

# 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.