

Спектральные и фотометрические наблюдения SS 433 в главном минимуме.

В.П. Горанский, И.М. Копылов, В.Ю. Рахимов, Н.В. Борисов, Л.В. Бычкова, С.Н. Фабрика, Г.П. Чернова.

Spectral and photometric observations of SS 433 in the primary minimum, by V.P. Goranskij, I.M. Kopylov, V.Yu. Rakhimov, N.V. Borisov, L.V. Bychkova, S.N. Fabrika, G.P. Chernova.

1–5 июня 1986 г. проведены одновременные спектральные $\lambda 3570$ – $6770\text{\AA}$ наблюдения со сканером БТА, разрешение $\sim 3\text{\AA}$ и фотометрические наблюдения в полосах BVR SS 433 в главном затмении. Глубина затмения 0.75 V. Наблюдается быстрая переменность блеска с амплитудой $\Delta m = 0.1$ за время в 2–3 мин. Переменность не исчезает даже в глубокой части затмения. Есть широкое затмение в эмиссии H_{α} . Уверенно регистрируется затмение в других эмиссионных линиях. На суммарных за ночь сканах эмиссионные линии становятся более узкими в момент затмения, их интенсивность уменьшается. Область образования эмиссий претерпевает частное затмение нормальной звездой. Наиболее сильно затмеваются области образования высокотемпературных линий He II, C III, N III. При $\phi = 0.10$ затмение фотосферы аккреционного диска глубокое, но области образования линий уже не затмеваются.

В таблице приведены ширины линий по половине интенсивности в некоторых фазах затмений (ширина линии в фазе 0.17 в JD 2446585.4 вне затмения принята за 100%).

ϕ	He II 4686 Å C III, N III 4640 Å	H α 4861 Å H γ 4340 Å	He I 4922 Å He I 5015 Å
0.02	70 %	74 %	84 %
0.10	95	90	88

ГАИШ, Специальная астрофизическая обсерватория АН СССР,
Институт Астрофизики АН Таджикской ССР.

Контактные двойные системы ранних спектральных классов.

И.И. Бондаренко.

The early spectral type contact binary systems, by I.I. Bondarenko.

По материалам впервые составленного автором отдельного каталога контактных ранних систем проведен анализ положения компонентов КР-систем на диаграммах состояния. Предложены критерии классификации КР-систем.

Длительное время в одну группу контактных двойных систем входили и системы К и КР-системы. По своей малочисленности этот класс был недостаточно изучен. Только Свечников (1969) разделил эти системы (в группу КР-систем вошло их 8). В каталоге Свечникова и Бессоновой (1984) содержится 38 КР-систем. Среди тех