

**Оболенцева Марта Андреевна (1), Дьяченко В.В. (2), Погодин М.А. (3),
Ховричев М.Ю. (3), Балега Ю.Ю. (2), Бескакотов А.С. (2),
Митрофанова А.А. (2), Максимов А.Ф. (2)**

marta.obolentseva@yandex.ru

(1) Санкт-Петербургский государственный университет

(2) Специальная астрофизическая обсерватория Российской академии наук

(3) Главная (Пулковская) астрономическая обсерватория РАН

HD 52721 КАК КВАДРУПОЛЬНАЯ СИСТЕМА

Изучение кратности звезд Хербига как объектов молодых и массивных, находящихся на стадии до выхода на главную последовательность, не только дает информацию о параметрах двойных, но и играет важную роль в определении механизмов звездообразования. В работе представлены результаты спекл-интерферометрического исследования кратной системы HD 52721, включающей звезду Ae/Be Хербига.

Ранее система HD 52721 была известна как двойная - звезда Хербига Ae/Be с менее ярким компонентом на угловом расстоянии $\rho = 0,65''$ с разностью блеска $\Delta m = 0,95$ mag. Однако согласно новым фотометрическим данным (Pavlovskiy et al., 2015) более яркая звезда сама представляет собой тесную двойную систему с периодом $P = 1^d.610$. Для определения кратности системы и поиска новых компонент звезда наблюдалась методом спекл-интерферометрии в 2019-2020 г. на 6-м телескопе САО РАН.

В результате удалось обнаружить новый спутник у ранее известной менее яркой компоненты. С помощью пакета по обработке спектров мощности тройных систем, разработанного на базе метода опубликованного Е. А. Pluzhnik (2005), для компонентов системы были определены позиционные параметры и разности блеска. Согласно полученным результатам система HD 52721 является квадрупольной и имеет иерархическую структуру, представляющую собой пару двойных звезд.