

première série de 18 points de la courbe de lumière. Pour obtenir 18 points intermédiaires des précédents, j'ai formé un premier groupe en réunissant les 11 plus grandes valeurs de Δt , diminuées d'une période, aux 10 plus faibles, et les 17 autres groupes de cette deuxième série ont été formés

des 10 dernières observations de chaque groupe de la première série et des 10 premières du groupe suivant.

Les moyennes des Δt et des L de ces 36 groupes sont inscrites dans le tableau V.

Tableau V.

Δt	L	Δt	L	Δt	L	Δt	L
0 ^j 2 ^h 5	12 ^d 20	1 ^j 23 ^h 6	9 ^d 45	3 ^j 15 ^h 0	4 ^d 85	5 ^j 16 ^h 4	6 ^d 54
0 5.8	12.04	2 2.3	9.17	3 21.2	4.64	5 20.9	7.32
0 10.3	11.16	2 5.4	8.20	4 3.6	4.17	6 1.3	8.32
0 17.1	10.65	2 8.2	7.74	4 9.5	4.11	6 4.6	9.59
0 21.8	10.15	2 12.2	7.23	4 15.1	4.15	6 8.6	10.75
1 1.5	10.14	2 18.6	6.20	4 19.8	3.96	6 14.3	11.59
1 6.9	10.45	3 1.2	5.52	5 0.1	4.16	6 17.2	11.94
1 13.8	9.71	3 5.5	5.00	5 4.8	4.76	6 21.2	12.11
1 20.0	9.12	3 9.5	4.90	5 10.8	5.76	6 23.1	11.81

La courbe de lumière ci-jointe a été obtenue graphiquement avec les données de ce tableau. Elle montre que:

1°. L'augmentation d'éclat de U Aquilae est très régulière, tandis que la diminution présente au contraire, un jour environ après le maximum, un ralentissement bien marqué. Cette particularité de la courbe de lumière a d'ailleurs été déjà signalée par M. Yendell, en 1893 (The Astronomical Journal, no. 294).

2°. L'éclat de l'étoile augmente pendant 2^h20 et diminue pendant 4^h82.

3°. Les éclats extrêmes sont 6^m2 et 6^m9 en adoptant, pour les étoiles de comparaison, les grandeurs photométriques d'Harvard College Observatory, et 6^m5 et 7^m2 en adoptant celles de M. Sawyer.

St. Genis-Laval, Janvier 1906.

M. Luizet.

Une nouvelle variable 54.1906 Draconis.

Sur des plaques dues à M. S. Blajko, Mme. L. Ceraski a trouvé ce 23 mai une nouvelle variable dont voici les coordonnées approchées:

$$1855.0 \quad \alpha = 12^h 31^m 12^s \quad \delta = +66^\circ 23'6'' \quad 1900.0 \quad \alpha = 12^h 33^m 11^s \quad \delta = +66^\circ 8'7''.$$

A en juger d'après les photographies prises dans l'intervalle de 1896-1906, son éclat atteint dans le maximum 9.7 gr. et dans le minimum il est inférieur à 12¹/₂ gr.

Moscou, 1906 le 14/27 mai.

Prof. W. Ceraski.

Photographische Aufnahmen von kleinen Planeten 1906 Mai 29.

Planet	M. Z. Kgst.	α	δ	Gr.	Bb.	Planet	M. Z. Kgst.	α	δ	Gr.	Bb.
(242) Kriemhild	10 ^h 55 ^m 7	14 ^h 6 ^m 6	-7° 57'	12.6	W	1906 UL	10 ^h 55 ^m 7	14 ^h 26 ^m 1	-6° 51'	12.6	W
(197) Arete	»	14 16.9	-5 27	12.5	»	(491) Carina	12 56.2	15 24.4	+4 30	12.7	»
(443) Photographica	»	14 26.0	-8 3	12.5	»	W = M. Wolf.					

1906 UL ist neu. Tägl. Bewegung: (242) -0^m3 +4', (197) -0^m4 -1', UL -0^m3 -1', (491) -0^m7 +2'.
(522) Helga ist nach der Ephemeride Berberich, A. N. 4095, vergeblich gesucht worden.

Astrophys. Institut Königsstuhl-Heidelberg, 1906 Mai 31.

M. Wolf.

Personalnotiz. At the May meeting of the Columbia University Trustees, Mr. J. K. Rees, Rutherford Professor of Astronomy, and head of the astronomical department, was made a Professor emeritus. Mr. Harold Jacoby succeeds Professor Rees; Dr. Charles Lane Poor will be associated with him as a Professor in the department, and Dr. S. A. Mitchell is promoted to an instructorship in Astronomy.

Inhalt zu Nr. 4097. H. E. Lau. Mikrometermessungen auf Jupiter. 257. — J. Riem. Bedeckung eines hellen Sterns durch Venus. 265. — M. Luizet. Observations et courbe de lumière de U Aquilae (Ch. 6984). 265. — W. Ceraski. Une nouvelle variable 54.1906 Draconis. 271. — M. Wolf. Photographische Aufnahmen von kleinen Planeten 1906 Mai 29. 271. — Personalnotiz. 271.