположению о том, что излучение в этой линии возникает в трех областях околос звездного пространства. В рамках модели одиночной черной дыры одна из областей представляет собой невращающийся газовый диск, а две другие являются потоками газа, падающего на звезду со скоростями порядка 500 км/с.

Обнаружена переменность лучевой скорости, которую можно объяснить изменением относительных интенсивностей компонент, образующих контур линии H_{α} .

The H_{α} -Line in Spectrum of KR Aurigae by E. A. Vitrichenko

Five spectrograms of unique variable KRAur have been obtained with 2.6 m reflector of the Crimean observatory. An analysis of H_{α} -contour suggests that there are three emitting regions in circumstellar space. Using the model of single black hole it is shown that one region is nonrotating gas disc and two other regions are the gas streams falling on the star with velocity of order 500 km/s.

The radial velocity variation is revealed which may be due to differences in intensities of H_{α} -line components.

1. Введение.

Неправильная переменная KR Aur была открыта Поповой (1960), а ее фотометрическое поведение было изучено Поповой (1961, 1965), Хофмейстером (1965), Поповой и Витриченко (1978), а также Дорошенко, Лютым и Теребижем (1977). Звезда отнесена Поповой (1965) к уникальным переменным. Особенности фотометрического поведения звезды заключаются в следующем. Блеск звезды изменяется неправильно в пределах от $11^m.3$ до $17^m.6$. Преимущественное состояние блеска звезды – около $13^m.5$. В среднем раз в 8 лет блеск звезды оказывается в минимуме, который имеет продолжительность 2–3 года. За время порядка 1 минуты блеск звезды может измениться на 0.4 как в сторону увеличения, так и в сторону уменьшения. При изменениях блеска звезды показатели цвета практически не изменяются.

Непрерывный спектр звезды изучался Поповой и Витриченко (1977, 1978), а также Дорошенко, Лютым и Теребижем (1977). Во всем изученном спектральном диапазоне ($\lambda\lambda 3500\text{--}7500 \text{ \AA}$) непрерыв-