

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: - (1953)
Heft: 41

Rubrik: La page de l'observateur

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. 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. [Siehe Rechtliche Hinweise.](#)

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. [Voir Informations légales.](#)

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. [See Legal notice.](#)

Download PDF: 01.04.2025

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

La page de l'observateur

Soleil

Les chiffres de la *Fréquence quotidienne des Groupes de Taches* donnent pour le troisième trimestre 1953:

Mois	Js d'obs.	H. N.	H. S.	Total	Js sans Taches	Js sans Gr. fac.
Juillet	28	0	0,43	0,43	17	3
Août	27	1,52	0,37	1,89	8	3
Septembre	24	1,21	0,46	1,67	6	4

Ce qui indique une petite recrudescence d'activité qui s'est maintenue encore en septembre. Les 10 et 11 août on pouvait même noter 6 groupes de taches évidents sur la surface solaire.

Il faut bien noter que durant les journées dites «sans taches» la surface du Soleil ne reste, à vrai dire, pas inactive. Fréquemment de petits groupes de pores et même des noyaux, plus ou moins sombres mais accompagnés de facules, tentent de se former sur les zones actives mais sans parvenir à se maintenir au delà d'une heure ou même moins. Ils ne peuvent guère entrer dans un relevé de statistique, cependant ils restent d'un intérêt évident, spécialement en périodes voisines du minimum et du maximum d'activité, et sont à suivre le mieux possible.

Actuellement de petites facules sont fréquentes au voisinage du pôle nord tourné vers la Terre. On entend par «facules polaires» de petites facules situées entre 65° et 90° de latitude, un peu moins brillantes que les autres, plus petites aussi, et probablement plus communes autour du minimum et peu après. On connaît très peu de chose sur elles et il est recommandé de ne pas négliger leur observation, et de noter leurs places avec une extrême précision.

Mercure

passera devant le Soleil le 14 novembre prochain, dès 16 h. 55m,6 moins d'une demi heure avant son coucher, dans des circonstances par conséquent très défavorables pour la Suisse (consulter le «Sternenhimmel 1953» de R. A. Naef).

