

8^h 56^m M. Z. Gr. d 3 var. 6 e
 9 9 » d 1 var. 6+ e
 9 20 » a 5 var. $\frac{1}{2} d$
 9 35 » a 3 var. 2 d

Die Vergleichsterne sind $a = \text{BD.} + 8^{\circ} 1400$ 9^m2, $d = \text{BD.} + 8^{\circ} 1397$ 9^m4, $e = \text{BD.} + 9^{\circ} 1281$ 9^m5.

Am 21. März schätzte ich den Veränderlichen 1-2 Stufen heller als a .

Nach dem Gang der obigen Schätzungen scheint die von Blajko vermutete Algolnatur des Veränderlichen außer

Valkenburg, 1907 April 2.

9^h 45^m M. Z. Gr. a 2 var. 3 d
 9 54 » a 2 var. 3 d
 10 0 » a $\frac{1}{2}$ var. 5 d
 10 6 » a 0 var. unsicher

Zweifel. Unter dieser Voraussetzung dürfte mit Rücksicht auf die in A. N. 4161 gegebenen Daten die Dauer einer Periode 25 Tage wohl nicht überschreiten.

Michael Esch, S. J.

Trois variables nouvelles.

Sur des plaques de M. S. Blajko, Mme. L. Ceraski a trouvé trois variables nouvelles; voici les coordonnées approchées de celle trouvée en décembre 1906:

26.1907 Draconis.

1855.0 $\alpha = 18^{\text{h}} 21^{\text{m}} 10^{\text{s}}$ $\delta = +58^{\circ} 48'6$
 1900.0 $= 18 21 49$ $= +58 50.1$

Comme le changement de l'éclat de cette étoile sur les clichés photographiques ne dépassait pas 0.5 gr., il a été décidé d'attendre que des observations visuelles confirment cette variabilité. En effet, les observations de M. Blajko en février et mars de l'année courante font voir que l'étoile varie de 9.5 à 10.2 gr. et que la période en est courte, probablement moins de 24 heures; cependant, elle ne peut pas encore être déterminée.

Les coordonnées approchées de la seconde étoile, trouvée le 10 mars de cette année, sont:

27.1907 Aurigae.

1855.0 $\alpha = 5^{\text{h}} 8^{\text{m}} 28^{\text{s}}$ $\delta = +38^{\circ} 9'8$
 1900.0 $= 5 11 32$ $= +38 13.1$

Nous avons dix-neuf photographies de cette région du ciel; sur dix-sept, l'étoile est environ de même éclat qu'on peut estimer 10.4-10.7 gr. Sur le cliché du 28 décembre 1899, elle est de 11.2 gr., sur celui du 22 janvier 1906, de 12.0 gr., mais dans ce dernier cas il y a lieu de soupçonner que la plaque est affectée d'un petit défaut.

Les observations directes de M. Blajko en mars 1907 montrent que l'éclat varie de 10.7 à 11.7 gr. au moins.

La période est probablement courte; il est possible que la variable soit du type Algol.

Les coordonnées approchées de la variable trouvée ce 2 avril sont les suivantes:

28.1907 Ursae majoris.

1855.0 $\alpha = 9^{\text{h}} 1^{\text{m}} 36^{\text{s}}$ $\delta = +67^{\circ} 51'3$
 1900.0 $= 9 5 37$ $= +67 40.5$

Sur dix-neuf plaques, l'éclat de cette étoile varie de 11.0 à 11.7 gr. Mais ces données ne suffisent pas pour déterminer la période.

Moscou, le 27 mars/9 avril 1907.

Prof. W. Ceraski.

Zusatz des Herausgebers. Der letzte Stern, 28.1907 Ursae majoris, ist $+67^{\circ}$ Nr. 3211 des Greenwich Astrophysical Catalogue. Die gemessenen Größen sind: 1893 Febr. 8 11^m0, 1893 März 4 11^m1. Kr.

Kreisbahnelemente und Ephemeride des Planeten 1907 XZ.

Aus meinen beiden Beobachtungen des Planeten vom 18. März und 5. April*) habe ich folgende Kreisbahn erhalten:

Epoche 1907 März 18.5 M. Z. Berlin

$u = 196^{\circ} 55'5$
 $\Omega = 341 31.7$
 $i = 17 34.2$
 $\mu = 598''3$
 $\log a = 0.51538$

Es ist sehr wahrscheinlich, daß der Planet identisch ist mit dem verlorenen (469) Argentina [1901 GE], für welchen nur eine Kreisbahn berechnet werden konnte. Da die Verfolgung des Planeten wünschenswert ist, gebe ich hier eine Ephemeride für 12^h M. Z. Berlin.

Am 10. April betrug die Korrektur der Ephemeride: $+48'' - 0.8$.

Pulkowo, 1907 April 11.

1907	α	δ	$\log A$
April 15	11 ^h 19 ^m 37 ^s	$-5^{\circ} 10.2$	0.3783
17	18 31	5 7.8	
19	17 29	5 5.7	
21	16 33	5 3.8	
23	15 42	5 2.1	0.3902
25	14 56	5 0.7	
27	14 14	4 59.6	
29	13 37	4 58.8	
Mai 1	13 5	4 58.2	0.4039
3	12 38	4 58.0	
5	11 12 16	$-4 58.1$	

N. Liapin.

*) Diese Beobachtung lautet: April 5 12^h 37^m 6 M. Z. Pulk. $\alpha = 11^{\text{h}} 26^{\text{m}} 4^{\text{s}}$ $\delta = -5^{\circ} 23'4$.