

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Band: - (1959)
Heft: 64

Artikel: Mars : présentation 1958-1959
Autor: Cortesi, S.
DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-900326>

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: 06.10.2024

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

MARS : PRESENTATION 1958 - 1959

Rapport N° 5 du « Groupement planétaire SAS »

Rapporteur : S. Cortesi, Locarno-Monti.

<i>Observateur</i>	<i>E. Antonini</i>	<i>S. Cortesi</i>	<i>D. Courvoisier</i>
Lieu	Genève	Locarno-Monti	Grand-Saconnex
Instrument	réfr. 162-270 mm	réfl. 250 mm réfr. 150 mm	réfl. 160 mm
Grossissements	160 × 220 × 315 ×	203 × 226 × 245 ×	200 ×
Qual. moy. images	4,4	5,6	5,58
Total dessins	30	26	17
Période d'ob- servation	du 3. 9. 1958 au 17. 1. 1959	du 11. 7. 1958 au 30. 1. 1959	du 15. 8. 1958 au 17. 1. 1959

La dimension du disque de Mars le jour de l'opposition, le 16 novembre 1958, était de 19", 2 et la planète était très haute dans notre ciel pendant toute la période d'observation ; néanmoins les mauvaises conditions météorologiques terrestres n'ont pas permis aux membres du « Groupement » de suivre la planète comme ils l'auraient voulu. Au contraire, la bonne transparence de l'atmosphère de Mars permettait de bien voir les détails de la surface. L'hémisphère sud, tourné vers nous (lat. du centre entre -8° et -20°) est entré dans l'été à la mi-août 1958 et dans l'automne le 20 janvier 1959.

Plutôt défavorable à Genève, la qualité des images a été assez bonne à Locarno-Monti et au Grand-Saconnex. A Locarno-Monti on n'a jamais eu des images parfaites (cotes 9 ou 10) mais une forte proportion de bonnes images (cotes 6-7) ; à Genève, M. Antonini a eu l'avantage de faire 12 observations (dont 10 dessins) à l'équatorial Plantamour de 270 mm de l'observatoire de Genève, obligeamment mis à sa disposition par M. le Prof. Golay.

Aucun filtre de couleur n'a été employé.

Description des principales particularités de la planète (division en régions suivant l'usage de la « Commission of Mars » de la B. A. A.) :

Région I : entre 250° et 10° (Syrtis Major – Sinus Meridiani) : A l'est de Syrtis M. les formations de Moeris Lacus, Nepenthes, Toth, Nodus

Laocoontis sont très évidentes et sombres, reliées au nord à la large trainée foncée de Sithonius Lacus - Umbra - Nilosyrtris - Protonilus - Ismenius Lacus qui délimite les blancheurs polaires. Nodus Laocoontis (250°, + 10°), toujours très évident, semble s'être encore prolongé vers le Sud. Le 17 janvier, il formait le point le plus sombre de toute la région visible par $\omega = 257^\circ$ (Antonini). Une trainée grise a été observée entre Nodus Laocoontis et M. Tyrrenum les 4.11 et 6.12 1958 (Courvoisier) le 30.11 et jours suivants (Antonini). Syrtis Major parut plus foncée le 6.12 que le 27.9 (Courvoisier). A l'intérieur, des noyaux plus foncés ont été observés par bonnes images les 27 et 28 10; Crocea (288°, - 2°) a été vue le 7.12 (Cortesi). Hellas parut claire jusqu'à la fin septembre, ensuite enfumée sauf dans sa partie nord-ouest (Antonini). Zea Lacus invisible. Mare Hadriacum, Yaonis Regio, Mare Serpentis, Hellespontus et Pandoraae Fretum évidents et foncés; Sabaeus S. et Sinus Meridiani bien dessinés et nets. Les canaux Euphrates, Hiddeckel, Gehon ont été vus par l'un ou l'autre des observateurs, suivant la qualité des images, ainsi que la petite zone grise et allongée au nord de Sabaeus S. (330°, + 2°).

