

РЕФЕРАТ ПРЕПРИНТА

УДК 524.338

UBVRI-ФОТОМЕТРИЯ АНТИВСПЫХИВАЮЩИХ ЗВЕЗД V 586 Ori и IU Ori / Ковальчук Г. У.

(Препринт / АН УССР, Ин-т теорет. физики; ИТФ-86-29Р)

Представлены результаты выполненных в 1979—1983 гг. фотозлектрических (*UBVRI*) наблюдений антивспыхивающих звезд V 586 Ori и IU Ori.

В максимуме блеска для обеих переменных характерны неправильные флуктуации с амплитудой до 0.3^m (*V*) и характерными временами от нескольких десятков минут до нескольких дней. Амплитуда флуктуаций максимальна в УФ-области спектра. Основной процесс переменности IU Ori и V 586 Ori — резкие неперидические алгоподобные ослабления блеска (антивспышки) с амплитудами $0.5 \div 2.0^m$ (*V*). В ослабленном состоянии переменные могут находиться от 1 до 10 суток, после чего следует более плавное возвращение к исходному состоянию.

В ночи перед и после минимума амплитуда вариаций блеска заметно возрастает, а показатели цвета *U—B* и *B—V* уменьшаются. Начальные стадии уменьшения яркости сопровождаются увеличением показателей цвета вдоль линии нарастающего поглощения. При ослаблениях блеска переменной U 586 Ori с амплитудой больше 1.4^m (*V*) покраснение звезды сменяется ее поголубением.

Оптические характеристики околосредного поглощающего вещества в видимой области спектра совпадают с таковыми для межзвездной среды. В УФ-области околосредного вещества обладает повышенной (по сравнению с межзвездным) поглощательной способностью. Такая зависимость коэффициента поглощения околосредного поглощающего вещества от длины волны интерпретируется в рамках предположения о продолжающихся и в настоящее время процессах образования пыли «второго поколения».