Zeitschrift: Orion: Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft

Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft

**Band:** - (1950)

Heft: 28

Rubrik: La page de l'observateur

### 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:** 03.12.2025

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

# La page de l'observateur

### Soleil

Nous avons pour le second trimestre de 1950 les chiffres suivants de Fréquence quotidienne des Groupes de Taches:

	Mois	Jours d'observ.	H. N.	H. S.	Total
1950	Avril	18	3,8	3,5	7,3
	Mai	24	5,0	3,2	8,2
	Juin	25	4.5	1.8	6,3

En avril deux groupes bipolaires importants ont traversé le disque solaire, le Gr. 93 (lat. —19 ° et long. 134 °) le 25 avril, et le Gr. 94 (lat. —13 ° et long. 113 °) le 26 avril. La tache précédente de ce dernier groupe s'est considérablement développée peu après son passage au Méridien central, et son aspect du 27 au 30 avril était magnifique avec pénombre constituée de filaments en mouvement cyclonique; groupe d'une surface de 1360 millionièmes de l'aire de l'hémisphère visible.

Le 29 avril 13 groupes étaient visibles et le lendemain 30 avril on en pouvait compter 14, dont 10 répartis dans une même région de l'hémisphère sud.

Le mercredi 24 mai on pouvait totaliser 15 groupes, dont deux très importants dans l'hémisphère nord.

En juin le Soleil fut beaucoup moins actif, mais une belle tache (Groupe 160: lat. —19 ° et long. 194 °) a traversé le disque du 8 au 20 juin. Elle présentait une intéressante segmentation lente ainsi que de nombreux voiles chromosphériques.

#### Lune

Nous mettrons à profit les belles soirées de l'été, pour observer tous les objets remarquables déjà signalés dans les numéros précédents d'«Orion» et dont les les aspects méritent d'être soumis à une étude prolongée et systématique.

La dernière publication de la «Documentation des Observateurs» recommande l'observation du cirque de *Platon* où depuis fort longtemps il semble se passer quelque chose.

Deux sortes de variations semblent avoir été observées:

1º Apparitions et disparitions de craterlets (?) et

2º Traînées claires et obscures d'aspect très changeant.

Rien n'est moins sûr cependant que la réalité objective de ces changements et il y a ici lieu de remarquer, une fois encore, combien l'étude du détail lunaire est négligée par l'amateur et par le professionnel! Voici plus de 65 ans que le cirque de Platon a été signalé et que des cartes précises en ont été dressées. Durant tout ce laps de temps ce cirque a donné lieu à quelques études particulières sérieuses dont aucune n'a été poursuivie ou soumise à une

recherche systématique de la part d'autres observateurs modernes, prêts à y consacrer beaucoup de leur temps. Cette étude ne réclame pas de très gros instruments, à vrai dire (10 à 20 cm d'ouverture), mais elle est fort délicate et réclame une ardeur et une constance qui font défaut totalement aux jeunes observateurs actuels. Aussi ne faut-il point s'étonner si les résultats sont nuls après tant d'années; aucune recherche sérieuse n'a été entreprise depuis les travaux précis de Stanley Williams et de W. Pickering (dès 1887).

Cette même remarque est valable pour la plupart des autres objets signalés plus récemment sur la Lune. Il y a dispersion de l'attention en général et ceux qui pratiquent quelque recherche isolément sont bientôt découragés par le manque de confirmations mutuelles. Conséquence: efforts et travaux restent désespérément stériles!...

Que chaque sélénophile y réfléchisse et en tire les conséquences: ce serait déjà un heureux pas vers un résultat positif!

### Mercure

Mercure sera en conjonction à ¼ de degré nord de Régulus le 1er août à 20 h. 10 m.

### Mars

L'opposition actuelle, encore aphélique, n'a guère été favorisée par le beau temps. Les définitions des images furent rarement propices à l'usage des forts grossissements indispensables pour scruter le faible diamètre apparent de Mars au moment de son approche maximum en position aphélique.

Voici les caractéristiques de cette dernière opposition:

Date de l'opposition: 23 mars 1950.

Distance minimum: 0,65 U.A.

Distance Terre-Mars: 97 millions de km.

Diamètre apparent maximum de Mars: 14",4, c. à d. à peine plus grand que celui de 1948.