Région II: entre 10° et 130° (Margaritifer S. — Aonius S.): Oxia Palus ne fut pas toujours bien visible; Oxus au contraire fut régulièrement noté. Pyrae R. visible, gris clair, entre Margaritifer S. et Aurorae S. Lacus Niliacus vu comme tache confuse vers le bord Nord aux limites des voiles polaires. Lunae Lacus gros et flou. Ganges large. Nilokeras visible. Solis Lacus sombre et net, un peu plus large le 17.11 que le 14.9 (Courvoisier). Thaumasia est redevenue normale, ombrée comme de coutume, mais sans atteindre l'intensité des mers qui la bordent, ainsi qu'elle apparut à fin septembre 1956 (Antonini). Plus sombre, dans sa partie Ouest, le 29.12 que le 14.9 (Courvoisier). Aonius Sinus, très marqué, semble empiéter un peu sur Thaumasia. Tithonius L., faible en 1956, est cette fois bien visible (Antonini). Nectar toujours visible (Cortesi) ainsi qu'en général Coprates. Ces deux canaux sont néanmoins notés presque invisibles le 29.12 (Courvoisier). Phoenicis Lacus plutôt faible (Antonini).

Région III: entre 130° et 250° (Mare Sirenum — Mare Tyrrenum): Cette région n'a pas été bien étudiée par les membres du «Groupe-ment»; les constatations suivantes seulement ont pu être faites: Mare Sirenum très sombre à bords échancrés et bien nets au Nord. Trivium Charontis et Cerberus évidents, plus foncés qu'en 1956. Le 17 janvier

il paraissait y avoir une nouvelle extension de matière sombre dans cette région (Antonini). Dans Amazonis des zones grises ont été remarquées par tous les observateurs. Le canal Titan a été noté (170°, -10°) par Courvoisier le 3 septembre. Elysium vue très claire le 17 janvier (Antonini).

Région IV: zones polaires Sud: La calotte polaire sud, petite, claire et bordée par un fin liseré foncé, était bien visible aux dates suivantes: 11, 13, 15 juillet (Cortesi), 15, 17 août (Courvoisier), du 14 au 30 septembre (Antonini et Courvoisier) et le 22 octobre (Antonini). Elle était cachée par des voiles blancs les 28 août et 7 septembre (Cortesi), début septembre (Antonini et Courvoisier); depuis le 24 octobre elle ne fut plus revue: à sa place de vagues voiles plus ou moins brillants. *Depressio Hellenpontica* bien visible en septembre; *Mare Chronium* et *Mare Australe*, gris, aux bords flous.

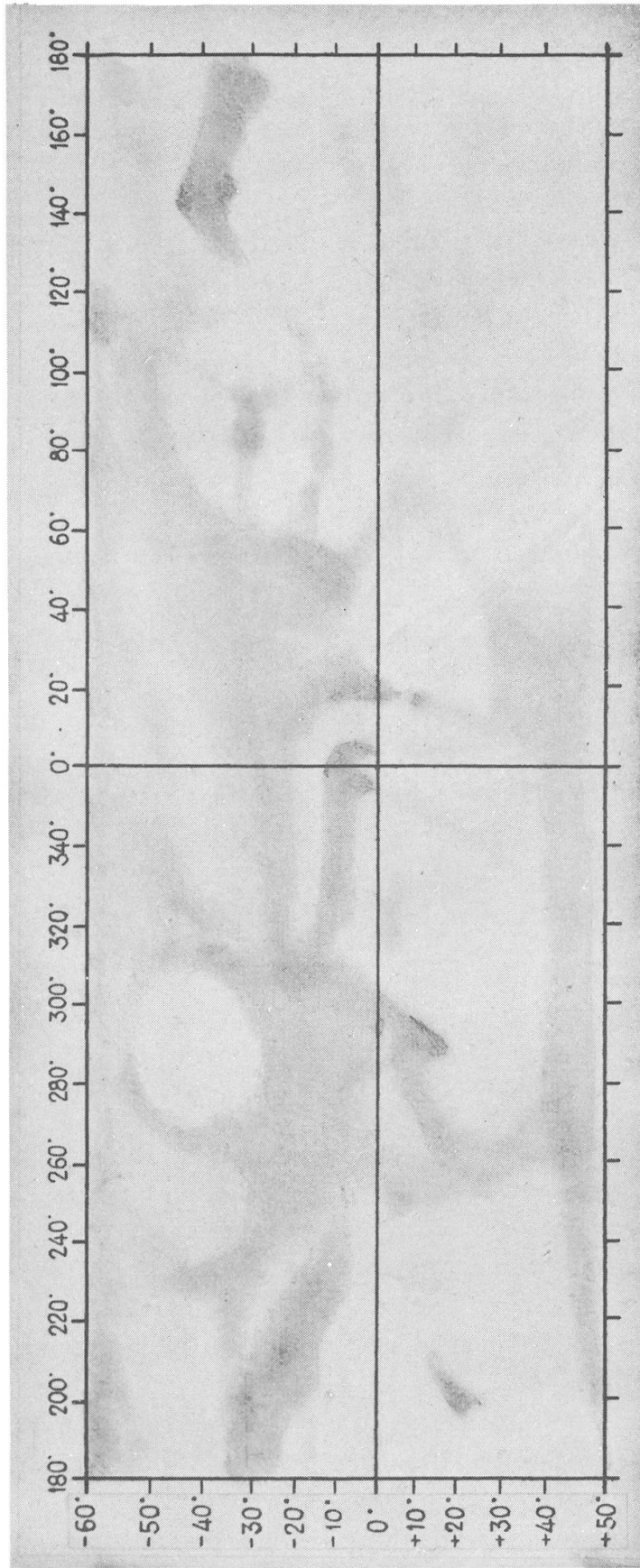
Les régions polaires Nord, vues en conditions de perspective défavorable, ont été toujours couvertes de grands voiles blancs. La calotte elle-même fut vue, faible, le 4 novembre, plus nette le 29 décembre 1958 et le 5 janvier 1959 (Courvoisier).

