

V1504 Лебедя — новый объект типа SU Большой Медведицы.**А.А. Райков, А.В. Ющенко.**

V1504 Cygni, a new SU Ursae Majoris type star, by A.A. Raykov and A.V. Yushchenko.

Переменность блеска V1504 Лебедя (КЗП 4693) ранее исследовалась в работах Цесевича и Драгомирецкой¹, Курочкина². В 1980–1983 годах на 45-сантиметровом рефлекторе наблюдательной станции Маяки Одесской астрономической обсерватории было получено 295 фотографических наблюдений звезды. Предельная звездная величина снимков в синих лучах составляла 17–18^m, в желтых — 15–16^m. Фотометрическая система инструмента и звездные величины звезд сравнения были определены путем привязки к фотозлектрическому стандарту NGC 6791³. Блеск звезды был измерен также на 60 снимках Одесской стеклотеки, полученных в том же интервале времени. Их предельная звездная величина составляла 15–16^m в синих лучах.

Звездная величина V1504 Cyg меняется от 13^m.8 до 18^m.0 В. Возрастание блеска от минимального состояния происходит за время порядка суток. Вспышки уверенно разделяются на два типа.

Для вспышек первого типа блеск в максимуме составляет 14.0–14.5. Характерная продолжительность вспышки 2–3 суток. Наименьший интервал времени между двумя последовательными вспышками составляет 6 суток, наибольший (при наличии плотного ряда наблюдений, исключающего возможность пропустить вспышку) — 11 суток. Наиболее часто встречающийся интервал времени между вспышками составляет 9–10 суток.

Во время вспышек второго типа звезда в среднем на 0^m.5 ярче, чем при вспышках первого типа. Максимум плоский, его ширина 4–5 суток. Общая продолжительность вспышки может превышать 10 суток, что в 4–5 раз больше продолжительности вспышки первого типа. Средний интервал времени между вспышками второго типа близок к 100 суткам.

Вне вспышек были обнаружены изменения блеска с амплитудой 0.7–0^m.9 и характерным временем около суток, однако имеющиеся наблюдения не позволили нам уверенно определить орбитальный период.

Выполненные в 1981 году последовательные экспозиции V1504 Cyg в синих и желтых лучах дали возможность определить показатель цвета В–V. Вблизи максимума показатель цвета составляет +0^m.1–+0^m.4. По мере уменьшения блеска показатель цвета увеличивается и достигает +1^m.0 при В=16^m.0.

Четкое разделение вспышек на два типа, относительная частота сверхмаксимумов и их продолжительность по сравнению с обычными вспышками позволяют уверенно классифицировать V1504 Cyg как объект типа U Gem подтипа SU UMa. Звезда имеет наименьшую продолжительность цикла как между обычными вспышками, так и между сверхмаксимумами. Желательны дальнейшие наблюдения, в особенности поиск сверхгорбов во время сверхмаксимумов.