

Черрути-Сола и Перинотто, 1985 — Cerruti-Sola M., Perinotto M.,
ApJ 291, 237.

Юдин Б.Ф., 1986а, ПЖ 12, 878.

Юдин Б.Ф., 1986 б, АЖ 63, 137.

Юдин, 1987а — Yudin B.F., Astrophys. Space Sci. 135, 143.

Юдин, 1987б — Yudin B.F., Proc. IAU Coll. No.103, in press.

A review of problems connected with the investigation of the symbiotic stars is presented.

Государственный астрономический институт им П.К.Штернберга.

Поляриметрические и фотометрические наблюдения симбиотических звезд.

Т.Н. Худякова.

Polarimetric and photometric observations of symbiotic stars,
by T.N. Khudiakova.

По современным представлениям симбиотические звезды — это тесные двойные системы. Компоненты такой системы: холодный гигант или сверхгигант (спектрального класса G—M), горячий компактный объект (карлик или белый карлик) с аккреционным диском, туманность и пыль — вносят существенно различный вклад в общее излучение системы в разных спектральных областях. Одновременные фотометрические и поляриметрические наблюдения симбиотических звезд в видимой и инфракрасной области спектра позволяют уточнить некоторые параметры системы (например, светимости отдельных компонентов, наклонение и т.д.).

Наблюдения 9 симбиотических звезд из списка Боярчука¹ были начаты в 1974 г. на Бюраканской станции АО ЛГУ. Измерения проводились на двух телескопах с диаметрами зеркал 48 и 61.5 см. Фотометрические наблюдения выполнены в полосах В, V, R, I, H, K; поляриметрические — В, V, R, I. Наиболее подробно изучались звезды: CI Cyg, R Aqr, UV Aur.

CI Cyg — известная классическая симбиотическая система. В системе наблюдается затмение горячего компонента холодным. Фотометрические наблюдения позволили получить распределение энергии в спектре CI Cyg для разных состояний объекта (в затмении, во вспышке и в спокойном состоянии); поляризационные — определить фазу прохождения горячего объекта перед холодным. Таким образом, имеющиеся в настоящий момент результаты спектральных, фотометрических и поляриметрических наблюдений во вспышке и в спокойном состоянии звезды представляют собой полный наблюдательный тест для любой модели данной системы.

Фотометрические наблюдения UV Aur в ИК области спектра позволили уточнить тип переменности холодного компонента. Он является углеродной миридой, а не переменной типа SRb, как считалось ранее в ОКПЗ III. В изменениях блеска и параметров поляризации симбиотических звезд, содержащих мириду (R Aqr и UV Aur), вы-