Colorations: Nous n'avons que très peu de notations de couleurs, faites avec le réflecteur de 250 mm; les voici: *Mare Sirenum* gris-vert (10.10). *Memnonia* rose pâle (10.10). *Sabaeus S.* et *Margaritifer S.* vert olive (23.10). *Syrtis Major* vert foncé (27.10).

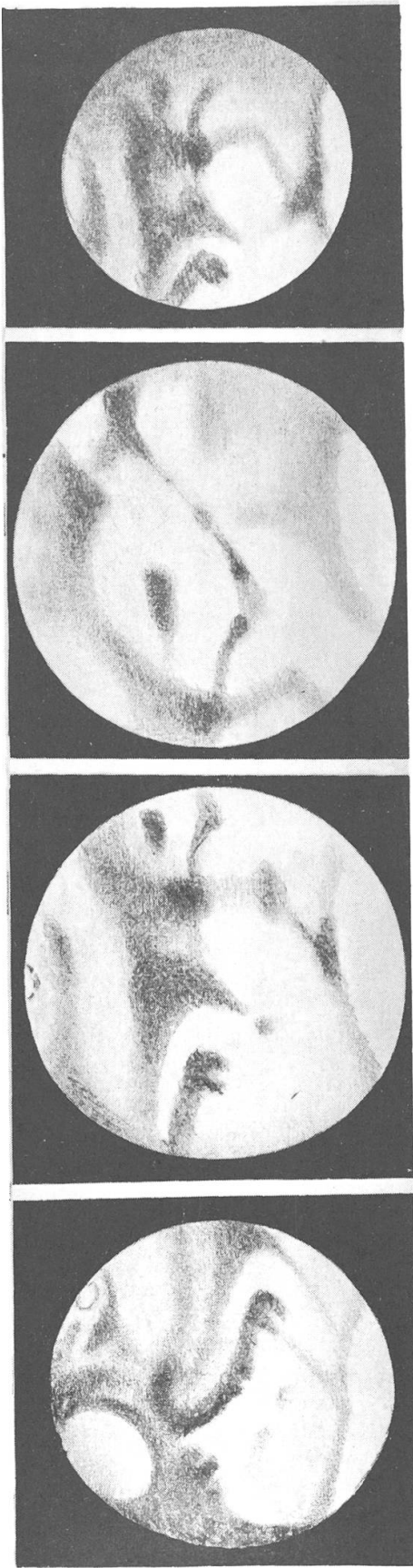
Formations nuageuses: Outre les voiles blancs des zones polaires déjà cités, peu de nuages ont été notés, et toujours au bord du disque: le 13.7 (bord O.), le 28.8 (bord O.), le 23.10 (bord E.) et le 14.11 1958 (bord O.).

