

они по своему характеру походят на мелкие вспышки.

Быстрые изменения блеска регистрировались наблюдателями начиная с 5 октября 1964 г.

Не было зарегистрировано ни одной большой вспышки.

Некоторые из зарегистрированных небольших изменений блеска UV Cet

|     |                                                 |                    |     |                                                 |                    |      |                                                 |                    |
|-----|-------------------------------------------------|--------------------|-----|-------------------------------------------------|--------------------|------|-------------------------------------------------|--------------------|
| 5.X | 20 <sup>h</sup> 44 <sup>m</sup> 00 <sup>s</sup> | 12 <sup>m</sup> .3 | 7.X | 00 <sup>h</sup> 30 <sup>m</sup> 30 <sup>s</sup> | 12 <sup>m</sup> .1 | 7.X  | 21 <sup>h</sup> 22 <sup>m</sup> 00 <sup>s</sup> | 12 <sup>m</sup> .3 |
|     | 30                                              | .1                 |     | 31 00                                           | .1                 |      | 30                                              | .3                 |
|     | 45 00                                           | .1                 |     | 30                                              | .1                 |      | 23 00                                           | .3                 |
|     | 30                                              | .1                 |     | 32 00                                           | .1                 | 8.X  | 00 35 00                                        | .5                 |
|     | 46 00                                           | .1                 |     | 30                                              | .1                 |      | 20                                              | .2                 |
|     | 30                                              | .0                 |     | 33 00                                           | .3                 |      | 28                                              | .1                 |
|     | 47 00                                           | .0                 |     | 30                                              | .3                 |      | 35                                              | .2                 |
|     | 30                                              | .1                 |     | 34 00                                           | .4                 |      | 38                                              | .3                 |
|     | 48 00                                           | .1                 |     | 30                                              | .4                 |      | 36 00                                           | .5                 |
|     | 30                                              | .1                 |     | 35 00                                           | .4                 | 13.X | 22 39 30                                        | .3                 |
|     | 49 00                                           | .2                 |     | 30                                              | .5                 |      | 40 00                                           | .2                 |
|     | 30                                              | .1                 | 21  | 20 00                                           | .3                 |      | 12                                              | .1                 |
|     | 50 00                                           | .3                 |     | 30                                              | .2                 |      | 15                                              | .1                 |
| 7.X | 00 29 00                                        | 12.5               |     | 21 00                                           | .1                 |      | 22                                              | .2                 |
|     | 30                                              | .2                 |     | 30                                              | .1                 |      | 30                                              | .4                 |
|     | 30 00                                           | .2                 |     |                                                 |                    |      |                                                 |                    |

Одесская Астрономическая обсерватория,  
ст. Маяки,  
октябрь 1964 г.

## Переменная звезда КЗП 102121

В. Чадов

При визуальных наблюдениях переменной звезды W Cyg я пользовался звездами сравнения [1], которые приводятся ниже.

Таблица 1.

|               | $m_0$              | St   | $m_1$              |
|---------------|--------------------|------|--------------------|
| BD + 46° 3305 | 5 <sup>m</sup> .78 | 20.9 | 5 <sup>m</sup> .73 |
| BD + 44 3889  | 6.11               | 9.2  | 6.24               |
| BD + 45 3637  | 6.47               | —    | —                  |
| BD + 43 4002  | 6.70               | 0.0  | 6.64               |

$m_1$  — звездные величины, исправленные степенной шкалой.

Звезда сравнения BD + 45° 3637 была заподозрена в переменности. Специальные наблюдения BD + 45° 3637 были произведены в 1964 г. Оказалось, что ее блеск сравнительно быстро меняется в интервале от 6<sup>m</sup>.07 до 6<sup>m</sup>.35. Звезда BD + 45° 3637 принадлежит к полуправильным переменным (возможно RV?).

Достаточно хорошо пронаблюдались два минимума:

|               |                    |
|---------------|--------------------|
| J. D. 2438648 | 6 <sup>m</sup> .32 |
| 696           | 6.35               |