Solstice d'été boréal: 15 mars.

Longitude héliocentrique à l'opposition:  $\eta=182$  °.

On pouvait donc comparer cette opposition à celles de 1933 ( $\eta = 160^{\circ}$ ) et de 1935 ( $\eta = 201^{\circ}$ ). On sait aujourd'hui qu'à cette époque la température probable de l'hémisphère nord de Mars est:

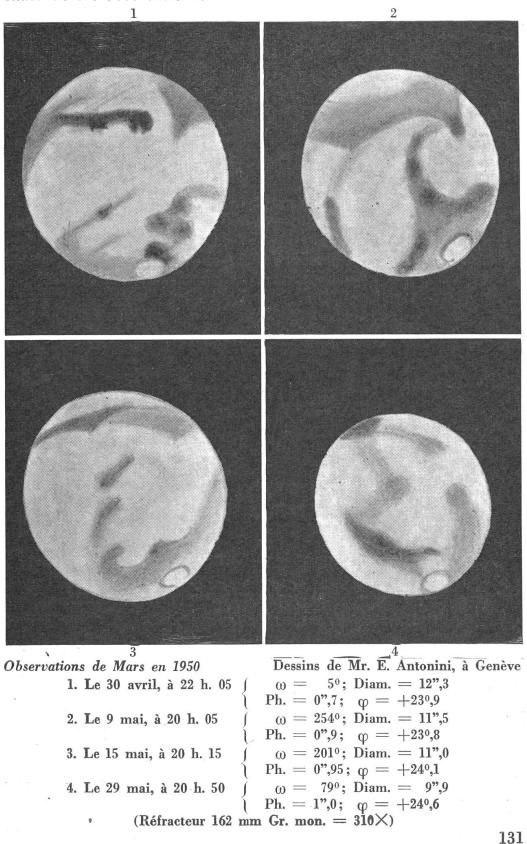
A l'équateur: de -40 ° au lever, de +10 ° à +15 ° au M. C. et de 0 ° à -10 ° au couchant.

Pour le 45me degré de lat. nord aux environs du M. C. (midi) de +10°.

La calotte polaire nord semble avoir une température de —5 ° à —10 °. On sait aujourd'hui que la calotte polaire est bien réellement formée d'eau glacée à très basse température. Elle est assez exactement centrée sur le pôle nord (210 °) ce qui n'est pas le cas pour la calotte polaire sud déplacée sur le 30me degré de longitude.

Observations faites en 1950

Mr. E. Antonini, à Genève, nous a adressé 5 excellents dessins et un résumé de ses observations faites à son équatorial de 162 mm, utilisant des grossissements monocentriques de 310. Voici le résumé de ses observations:



Calotte polaire boréale: souvent cernée d'une frange somore.

Hyperboreus Lacus: remarquable, étendu et très sombre.

Mer Acidalienne: foncée, tachetée. Nettement séparée du lac précédent par une plage claire.

Nilokeras, Lunae lacus, Xanthe et Ganges: faibles à très faibles. Différence frappante avec l'opposition de 1945 à 1946.

Grande Syrte: pointe nord intense, séparée du reste par Crocea et Oenotria très claires.

Stymphalius Lacus, Propontis I et II: font une courbe bien nette en forme de C.

Phlegra: peu étendue.

Trivium et Cerberus: d'intensité moyenne. (Mais toute cette région paraît beaucoup plus sombre lorsqu'elle est près du limbe [dessin 2].)

Ceraunius: ombre étendue et bien visible.

Ascraeus lacus: moins sombre que Lunae lacus (ont été vus tous deux brun-roux le 17 avril).

Nous avons obtenu du 15 février au 20 juin 1950 une série de 36 dessins. Plus d'une fois par suite de mauvaises images nous avons dû renoncer à l'observation.

Voici, par sections de 60 ° de longitude, un résumé général de nos observations, avec les notations habituelles (voir «Orion» No. 19, page 424):

Section I,  $\Omega=$  310 ° à 10 °,  $\Phi=$  —40 ° à +60 °

Sinus Sabaeus: plutôt pâle, en perspective.

Sinus furcosus: Baie du Méridien. Très nette et foncée, pointes des lobes empâtées. Vu bleu-cobalt le 23 février.