Photographies: A Locarno-Monti on a poursuivi les essais de photographie planétaire avec le réfracteur Zeiss de la Specola Solare. Une série de 26 plaques (9 × 12) fut prise, avec chacune une dizaine d'images de la planète. On a employé les émulsions Ilford HP 3 (200 ASA = 25/10 DIN) et FP 3 (64 ASA = 20/10 DIN) développées dans le «Microphen» Ilford. Les images de la planète sur le négatif avaient de 2 à 3 mm de diam. et les poses furent de ½ à 1 sec., sans filtre. Environ le 10% des photogrammes ainsi obtenus est de qualité suffisante, vu la petitesse de l'instrument (D = 150 mm), montrant les principales configurations de la planète.

On rappelle que sur le planisphère, et les dessins, le Nord est en bas et l'Est à gauche: l'on voit les détails de la planète se déplacer de droite à gauche.



Mars : présentation 1958 - 59. Planisphère (observateurs : Antonini - Cortesi - Courvoisier).



1) 24 septembre 1958

$\omega = 323^\circ$

$\varphi = -8^\circ,9$

Diam. = 15"

Equator. Plantamour

315 ×

Image = 6-7

2) 23 octobre 1958

$\omega = 28^\circ$

$\varphi = -9^\circ,4$

Diam. = 18",2

Equator. Plantamour

315 ×

Image = 4-5

3) 18 novembre 1958

$\omega = 103^\circ$

$\varphi = -13^\circ,9$

Diam. = 18",8

Equator. 162 mm

220 ×

Image = 7-8

4) 29 décembre 1958

$\omega = 39^\circ$

$\varphi = -17^\circ,5$

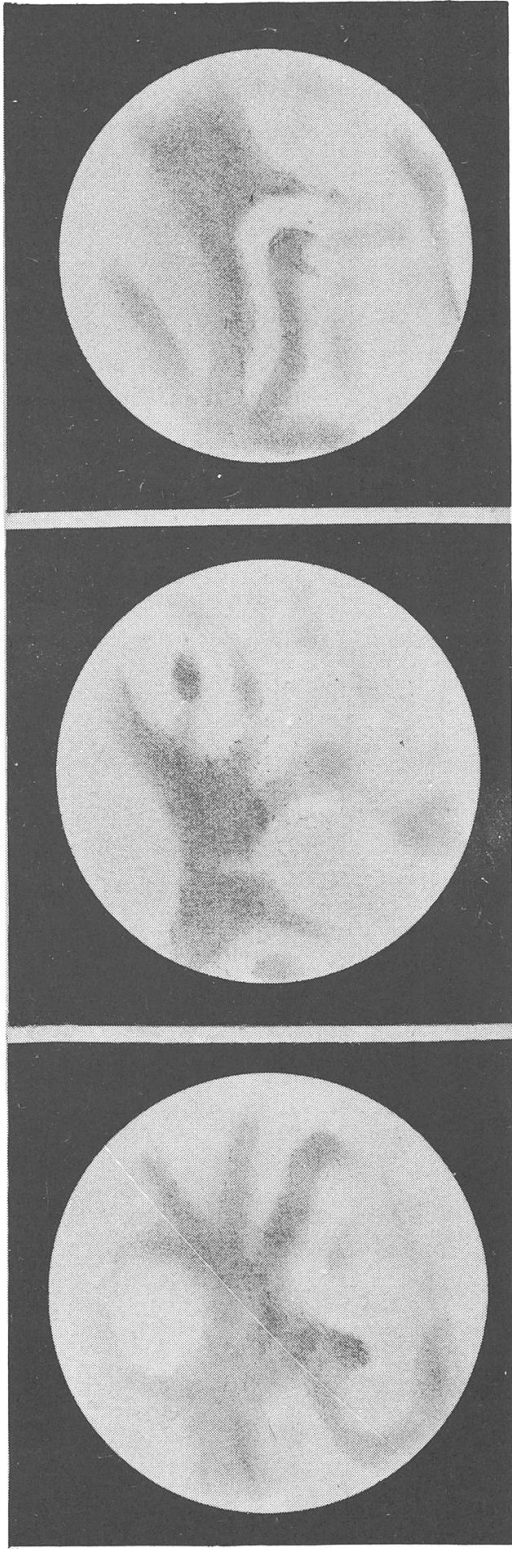
Diam. = 13",2

Equator. 162 mm

310 ×

Image 5-6

Observateur : E. Antonini, Genève



5) 27 octobre 1958. 20 h. 30 T.U.

