

UW AQUARI

V. M. BODOKIA

In the note presented by B. Kukarkin in N. N. V. S. No. 11 it was said that UW Aquarii ($\alpha_{1855} = 21^{\text{h}} 59^{\text{m}} 12^{\text{s}}$; $\delta_{1855} = -1^{\circ} 07'.7$) belongs to the short-period eclipsing W Ursae Majoris type stars.

In August, 1936 the author carried out photographic observations of UW Aquarii with 13-inch reflector of Abastumani Observatory. In all about 340 images were obtained on Ilford Monarch plates.

After the preliminary examination of the plates suspicion arose as to whether the star was at all variable. Notwithstanding, 121 images were measured and for all of them the values of photographic brightness for UW Aquarii obtained.

The following stars served for comparison:

a) BD-1°4247 (9^m.0) 10^m.55

b) BD-0°4305 (9.5) 11.72

c) BD-0°4306 (9.4) 11.28

When 121 images had been measured it became evident that we have no ground to believe UW Aquarii to be variable.

The mean value from those 121 images gives for UW Aquarii the photographic brightness equal to 10^m.84.

In the accumulation of the material the collaborators of the Observatory J. P. Tarasashvili and G. Oragvelidse have taken part.

November, 1936.

UW AQUARI

ვ. ბოდოქია

(რეზუმე)

ბ. კუკარკინმა N. N. V. S. № 11-ში გამოაქვეყნა ცნობა, რომლითაც მან UW Aquarii ($\alpha_{1855} = 21^{\text{h}} 59^{\text{m}} 12^{\text{s}}$; $\delta_{1855} = -1^{\circ} 07'.7$) W Ursae Majoris ტიპის ცვალებად ვარსკლავთა ჯგუფს მიაკუთვნა. ავტორის მიერ მიღებულმა შედეგებმა გამოარკვია, რომ UW Aquarii სინამდვილეში მუდმივი ვარსკლავია. მისი ფოტოგრაფიული სიკაშკაშე $10^{\text{m}} 84$ -ს უდრის.

ნოემბერი, 1936.

ФОТОЭЛЕКТРИЧЕСКИЕ НАБЛЮДЕНИЯ P CYGNI в 1936 и 1937 гг.

В. Б. НИКОНОВ

Электрофотометрические наблюдения P Cygni, проведенные нами на Абастуманской Обсерватории в 1935 году показали, как известно, наличие изменений блеска звезды¹. Это заставило нас продолжить наблюдения P Cygni в 1936 и 1937 гг. в те периоды, когда на Обсерватории велись электрофотометрические работы.

В 1936 году для наблюдений служил, как и ранее, звездный электрофотометр Guthnick'a, причем методика работы не отличалась сколько-нибудь существенно от принятой нами ранее и вкратце описанной в нашей предыдущей заметке².

Для наблюдений же в 1937 году был применен новый звездный электрофотометр, разработанный в Астрономическом Институте автором совместно с П. Г. Куликовским.

В новом электрофотометре, подробное описание которого будет опубликовано в ближайшее время, измерение фототока осуществляется зеркальным гальванометром после предварительного усиления в одноламповом компенсационном усилителе постоянного тока, собранном по известной схеме L. A. DuBridge—M. Brown'a³ с лампой Pilotron FP-54 General Electric.

Входное сопротивление усилителя равняется $5.9 \cdot 10^{10} \Omega$ и состоит из двух последовательно соединенных тонкослойных платиновых сопротивлений в 3.3 и $3.6 \cdot 10^{10} \Omega$.

Фотоэлемент, с которым велась работа в 1937 году, был тот же самый, что и в прошлые годы (калийный, очувствленный разрядом в водороде, фирмы Günther & Tegetmeyer).

Фотоэлемент, входное сопротивление и усилительная лампа заключены в латунную коробку, устанавливаемую на конце полой оси склонения $13''$ рефлектора (в фокусе Nasmyth'a).

Коробка фотоэлемента может эвакуироваться, что, как известно, значительно повышает стабильность усилителя⁴.

Коробка фотоэлемента соединена с усилителем, расположенным в помещении под полом башни $13''$ рефлектора, посредством высокоизолиро-