

# La page de l'observateur

Objektyp: **Group**

Zeitschrift: **Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft**

Band (Jahr): - **(1953)**

Heft 39

PDF erstellt am: **24.10.2021**

## **Nutzungsbedingungen**

Die ETH-Bibliothek ist Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Inhalten der Zeitschriften. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern. Die auf der Plattform e-periodica veröffentlichten Dokumente stehen für nicht-kommerzielle Zwecke in Lehre und Forschung sowie für die private Nutzung frei zur Verfügung. Einzelne Dateien oder Ausdrucke aus diesem Angebot können zusammen mit diesen Nutzungsbedingungen und den korrekten Herkunftsbezeichnungen weitergegeben werden. Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. Die systematische Speicherung von Teilen des elektronischen Angebots auf anderen Servern bedarf ebenfalls des schriftlichen Einverständnisses der Rechteinhaber.

## **Haftungsausschluss**

Alle Angaben erfolgen ohne Gewähr für Vollständigkeit oder Richtigkeit. Es wird keine Haftung übernommen für Schäden durch die Verwendung von Informationen aus diesem Online-Angebot oder durch das Fehlen von Informationen. Dies gilt auch für Inhalte Dritter, die über dieses Angebot zugänglich sind.

## Minimum 1953 von Zeta Aurigae

Zeta Aurigae ist ein spektroskopischer Doppelstern. Die Verfinsterung 1953 dauert vom 10. April bis 18. Mai, d. h. der blaue B9-Stern (Begleiter) bewegt sich hinter dem roten K5-Stern hindurch. Von besonderem Interesse ist die spektroskopische Beobachtung des Sternpaares, da kurze Zeit vor und nach der Bedeckung das Licht des Begleiters die Atmosphäre des Hauptsterns traversiert. Bei Redaktionsschluss liegt bereits eine Meldung der Sternwarte Padua vor, wonach am 29. März 1953 erstmals eine Veränderung des Spektrums beobachtet wurde, nach welcher anzunehmen ist, dass das Licht des Begleiters erst 12 Tage vor der Bedeckung begann, die Atmosphäre des Hauptsterns zu durchlaufen. Bei früheren Verfinsterungen scheint dieses Stadium früher eingetreten zu sein. — Die visuelle Helligkeitsänderung ist nur  $0.3^m$ — $0.4^m$ . Helligkeiten von Vergleichssterne können dem Informations-Zirk. Nr. 43 von Dr. E. Leutenegger, Frauenfeld, entnommen werden. — Ausführliche Berichte von Dr. E. Leutenegger über diesen Stern erschienen in «Orion» 17, 361, 1947, und 19, 435, 1948. Weitere Einzelheiten findet man im Jahrbüchlein «Der Sternenhimmel 1953», S. 93 und 31. (Circ. I.A.U. 1400.) R. A. N.

## La page de l'observateur

### Soleil

Voici les chiffres de la *Fréquence quotidienne des Groupes de Taches* durant le premier trimestre 1953:

Mois	Jours d'obs.	H. N.	H. S.	Total	Jours sans taches
Janvier	13	0,83	0,92	1,75	5
Février	20	0,30	0,00	0,30	14
Mars	29	0,20	0,38	0,58	18

Du 12 février au 17 mars, soit durant 33 jours, le Soleil s'est montré sans taches et durant 18 jours, pour ainsi dire, sans groupes faculaires.

Une reprise passagère d'activité se manifeste actuellement en fin de mars.

### Lune

Observer les régions signalées précédemment ainsi que l'apparition possible de «nuées» pourpres dans les grands cirques après le lever du Soleil. Ces dernières sembleraient plus fréquentes depuis quelques années.

### Vénus

Sa conjonction inférieure avec le Soleil, le 13 avril, doit retenir l'attention de tous les observateurs (voir le «Sternenhimmel 1953»).

### Jupiter

cesse d'être observable pratiquement pour une durée de trois mois, jusqu'en juillet prochain.

La perturbation générale de l'hémisphère sud, signalée dans le No. 38 d'Orion, s'est accentuée en mars. De longues trainées de matière sombre se sont étendues en travers de la zone tropicale sud, par  $210^{\circ}$  de longitude, et semblent avoir recouvert et partiellement disloqué la bande tempérée sud sur de grandes étendues, accumulant aussi d'énormes matériaux sombres autour de la Tache rouge restée fixement en place. Cette sorte de perturbation semble avoir envahi tout l'hémisphère sud à partir de la composante nord de la Bande Equatoriale sud, semblant couvrir toute la partie australe de la planète d'un voile gris verdâtre assez analogue à celui de 1947. Ce voile, situé dans l'atmosphère supérieure de Jupiter, a produit des effets d'assombrissement sensibles de satellites au voisinage de leurs occultations, en fin février tout particulièrement.

### **Saturne**

est en opposition favorable le 14 avril. Il montre jusqu'ici peu de détails mais un violent contraste entre la région équatoriale claire et la Bande équatoriale nord sombre et d'aspect moutonné au bord sud.

### **Neptune**

en pleine opposition (le 12 avril) constitue avec la var. S Virginis un champ d'observation plein d'intérêt pour les petits instruments. (Voir «Orion» No. 38.)

### **Ciel étoilé**

L'éclipse de  $\zeta$  Aurigae, du 10 avril au 18 mai, est à suivre visuellement et photographiquement, avec le plus grand soin par suite du voisinage de l'horizon; observer si possible dès l'arrivée de la nuit et bien tenir compte des corrections de l'extinction atmosphérique.

D'après nos observations personnelles des éclipses précédentes le calcul donne pour le début de l'éclipse actuelle:

Jj. 2434478,66 ce qui correspond au 11 avril à 4 h (T. U.), observable donc dès le soir du 11 avril. Ne fût ce que pour préparer l'œil à la variation il serap prudent d'observer 2 ou 3 soirs auparavant.

### **Etoiles doubles à mesurer:**

78  $\iota$  Leonis = 5765 Burnham.  $3^m,9$  et  $7^m,1-8^m,5$ . Dernière mesure personnelle: 1944,41;  $d = 0'',54$  et  $p = 285^{\circ}$ . En 1947 le compagnon était presque invisible et inmesurable. Il serait donc bien variable? Les écarts de position laissent soupçonner un «satellite» obscur avec rotation de 8 années.

① Leonis = E 1356.  $6^m,1$  et  $6^m,9$ ;  $a = 0'',8$  d'écart. Dernière mesure personnelle: 1944,4;  $d = 0'',86$ ;  $p = 149^{\circ}$ . Système orbital serré, vu de face; excellent test de séparation pour les ouvertures moyennes.

M. Du Martheray.