Jupiter

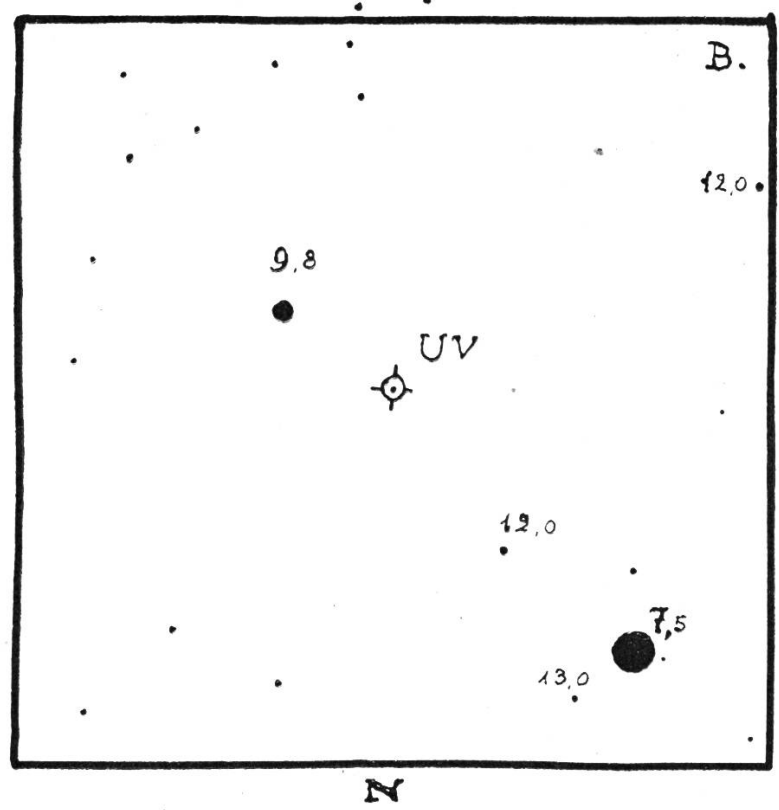
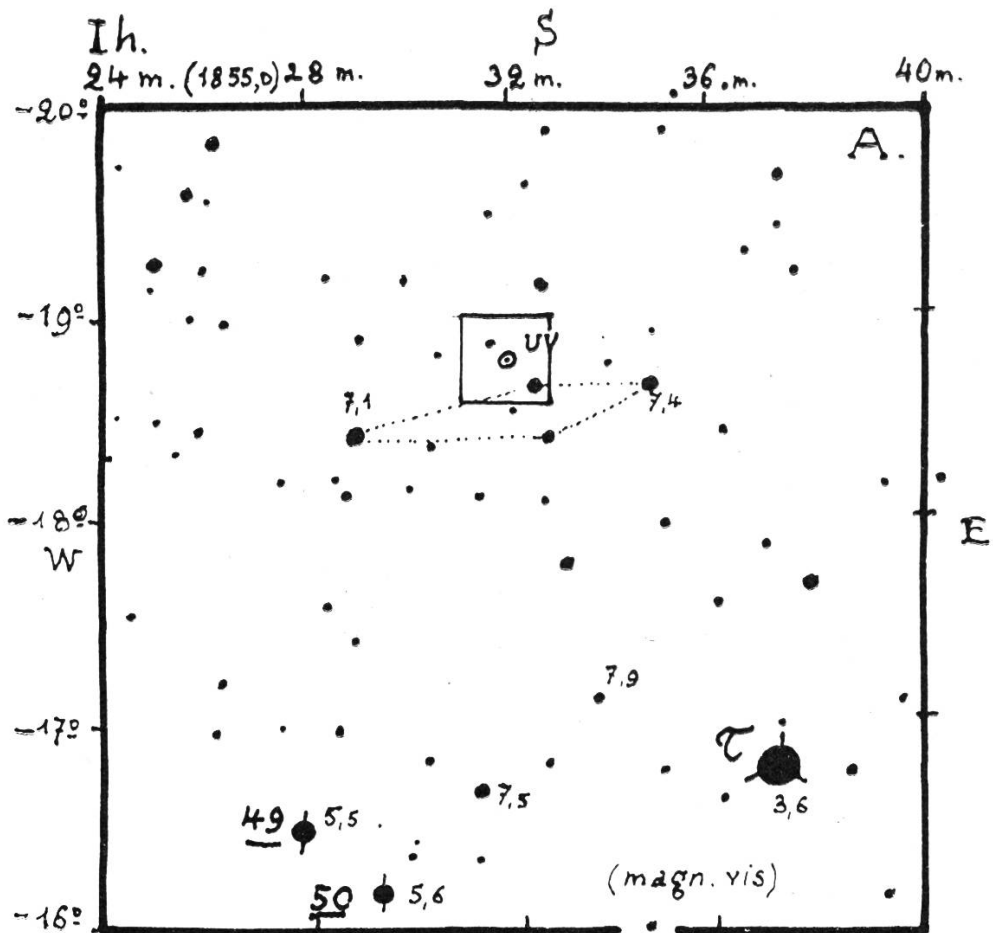
est maintenant observable dans la seconde moitié de la nuit et passera en opposition très favorable le 13 décembre. Il est recommandé de surveiller spécialement la zone tropicale australe dès maintenant.

En novembre et décembre nombreux passages simultanés des ombres des satellites I et II sur le disque.

Ciel étoilé

Programme proposé pour la fin de l'année:

1. *Observations de la var. CY Aqr.*, céphéide rapide du type RR Lyrae, à période la plus courte: 89 min.,7.
(Voir «Orion» No. 21, pages 486—487.)



Cartes telescopiques de UV Ceti.

A = Beyer-Graff, ou B.D. ..

B = 1/2 degre carre de cote...

2. Surveillance de l'étoile à éclats *UV Ceti*.

Cette étoile à éclat normal de 12,9 (visuel) est à portée des instruments de moyenne puissance. Elle est en outre favorablement placée à ce moment de l'année sous nos latitudes pour une longue surveillance, à condition d'observer au voisinage des passages au méridien.

Voici les caractéristiques de cette étoile *UV Ceti* (L726—8B) :

Positions: 1950,0 — AR = 1^h36^m25^s,4 — D = —18°12'41",7

1855,0 — AR = 1^h31^m54^s — D = —18°41'

Magn. pv. = 12,9. Magn. pg. 14,7

Mv. = 16,0

Spectre = M6e. Parallaxe = 0",410

Mouv. propre = 3",35

Son repérage est assez facile par un petit losange d'étoiles de septième grandeur situé à un degré sud/sud-ouest de τ Ceti.

Les éclats («flares») soudains et rapides, parfois considérables, exigent une montre bien réglée et une assistance presque indispensable l'observateur étant soumis à une assiduité soutenue en l'absence d'un photomètre photoélectrique, et les estimations visuelles d'éclat ne pouvant être que grossières dans l'allure endiablée de la variation!

