le tableau ci-dessous, ainsi que les minima pris par M. Blažko (A. N. 4231) et par M. Enebo (A. N. 4232) pour origine de leurs éléments provisoires. Les différences (en $\frac{1}{100}$ de jour) entre ces 10 minima et ceux calculés avec les éléments de

MM. Blažko et Enebo sont données respectivement dans les colonnes O—C_B et O—C_E; elles montrent que ces éléments ne représentent pas les observations actuelles avec une précision suffisante.

Obs.	Blažko		Enebo		Luizet		Observateurs
	<i>E</i>	O—C _B	<i>E</i>	O—C _E	<i>E</i>	O—C _L	
2417707.39	—54	—0.01	—66	+0.20	0	+0.01	Luizet
7854.56	0	0.00	—12	+0.06	54	0.00	Blažko
7887.24	12	—0.02	0	0.00	66	—0.03	Enebo
8015.37	59	+0.02	47	—0.09	113	0.00	Luizet
8034.46	66	+0.04	54	—0.09	120	+0.01	»
8045.38	70	+0.06	58	—0.12	124	+0.02	»
8064.45	77	+0.05	65	—0.11	131	+0.02	»
8203.43	128	+0.04	116	—0.26	182	—0.01	»
8263.38	150	+0.04	138	—0.33	204	—0.03	»
8383.34	194	+0.09	182	—0.40	248	+0.01	»

Les nouveaux éléments que j'ai obtenus en discutant les données de ce tableau sont les suivants:

Min. 2417707.382 (t. m. Paris) + 2.72559 *E*,

ou 1907 mai 11 9^h 10^m (t. m. P.) + 2.17^h 24^m 51^s *E*.

Les différences O—C_L ont été obtenues avec eux.

St. Genis Laval, 21 juin 1909.

La courbe de lumière formée en groupant mes observations d'après l'intervalle de temps qui sépare chacune d'elles du minimum calculé le plus voisin, montre que la durée du changement d'éclat de RY Aurigae est de 6^h 40^m, et que la diminution et l'augmentation de lumière sont sensiblement symétriques par rapport au minimum. Les éclats extrêmes sont environ 10^m8 et 11^m8.

M. Luizet.

Éléments provisoires des étoiles variables 55.1908 Lyncis et 151.1907 Cancri.

Par M. M. Luizet.

Ces deux étoiles variables ont été observées à l'équatorial coudé de l'observatoire de Lyon (ouverture 0.32 m) par la méthode d'Argelander.

55.1908 Lyncis. De 33 observations faites entre le 28 octobre 1908 et le 19 juin 1909, j'ai obtenu graphiquement les époques de 3 maxima et de 3 minima.

Maxima	Minima
1908 Déc. 17	1908 Nov. 10
1909 Mars 2	1909 Janv. 28
Mai 11	Juin 15

La discussion de ces maxima et minima a donné les éléments provisoires suivants:

Maximum 1908 Déc. 17 + 72^j *E*

$M - m = 36^j$.

Les éclats extrêmes sont environ 8^m6 et 9^m4.

St. Genis Laval, 21 juin 1909.

151.1907 Cancri. Du 10 février au 27 mai 1908, et du 18 janvier au 1^{er} juin 1909, j'ai fait, au total, 36 observations de cette étoile qui ont fourni graphiquement les époques de 4 maxima et 2 minima:

Maxima: 1908 Mars 5	Minima: 1908 Avril 5
Mai 18	1909 Janv. 20
1909 Mars 7	
Mai 21	

d'où j'ai tiré les éléments provisoires:

Maximum 1908 Mars 5 + 74^j *E*

$M - m = 31^j$.

Eclats extrêmes: 8^m5 et 9^m2 environ.

M. Luizet.

Maxima, minima et éléments d'étoiles variables.

Par M. M. Luizet.

Ces étoiles ont été observées à l'équatorial coudé de l'observatoire de Lyon (ouverture 0.32 m) par la méthode d'Argelander.

SW Persei. 57 observations de cette étoile faites entre le 24 mars 1908 et le 19 mai 1909 ont permis de

déterminer graphiquement les époques de deux maxima et trois minima:

Maxima	Minima
1908 Déc. 19	1908 Mai 3
1909 Mai 18:	Oct. 7
	1909 Mars 20