Deucalionis Regio: faible, voilée.

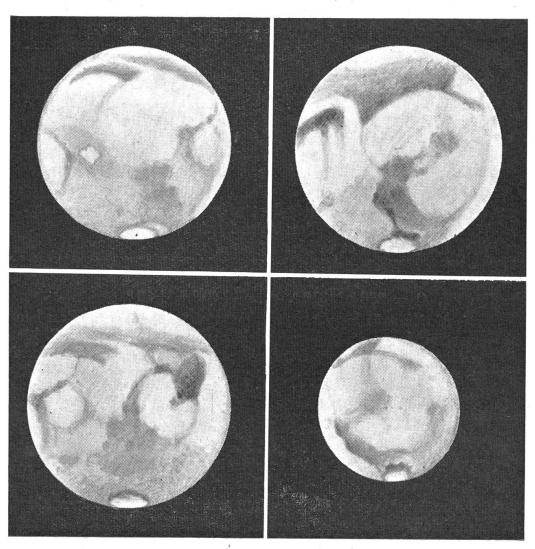
Ismenius lacus: pas foncé comme de coutume et roux.

Arethusae lacus: vert de terre faible le 23 février.

Section II,  $\Omega=10^{\circ}$  à 70°,  $\Phi=-40^{\circ}$  à  $+60^{\circ}$ 

Margaritifer Sinus: toujours verte; bord antérieur droit comme en 1948. Pâleur et invisibilité de Oxia palus. Indus pour ainsi dire invisible alors qu'il était sombre et noueux en 1933.

Mare Acidalium: en général d'un vert moins foncé qu'en 1933. Achillis pons très net. Le Mare est vert de mai à son lever, plus foncé au M. C. où il paraît même teinté de bleu indigo faible. Lacus Niliacus paraît un peu plus marron; il est trilobé. Détails abondants sur Mare Acidalium qui s'affaiblit considérablement sur Baltia tandis que le Iaxartes le relie à Hyperboreus Lacus. Le Niloceras est complexe, pâle et brun diffus. Lunae lacus et le Ganges sont très pâles et brun roux.



3
Observations de Mars en 1950
Dessins de Mr. Du Martheray, à Genève

1. Le 9 mars, à 2 h. 
$$\begin{cases} \omega = 169^{\circ}; \ Diam. = 13",7 \\ Ph. = 0",18; \ \phi = +21^{\circ},3; \ \eta = 176^{\circ} \end{cases}$$
2. Le 23 mars, à 1 h. 
$$\begin{cases} \omega = 38^{\circ}; \ Diam. = 14",3 \\ Ph. = 0",0; \ \phi = +21^{\circ},8; \ \eta = 182^{\circ} \end{cases}$$
3. Le 8 avril, à 1 h. 
$$\begin{cases} \omega = 253^{\circ}; \ Diam. = 14",1 \\ Ph. = 0",2; \ \phi = +22^{\circ},5; \ \eta = 190^{\circ} \end{cases}$$
4. Le 29 mai, à 21 h. 
$$\begin{cases} \omega = 81^{\circ}; \ Diam. = 10",0 \\ Ph. = 1",0; \ \phi = +24^{\circ},5; \ \eta = 214^{\circ} \end{cases}$$

$$(Réfracteur 135 \ mm \ Gr. \ mon. = 216 \times \ à 380 \times)$$

Section III,  $\Omega=70$  ° à 130 °,  $\phi=-40$  ° à +60 °

Solis lacus est pâle sous les brumes australes ainsi que Thaumasia plutôt grise. A part le Ceraunius gris verdâtre toute cette région est très pâle et sans détail jusqu'à Tanaïs et Palus Maeotis très verts. Au milieu de ces tons d'un gris vert sale Nix Olympica est un des détails les plus frappants. Sa forme est celle d'un losange aux bords déchiquetés. D'une blancheur éclatante elle est beaucoup plus claire qu'en 1948 et plus étendue aussi.

Section IV,  $\Omega=130\,^{\circ}$  à  $190\,^{\circ}$ ,  $\Phi=-40\,^{\circ}$  à  $+60\,^{\circ}$ 

Mare Sirenum très rétréci par la perspective est vert olivâtre.

Amazonis est comme voilée de brun, sans aucun détail.