$\omega = 29^{\circ}$

$\varphi = -9^{\circ}$

Diam. 18",7

Réfracteur Zeiss 150 mm

226 ×

Image 5-6

6) 26 novembre 1958. 23 h. 00 T.U.

$\omega = 66^{\circ}$

$\varphi = -15^{\circ}$

Diam. = 18"

Réfracteur 250 mm

245 ×

Image 6

7) 30 novembre 1958. 21 h. 00 T.U.

$\omega = 1^{\circ},7$

$\varphi = -15^{\circ}$

Diam. = 17",5

Réfracteur Zeiss 150 mm

226 ×

Image 6-7

Observateur : S. Cortesi, Locarno-Monti

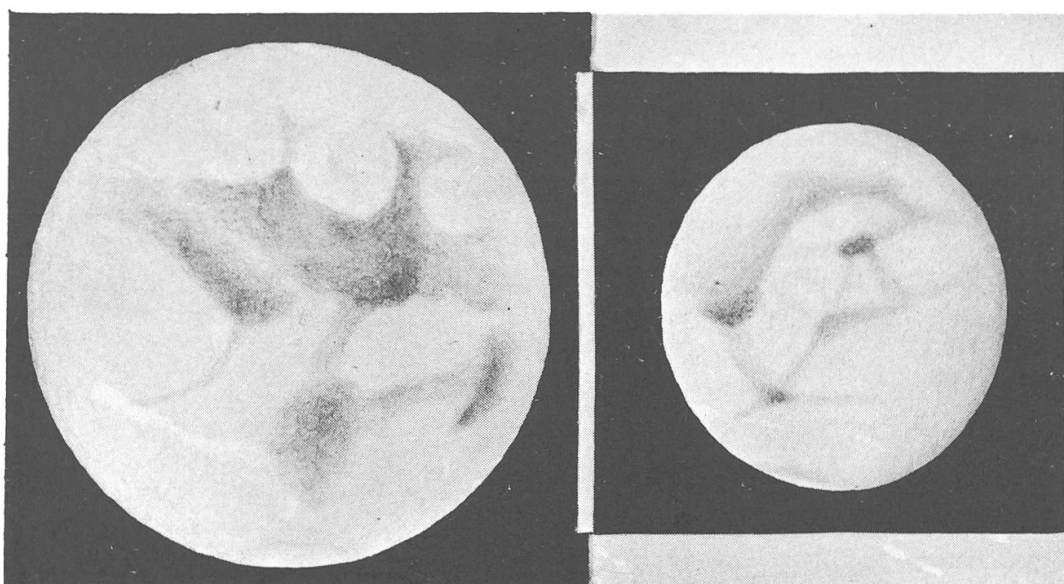


8) 14 septembre 1958. 2h. 10 T.U. 9) 24 septembre 1958. 2h. 10 T.U.

$\omega = 70^{\circ},4$
 $\varphi = -9^{\circ},7$
 Diam. = $13'' ,8$
 $V = 1'' ,6$
 $\eta = 16^{\circ}$
 Image = 8

$\omega = 23^{\circ}$
 $\varphi = -8^{\circ},9$
 Diam. = $15''$
 $V = 1'' ,5$
 $\eta = 23^{\circ}$
 Image = 7

Réflecteur 160 mm ← Grossissement 200 ×



10) 4 novembre 1958. 21h. 50 T.U.

$\omega = 242^{\circ},9$
 $\varphi = -11^{\circ},5$
 Diam. = $19'' ,5$
 $V = 0'' ,2$
 $\eta = 47^{\circ}$
 Image = 4-5

11) 29 décembre 1958. 20h. 15 T.U.

$\omega = 88^{\circ}$
 $\varphi = -17^{\circ},4$
 Diam. = $13'' ,2$
 $V = 0'' ,8$
 $\eta = 76^{\circ}$
 Image = 6-8

Observateur : D. Courvoisier, Genève