

ПЗС-ФОТОМЕТРИЯ МАССИВНОЙ ТЕСНОЙ ДВОЙНОЙ ЗВЕЗДЫ UU CAS

Затменная переменная UU Cas ($10.4-10.8^m$) с массивными компонентами раннего спектрального класса V0.5 III и периодом 8.51929^d дней является самой массивной тесной двойной системой, включенной в «Каталог орбитальных элементов масс и светимостей тесных двойных звезд» Свечникова. К настоящему времени получены две фотоэлектрические кривые блеска UU Cas. Авторами отмечены значимые временные изменения кривых блеска практически на всех фазах.

На основе результатов фотометрических наблюдений Кумсиашвили и Полушиной, а также недавно проведенных Марковым и др. с использованием ПЗС-камеры спектральных наблюдений предложена модель этой двойной системы, состоящей из главного компонента, представляющего собой молодую массивную звезду с расширяющейся оболочкой, и второго компонента, окруженного толстым диском.

С целью дальнейшего исследования UU Cas и уточнения параметров системы в Коуровской астрономической обсерватории УрФУ на телескопе АЗТ-3 ($D = 0.45$ м, $F = 2$ м), оснащенный ПЗС камерой Alta U6, с 2007 по 2015 г. выполнялись мониторинговые наблюдения данной звезды в трех BVR_c -фильтрах. В настоящее время проведена фотометрическая обработка, полученного материала. Получены новые свидетельства изменений кривых блеска. С 2017 г. предполагается проведение спектрального мониторинга UU Cas.