Propontis I et II forment une traînée diffuse en croissant et sont assez sombres, d'un vert tournant au brun vert.

Section V,  $\Omega=190\,^{\circ}$  à 250 °,  $\Phi=-40\,^{\circ}$  à  $+60\,^{\circ}$ 

Le Cerberus est foncé, inégal et présente deux condensations. Trivium Charontis est d'un assez beau vert. Phlegra est petite et faible.

La région d'Elysium, très claire, est bien dessinée et délimitée.

Section VI,  $\Omega=250$  ° à 310 °,  $\Phi=-40$  ° à +60 °

Syrtis Major, très large et sombre surtout au Nord est d'un beau vert au lever comme au coucher, plus sombre au M. C. bien délimité au Sud par Oenotria et Lunae Pons. Lacus Moeris est considérable et la Lybia envahie de vert grisâtre. Le Nepenthes en sort, double, et se fond dans le Thoth vers Tritonis lacus. Le Thoth est large et diffus, formé de taches vertes un peu moins sombres qu'en 1948. Le Nilosyrtis est extrêmement pâle et n'est bien visible qu'à la condensation de Coloe Palus. Boreosyrtis limite la région d'Utopia tachetée de vert.

La masse blanche d'Olympia a paru plutôt pâle durant l'opposition.

Les formations nuageuses ont été fréquentes au limbe comme au terminateur.

Le 19 février «Rima tenuis» était visible dans la calotte polaire nord.

Cette dernière était encore importante vers la fin de l'opposition, en juin.

# Jupiter

Est observable dès 2 h. du matin, restant encore peu élevé audessus de l'horizon (déclinaison = -10 °).

L'opposition aura lieu le 26 août et l'époque favorable aux observations s'étendra de mi-juillet à mi-octobre. L'aspect de Jupiter est assez semblable à celui de l'an dernier.

#### Saturne

descend peu à peu dans le crépuscule tandis que les anneaux s'amincissent rapidement en une bande étroite où se devinent encore tout juste les 3 parties principales.

Après la conjonction avec le Soleil au 16 septembre Saturne réapparaîtra en octobre comme étoile du matin, dans la Vierge, et nous présentera alors le côté nord de ses anneaux.

### **Neptune**

pourra être encore observée en juillet au voisinage de 36 G Virginis.

## Petites planètes:

Elles sont nombreuses (consulter les Annuaires astronomiques).

En juillet on observera Iris (7) de Mg. 8<sup>m</sup>,9.

En septembre observer Thetis (17) de Mg. 9<sup>m</sup>,6.

Rappel: Le 26 septembre 1950, de 4 h. 58 m. à 5 h. 39 m.: 2me Eclipse totale de Lune de l'année.

### Efoiles

Le 30 septembre ne pas oublier d'observer l'occultation de 4 étoiles des Pleiades par la Lune, de 21 à 22 h.

# Etoiles doubles négligées:

- 70 Ophiuchi =  $\Sigma$  2272 4m,1 et 6m,1 108° 6",2 Jaune et rouge
- $\delta$  Cygni =  $\Sigma$  2579 3m,0 et 6m,8 255° 2",0
- 59 Serpentis =  $\Sigma$  2316 5m,5 et 7m,8 316° 3",9
- 15 Aquilae = Sh 286 5m,5 et 7m,0 208° 38",0
- π Aquilae = Σ 2583 6m,0 et 6m,8 113° 1",5
- $\gamma$  Delphini =  $\Sigma$  2727  $\,$  4m,5 et 5m,5  $\,$  269 $^{\rm o}$  10",4 Jaune et verte
- 2 Equulei =  $\Sigma 2742$  7m,1 et 7m,1 222° 2",7

### Etoiles variables:

- γ Cassiopeiae (oeil nu).
- V Aquilae (étoile très rouge d'observation difficile).
- Z Andromedae (intéressante et négligée).

Nova Lyrae 1919 (réapparition possible; bien déterminer sa magnitude actuelle).

# RS et XX Ophiuchi.

ζ Aurigae: binaire à éclipses très intéressante. Période de 972j,15. Début d'éclipse: 12 août à 23 h. Fin d'éclipse: 19 septembre à 21 h.

Utiliser la vision (jumelles) et la plaque photographique.

M. Du Martheray.