

# Résultats des observations d'étoiles variables à éclipse

AH Vir 2 440 592.737 +15946 +0.033 7 KL b  
 AH Vir 619.643 16012 +0.042 9 KL b  
 AH Vir 630.443 16038½ +0.044 11 KL b

1	2	3	4	5	6	7
BX And	2 440 604.347	+ 9678	+0.026	7	RD	b
XZ And	2 440 590.266	+ 5678	+0.078	8	KL	b
S Ant	2 440 589.616	+ 8405½	+0.024	18	KL	a
S Ant	629.484	8467	+0.028	17	KL	a
TT Aur	2 440 589.564	+14517	+0.019	10	RD	a
AZ Cam	2 440 589.529	+10761	-0.003	6	RD	d
RZ Cas	2 440 600.643	+19448	-0.028	10	KL	b
EG Cep	2 440 589.632	+25082	+0.010	11	RD	d
EG Cep	604.345	25109	+0.018	6	RD	d
TW Cet	2 440 568.275	+31281½	-0.012	5	KL	b
TW Cet	590.302	31351	-0.006	8	KL	b
TW Cet	594.259	31363½	-0.010	8	KL	b
R CMa	2 440 589.606	+ 4467	+0.010	9	RD	d
TU CMa	2 440 594.549	+12074	+0.047	8	KL	a
AM CMi	2 440 589.534	+15056	+0.017	7	RD	d
RW Com	2 440 589.547	+31806½	-0.038	6	KL	a
V Crt	2 440 604.732	+18723	+0.024	12	KL	a
W Crv	2 440 589.640	+32798	-0.001	10	KL	a
AI Dra	2 440 570.318	+13290	+0.015	6	KL	a
AI Dra	589.493	13306	+0.010	7	KL	a
AI Dra	590.691	13307	+0.009	9	RG	a
RU Eri	2 440 594.249	+33073	+0.081	6	KL	a
RU Eri	604.356	33089	+0.073	7	KL	a
WX Eri	2 440 581.348	+15851	+0.009	13	KL	a
WX Eri	590.407	15862	+0.011	14	KL	a
WX Eri	604.398	15879	+0.007	5	KL	a
YY Eri	2 440 568.280	+21735	+0.019	7	KL	b
YY Eri	581.453	21776	+0.010	12	KL	b
YY Eri	590.295	21803½	+0.012	10	KL	b
YY Eri	599.288	21831½	+0.003	8	KL	b
YY Eri	604.434	21847½	+0.004	10	KL	b
AF Gem	2 440 589.638	+15953	-0.010	8	RD	a
YY Gem	2 440 589.562	+17636½	+0.020	8	RD	a
UV Leo	2 440 589.627	+12655	-0.010	9	RD	a
Y Leo	2 440 590.584	+ 4093	+0.041	10	RG	a
FL Lyr	2 440 541.286	+ 3069	-0.004	12	HP	a
FL Lyr	619.693	3105	-0.010	6	KL	a
ER Ori	2 440 581.467	+13736½	-0.071	10	RG	b
ER Ori	589.512	13755½	-0.071	10	KL	b
ER Ori	589.513	13755½	-0.070	6	RD	b
ER Ori	590.358	13757½	-0.071	11	RG	b
ER Ori	590.360	13757½	-0.069	10	KL	b
ER Ori	594.377	13767	-0.075	7	RG	b
ER Ori	599.461	13778½	-0.072	9	KL	b
ER Ori	604.331	13790½	-0.071	8	RG	b
ER Ori	604.335	13790½	-0.067	10	KL	b
ER Ori	616.397	13819	-0.072	8	KL	b
ER Ori	630.368	13852	-0.074	8	KL	b
β Per	2 440 629.456	+ 2066	-0.008	17	KL	a
AY Pup	2 440 594.537	+30329	+0.046	9	KL	a
AY Pup	629.479	30403½	+0.051	7	KL	a
UZ Pup	2 440 616.396	+18352	-0.022	6	KL	a
RZ Pyx	2 440 594.553	+ 3296	+0.003	9	KL	e
RW Tau	2 440 589.546	+ 8448	-0.077	8	RD	b
RW Tau	589.549	8448	-0.075	14	KL	b
RZ Tau	2 440 589.608	+39833	+0.039	11	RD	a
X Tri	2 440 604.360	+ 6082	+0.034	10	KL	a
TX UMa	2 440 599.351	+ 7891	-0.070	7	KL	a
W UMa	2 440 589.526	+18283½	+0.017	6	RD	a

La signification des colonnes est: 1 = nom de l'étoile; 2 = O = date Julienne héliocentrique du minimum observé; 3 = E = nombre de périodes individuelles depuis l'époque initiale; 4 = O - C = date observée moins date prédite du minimum en jours; 5 = n = nombre d'observations individuelles pour la détermination du temps du minimum; 6 = observateurs: RD = ROGER DIETHELM, 8400 Winterthur, RG = ROBERT GERMANN, 8636 Wald, KL = KURT LOCHER, 8624 Grüt-Wetzikon, HP = HERMANN PETER, 8112 Otelfingen; 7 = base pour le calcul de E et de O - C: a, b, d = General Catalogue of Variable Stars 1958, 1960, 1969, e = Publications of the Astronomical Society of the Pacific 80 (1968), p. 420.

Réductions par R. DIETHELM et K. LOCHER

## Activités de l'Observatoire de Genève en 1968

Les membres de la SAS portent certainement intérêt aux travaux qu'effectuent nos observatoires officiels, et aiment à connaître les divers domaines dans lesquels ils concentrent leurs activités.

C'est pourquoi nous pensons les intéresser en extrayant des publications de l'Observatoire de Genève<sup>1)</sup> les renseignements suivants:

### a) Cinématique et dynamique stellaire

Une étude théorique des «systèmes autogravitante à densité de phase constante dans un domaine fini» a été abordée par P. BOUVIER. ... L. MARTINET et M. MAYOR ont poursuivi une analyse des mouvements stellaires dans le voisinage du Soleil en relation avec les problèmes d'évolution des étoiles et de la Galaxie. L'étude, jusqu'ici restreinte aux naines et géantes, sera étendue aux étoiles variables...

### b) Photométrie, système (U, B<sub>1</sub>, B, B<sub>2</sub>, V<sub>1</sub>, V, G)

Le développement des diverses stations scientifiques d'observation s'est poursuivi sous la direction de F. RUFENER par la mise en route du 2ème équipement photométrique à la station du Jungfrauoch (télescope CASSEGRAIN de 76 cm), la construction du 3ème équipement à la station du Gornergrat (télescope CASSEGRAIN de 40 cm) et l'étude de photomultiplicateurs et de filtres pour ces équipements. Par ailleurs, le projet d'un asservissement pour le télescope de 1 m de Saint-Michel (Haute-Provence) est en voie de réalisation. On procède également à l'installation d'une caméra électronique au foyer coudé du télescope du Jungfrauoch dans le but d'augmenter les performances de la photométrie photoélectrique...

### c) Recherche spatiale

Dans le cadre d'ESRO, les professeurs E. A. MÜLLER et M. GOLAY ont participé aux études sur les projets de satellites solaires et de satellites astronomiques.