Zeitschrift: Orion: Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft

Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft

**Band:** 28 (1970)

**Heft:** 117

Rubrik: Résultats des observations d'étoiles variables à éclipse

# Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften auf E-Periodica. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Zeitschriften und ist nicht verantwortlich für deren Inhalte. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern beziehungsweise den externen Rechteinhabern. Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen sowie auf Social Media-Kanälen oder Webseiten ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. Mehr erfahren

# **Conditions d'utilisation**

L'ETH Library est le fournisseur des revues numérisées. Elle ne détient aucun droit d'auteur sur les revues et n'est pas responsable de leur contenu. En règle générale, les droits sont détenus par les éditeurs ou les détenteurs de droits externes. La reproduction d'images dans des publications imprimées ou en ligne ainsi que sur des canaux de médias sociaux ou des sites web n'est autorisée qu'avec l'accord préalable des détenteurs des droits. En savoir plus

### Terms of use

The ETH Library is the provider of the digitised journals. It does not own any copyrights to the journals and is not responsible for their content. The rights usually lie with the publishers or the external rights holders. Publishing images in print and online publications, as well as on social media channels or websites, is only permitted with the prior consent of the rights holders. Find out more

**Download PDF:** 01.12.2025

ETH-Bibliothek Zürich, E-Periodica, https://www.e-periodica.ch

# Résultats des observations d'étoiles variables à éclipse

1	2	3	4	5	6	7
BX And	2 440 604.347	+ 9678	+0.026	7	RD	Ь
XZ And	2 440 590.266	+ 5678	+0.078	8	KL	Ь
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	$+31281\frac{1}{2}$	-0.012	5	KL	b
TW Cet TW Cet	590.302 594.259	31351 31363½	-0.006 $-0.010$	8	KL KL	b 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	$+31806\frac{1}{2}$	-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 WX Eri	2 440 581.348 590.407	+15851 $15862$	$+0.009 \\ +0.011$	13 14	KL KL	a
WX Eri	604.398	15879	+0.011 +0.007	5	KL	a 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	$21803\frac{1}{2}$	+0.012	10	KL	b
YY Eri YY Eri	599.288 604.434	$21831\frac{1}{2}$ $21847\frac{1}{2}$	$+0.003 \\ +0.004$	8 10	KL	b b
AF Gem	2 440 589.638	+15953	-0.010	8	RD	a
YY Gem	2 440 589.562	$+17636\frac{1}{2}$	+0.020	8	RD	a
UV Leo	2 440 589.627	$+176567_2$ $+12655$	-0.020	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	$+13736\frac{1}{2}$	-0.071	10	RG	b
ER Ori	589.512	$13755\frac{1}{2}$	-0.071	10	KL	b
ER Ori ER Ori	589.513 590.358	$13755\frac{1}{2}$ $13757\frac{1}{2}$	-0.070 $-0.071$	6 11	RD RG	b
ER Ori	590.360	$13757\frac{1}{2}$ $13757\frac{1}{2}$	-0.071 $-0.069$	10	KL	b b
ER Ori	594.377	13767	-0.075	7	RG	b
ER Ori	599.461	$13778\frac{1}{2}$	-0.072	9	KL	b
ER Ori ER Ori	604.331 604.335	$13790\frac{1}{2}$ $13790\frac{1}{2}$	-0.071 $-0.067$	8 10	RG KL	b b
ER Ori	616.397	$137707_{2}$ $13819$	-0.007 $-0.072$	8	KL	b
ER Ori	630.368	13852	-0.074	8	KL	b
$\beta$ 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	$30403\frac{1}{2}$	+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 X Tri	2 440 589.608	+39833	+0.039	11	RD	a
TX UMa	2 440 604.360 2 440 599.351	$+ 6082 \\ + 7891$	+0.034	10	KL	a
W UMa	2 440 599.551		-0.070	7	KL	a
w UMa	440 389.326	$+18283\frac{1}{2}$	+0.017	6	RD	a

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	160381/2	$\pm 0.044$	11	KI.	b

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 Jungfraujoch (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 Jungfraujoch dans le but d'augmenter les performances de la photométrie photoélectrique...

## c) Recherche spatiale

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