

КРАТКИЕ СООБЩЕНИЯ

ПЕРЕМЕННАЯ ЗВЕЗДА SBS 0150+339

В данной заметке приводятся архивные спектральные данные о переменной по низкодисперсионным спектральным пластинкам Бюраканских обзоров.

Переменность данной звезды ($RA = 01^h 53^m 21^s.50$, $Dec. = +34^\circ 08' 56''.4$, 2000.0) нами была открыта по спектральным обзорным пластинкам 1972г., где звезда хорошо видна, ее блеск $\sim 16^m$, а спектр имеет сильный ультрафиолет. Сравнением с синей и красной картой Первого Паломарского обозрения было установлено, что на синей карте изображение этой звезды находится на пределе видимости, а на красной - ниже предельной звездной величины снимка. На оцифрованных пластинках Первого Бюраканского обзора звезда также не видна. Предельная звездная величина снимков около $\sim 17^m.5$. В каталоге Второго обзора звезда не отмечена как переменная [1].

По низкодисперсионным спектрам 1972 и 1975гг., где звезда, по-видимому, находится вблизи максимума блеска, видно, что спектр имеет вид голубого звездного объекта без следов сильных эмиссионных линий, что соответствует виду спектра звезд типа U Gem вблизи их максимума. Ниже (рис.1) приведен низкодисперсионный спектр этой звезды.

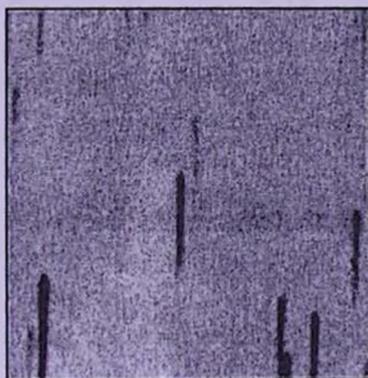


Рис.1. Низкодисперсионный бесчелевой слабый спектр выше центра, полученный 29.12.1975г. на пластинке Kodak IIIaJ с $1^\circ.5$ призмой. Север - сверху, восток - слева.

Интересно отметить, что на пластинке, полученной 26.12.1975г. звезда не видна, а на пластинках, полученных 29.12.1975г. ее спектр хорошо виден, хотя предельные звездные величины всех трех пластинок примерно одинаковы, $\sim 18^m$. Это значит, что подъем блеска произошел между 26 и 29 декабря 1975г.

Эти данные не были своевременно опубликованы, а переменность звезды была подтверждена по новым базам данных и внесена в AAVSO International Variable Star Index [2], где приведена кривая блеска переменной по уже опубликованным данным.

В табл.1 приведены оценки блеска данного объекта по низкодисперсионным оцифрованным обзорным спектрам Первого и Второго обзора. Блеск звезды по спектральным наблюдениям был оценен нами глазомерно с помощью звезд ближайших окрестностей, данные о них взяты из GSC, версия 2.3.2.

Таблица 1

ОЦЕНКИ БЛЕСКА ПЕРЕМЕННОЙ

Обзор	Дата	Спектр
SBS	29.11.1972	16.5
SBS	23.09.1974	18
FBS	11.06.1975	17.5
SBS	25.12.1975	18
FBS	25.12.1975	17.5
SBS	26.12.1975	18
SBS	29.12.1975_1	16
SBS	29.12.1975_2	16.5

На пластинках Второго Бюраканского обзора в 1972 и 1975гг. зафиксированы два больших увеличения ее блеска. Впервые получены спектры переменной. На пластинке Гамбургского обзора H2133, предельная звездная величина которой $\sim 18^m$, она не видна. Наши данные подтверждают, что звезда является эруптивной переменной скорее всего типа U Gem.

Variable star SBS 0150+339. From the plates of the Byurakan Sky Surveys was supported the variability of SBS 0150+339. Using all our observations this star showed two increasing brightness events from 1972 up to 1975 years. The low-dispersion spectra near its maximum support, that it is the CV-type variable.

Key words: *stars:variable - individual:SBS 0150+339*

3 ноября 2010

Бюраканская астрофизическая обсерватория
им. В.А.Амбарцумяна, Армения,
e-mail: lke@bao.sci.am

Л.К.Ерастова
L.K.Erastova

ЛИТЕРАТУРА

1. J.A.Stepanian, Rev. Mex. Astron. Astrof., 41, 155-368, 2005.
2. C.Watson, A.A.Henden, A.Price, <http://www.aavso.org/vsx/>