

Таблица 3 (продолжение).

J. D. ☉	m	J. D. ☉	m	J. D. ☉	m	J. D. ☉	m
243...		243...		243...		243...	
7170.3069	11.05	7170.4030	10.13	7170.5492	10.41	7170.5787	9.78
.3650	10.83	.4160	10.22	.5572	10.81	.5798	9.65
.3665	10.95	.5405	10.65	.5651	10.75	7171.2836	11.16
.3679	10.84	.5454	10.32	.5729	10.41		

Литература:

1. О. Е. Мандель и др., ПЗ 13, 62, 1962.

Одесская астрономическая обсерватория,
сентябрь 1964 г.

Исследование переменной звезды WW Большой Медведицы

М. Л. Дивинский

Переменная звезда WW UMa открыта Эспином [1]. По данным Т. С. Чернохой [2] звезда WW UMa является неправильной переменной, и в период с J. D. 2416732 до J. D. 2430115 показывала колебания блеска от $10^m.4$ до $11^m.6$.

Блеск WW UMa оценивался по пластинкам, снятым на двухкамерном астрографе ($D = 12$ см; $F = 70$ см) ГАО АН УССР в период с J. D. 2436995 по J. D. 2437781. Пластинки получались параллельно в двух лучах: фотографических на несенсибилизированных пластинках "Agfa Astro" без фильтра (46 наблюдений) и на пластинках "Agfa Panchromatisch" с оранжевым фильтром (32 наблюдения).

Получаемая фотографическая система совпадает с интернациональной. Среднее цветовое уравнение визуальной системы порядка $+0^m.25$.

На рис. 1 дана карта окрестностей переменной и звезды сравнения.

Оценки блеска переменной проводились методом Нейланда-Блажко.

Величины звезд сравнения определялись на микрофотометре МФ-2 привязкой к звездам в NGC 129 [3] по трем пластинкам в каждом из двух лучей. Только одна пластинка с привязкой снималась одновременно с переменной. Поэтому величины звезд сравнения определялись по усредненным характеристическим кривым. Окончательные величины звезд сравнения приведены в табл. 1.

Интернациональные фотографические величины и визуальные величины звезд сравнения получались обычным образом.

Звезда сравнения "е" не видна или видна на пределе на пластинках, снятых с фильтром. Так как для нее не имеется показателя цвета, то значение блеска в системе IP_g определялось менее уверенно и оценивается в $12^m.1$. Показатель цвета скорее имеет малое значение.

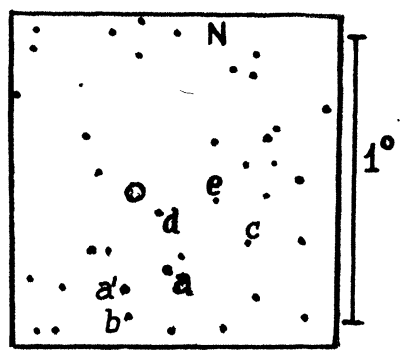


Рис. 1

Таблица 1.

	IPg	Pv
a'	9 ^m 67 ± 0.09	8 ^m 73 ± 0.47
a	10.11 ± 0.07	9.40 ± 0.24
b	10.73 ± 0.07	9.32 ± 0.31
c	11.25 ± 0.08	9.95 ± 0.29
d	11.32 ± 0.07	10.64 ± 0.18
e	12.1	—

В системе фотографических величин блеск переменной изменялся в пределах от 10^m95 (J. D. 2437367.33) до 12^m1 (J. D. 2437734.60).

В системе Pv блеск переменной изменялся от 9^m1 до 10^m0.

Наблюдения Т. С. Черновой охватывают большой промежуток времени. Однако наблюдения Т. С. Черновой не захватили момента минимума блеска переменной, а наши наблюдения не захватили момента максимума. Вероятно, что в действительности пределы изменения блеска для переменной составляют 10^m4–12^m1 в нашей системе фотографических величин.

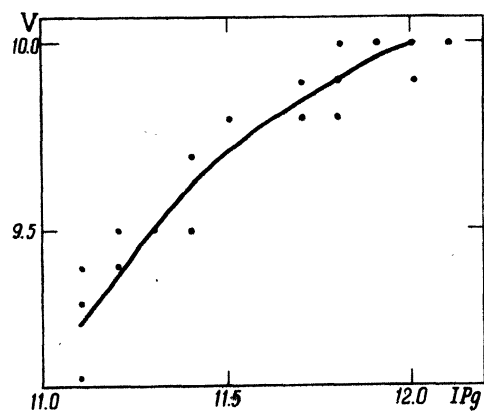


Рис. 2

На рис. 2 сопоставлены одновременные значения блеска переменной в визуальных и фотографических лучах.

По имеющимся данным, показатель цвета меняется для переменной от +1^m7 до +2^m1 и в среднем составляет +1^m9.

Звезда WW UMa более красная в моменты ослабления блеска и менее красная в моменты увеличения блеска.

В табл. 2 приведены оценки блеска в двух лучах.