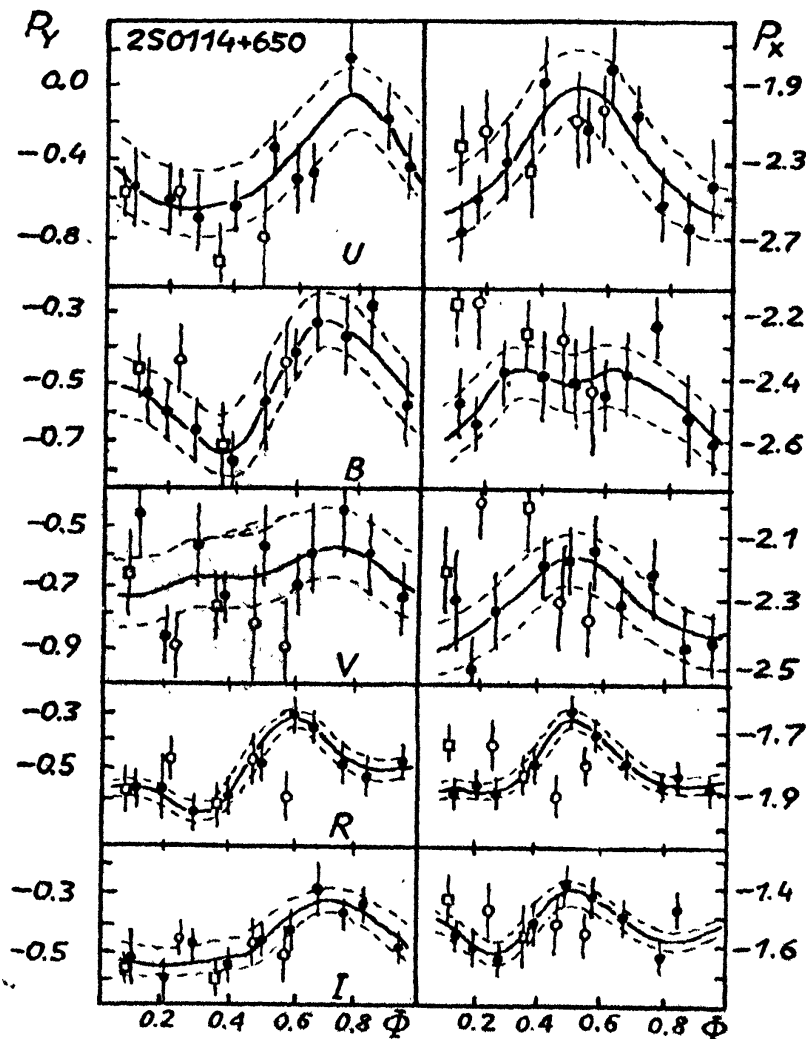


Поляриметрические наблюдения оптического компонента рентгеновского источника 2S0114+650.

Н.Г. Бескровная.

Polarimetric observations of the optical component of the X ray source 2S 0114+650, by N.G. Beskrovnaya.

Приводятся результаты поляриметрических UBVRI-наблюдений по-
красневшей звезды раннего спектрального класса LSI +65° 010, отожде-
ствляемой с рентгеновским источником 2S 0114+650. Наблюдения про-
водились в августе–октябре 1986 г. на 125-см телескопе АЗТ-11 (КрАО
АН СССР) с пятиканальным фотометром–поляриметром обсерватории
Хельсинкского университета. Значения относительных параметров
Стокса P_x и P_y для каждого фильтра в зависимости от фазы орбиталь-
ного периода $P = 11^d.588$ представлены на рисунке с указанием ошибки
измерения для каждой точки на уровне $\pm \sigma$.



Фазовые зависимости для данных, полученных в августе ($-\frac{1}{2}$) и охватывающих один полный орбитальный период, были аппроксимированы кривыми, представляющими собой разложение зависимостей в ряд Фурье по фазе Φ с учетом трех первых гармоник. Кривые были рассчитаны по методу наименьших квадратов, они показаны на рисунке сплошными линиями. Уровни отклонения от кривых на величину $\pm\sigma$, определяемую из ошибок коэффициентов разложения, обозначены пунктиром.

Как видно на рисунке, точки, соответствующие сентябрьским ($-\frac{1}{2}$) и октябрьским ($-\frac{1}{2}$) данным, в целом плохо ложатся на кривые. Это связано, по-видимому, с существованием переменности поляризации с характерным временем порядка месяца.

Фазовые изменения параметров P_x и P_y имеют характер, достаточно сходный для всех пяти фильтров, и их амплитуда существенно превышает по величине уровень $\pm\sigma$. Это свидетельствует об их реальности. Кривые для P_y и P_x имеют резкие максимумы на фазе 0.7–0.8 и 0.5–0.6 соответственно. Первая из этих фаз соответствует соединению, при котором наблюдатель видит область поверхности оптического компонента, обращенную к рентгеновскому источнику. У P_y имеется также ясно выраженный минимум на фазе 0.4. По-видимому, отклонения от этих этих закономерностей поведения фазовых кривых связаны с недостаточной точностью наблюдений. Общей особенностью спектральной зависимости фазовых изменений обоих параметров является уменьшение их амплитуды с ростом длины волны.

*Главная астрономическая обсерватория АН СССР,
Пулково.*

Наблюдения HZ Геркулеса в 1986 году.

В.П. Смыков, Л.И. Шакун.

Observations of HZ Herculis in 1986, by V.P. Smykov and L.I. Shakun.

Патрульные фотографические В-наблюдения рентгеновской двойной HZ Her ведутся в Кишиневской астрофизической обсерватории с 1983 года. Используется телескоп АЗТ-3 (45/200), фотопластинки ZU-21 и фильтр БС-8.

Результаты наблюдений 1983–85 годов рассмотрены нами ранее (Смыков, Шакун, 1986).

В 1986 году получено еще 76 наблюдений. За одну ночь делалось от 1 до 8 экспозиций. Кривые блеска 1983–85 и 1986 годов приводятся на рисунке.

Всплеск излучения на фазе $\phi=0.10$ с амплитудой $0.^m4-0.^m5$, наблюдавшийся нами с 1984 года (Смыков, Шакун, 1986), сохранился и в 1986 году. Сохранился также и всплеск на фазах $\phi=0.89-0.93$ (Мионов и др., 1986). Их существование и симметричное положение относительно главного минимума может быть вызвано общей причиной. Возможно, наблюдаемые всплески излучения дают две горячие области аккреционного