Ces éclats semblent se produire à raison d'1 par intervalles très irréguliers de 20 à 30 heures d'observation, en moyenne, et l'on ne sera pas étonné parfois de ne rien observer durant plusieurs séries malheureuses d'observation! Ces «flares» peuvent atteindre une amplitude considérable, témoin celui du 25 septembre 1932 observé par Oskanjan à Belgrade et où l'éclat s'accrut de 6 magnitudes en 20 secondes (accroissement de 250 fois!) passant de 12^m,5 à 6^m,5. La période de décroît est habituellement plus longue.

On sait maintenant que ces «éclats» ne se produisent que dans les étoiles naines rouges présentant un spectre de raies d'hydrogène en *émission*. D'autre part la duplicité de l'étoile semble favoriser en tout cas le phénomène. Ce dernier semble dû à un réchauffement de l'étoile dont la température de surface passe de 3000 à 10 000 degrés environ et à l'apparition émissive des raies d'hydrogène et de celles de l'hélium neutre et ionisé.

La rapidité d'apparition du «flare» indique clairement que le phénomène doit être localisé (probablement moins d'1 % de la surface de l'étoile) et qu'il s'agit probablement là d'une éruption chromosphérique. On notera ici avec intérêt que la Vélox Barnardi qui est une binaire à compagnon obscur (naine rouge) ne présente aucun «éclat» et pas de spectre d'émission.

Quoi qu'il en soit le phénomène des «flares» semble très répandu parmi les étoiles et c'est là un nouveau champ d'études ouvert aux chercheurs munis d'appareils de photométrie modernes.

Etoiles doubles :

Nous avons reçu avec reconnaissance de M. le Dr Guyot, Directeur de l'Observatoire de Neuchâtel, les mesures d'étoiles doubles suivantes, en réponse au désir exprimé dans l'«Orion» No. 40:

No. ADS	Nom de l'étoile	Date	p	d	n
9343	(44i) Bootis	1949,45	314 ^o ,0	1",08	4
9413	(ξ) »	1949,45	358 ^o ,9	5",66	4
9494	(ζ) »	1950,55	258 ^o ,9	1",50	4
9626	(u ₂) »	1950,54	22 ^o ,0	1",76	4

(Réfracteur Zeiss de 30 cm d'ouverture)

Ajoutons ici que le compagnon de *44i Bootis*, qui est une binaire à éclipses rapides, est une naine rouge. En 1948 Eggen a découvert sur ce compagnon des «flares» rapides de faible amplitude (0^m,3), analogues à ceux de la variable U Pegasi. M. Du Martheray.

Beobachter-Ecke

Besondere Erscheinungen November 1953 — Januar 1954

Von ganz besonderem Interesse ist der Merkur-Durchgang vor der Sonne vom 14. November. Sodann ereignen sich zahlreiche aussergewöhnliche Jupiter-Trabantenschatten-Phänomene, sowie eine teilweise Plejadenbedeckung (21. Nov.). Im Januar 1954 treten sodann eine Antares- und eine weitere Plejadenbedeckung ein. Unter sehr günstigen Verhältnissen wird in den frühen Morgenstunden des 19. Januar 1954 eine totale Mondfinsternis zu sehen sein. Ausführliche Angaben mit verschiedenen bildlichen Darstellungen sind im «Sternenhimmel» 1953 und 1954 zu finden.

Zur totalen Sonnenfinsternis vom 30. Juni 1954

Eine ausführliche Beschreibung mit verschiedenen Tafeln und Skizzen über die am 30. Juni 1954 in Südnorwegen und Südschweden sichtbaren totalen Sonnenfinsternis, die auch in der Schweiz bei relativ grosser maximaler Phase zu beobachten ist, erscheint im astronomischen Jahrbüchlein «Der Sternenhimmel 1954», von R. A. Naef (Verlag Sauerländer & Co., Aarau).

Edwin Hubble

Kurz vor Redaktionsschluss ist die traurige Nachricht vom Tode Edwin Hubbles eingetroffen. Hubble war einer der erfolgreichsten amerikanischen Astronomen unseres Jahrhunderts; wir verdanken ihm besonders grosse Fortschritte unserer Kenntnisse der fernen Milchstrassen. In einer der nächsten Nummern des «Orion» wird eine besondere Würdigung des Werkes dieses Forschers erscheinen.