

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: 41 (1983)
Heft: 195

Artikel: Jupiter : présentation 1982 : opposition: 26 avril 1982
Autor: Jetzer, F.
DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-899228>

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: 02.02.2025

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

Jupiter: Présentation 1982

F. JETZER

Opposition: 26 avril 1982

Rapport No. 41 du Groupement planétaire SAS

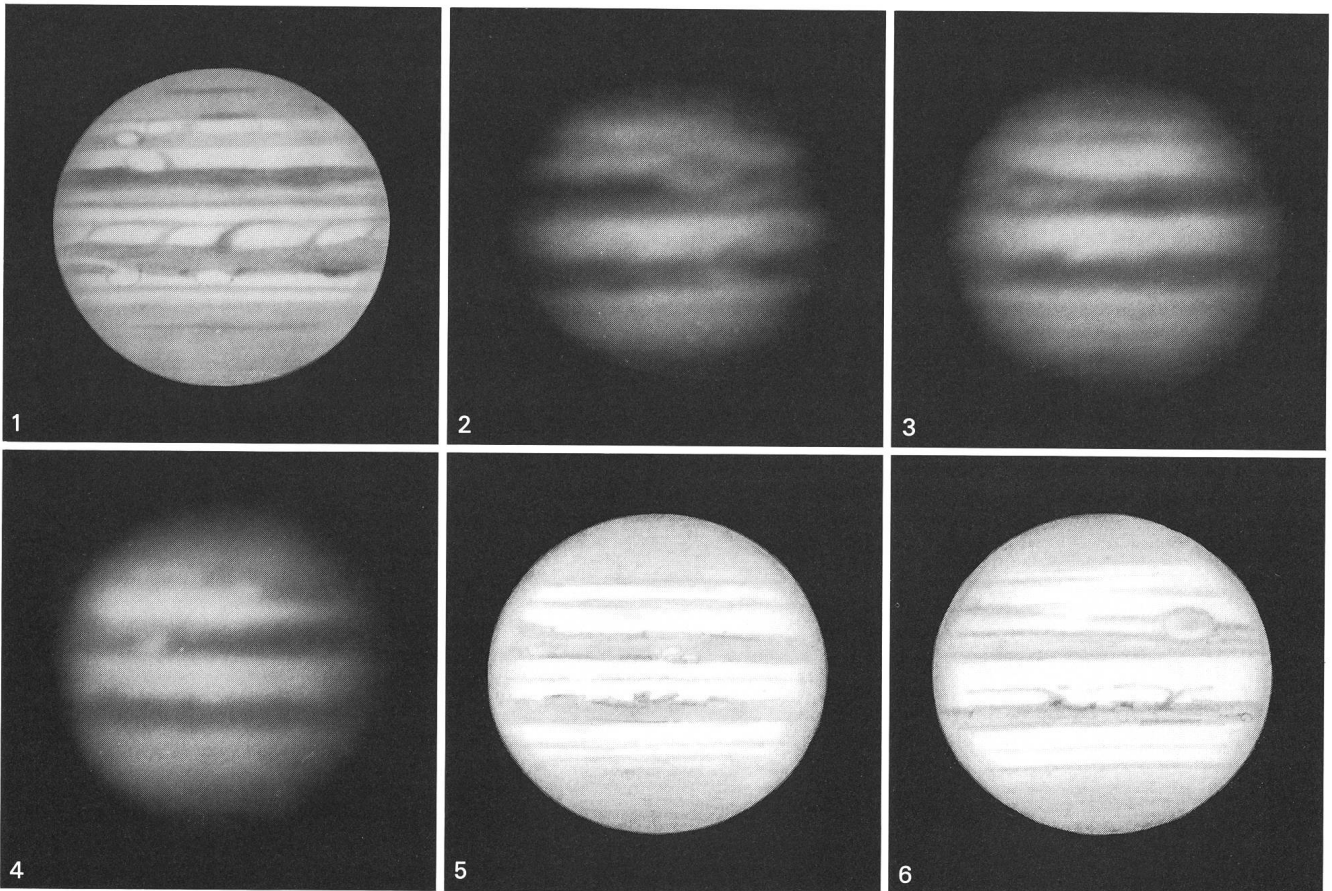
Observateur	Instrument	Dessins et photos	Période d'observation
S. CORTESI Locarno-Monti	télescope 250 mm	8	12 mai 1982 11 août 1982
L. DALL'ARA Breganzona	télescope 400 mm	1	3 juin 1982
J. DRAGESCO Cotonou	télescope 355 mm	70	6 décembre 1981 8 juillet 1982
B. LEPORI Agno	télescope 300 mm	12	13. février 1982 16 juin 1982
G. MACARIO Cava dei Tirreni	lunette 100 mm	5	17 mai 1982 31 mai 1982
M. PFEIL Wetzlar Lahn	télescope 400 mm	5	14 mai 1982 2 juin 1982
Total		101	

1. Considérations générales

Suite à la perturbation qui avait pris naissance dans la SEBs en 1980, l'activité de la planète a été encore plutôt forte pendant cette présentation.

En plus des dessins nous avons reçu cette année 11 photographies de très bonne qualité faites par J. DRAGESCO avec un télescope Celestron de 355 mm et 1 photographie faite par M. PFEIL avec un télescope de 400 mm.

1. J. DRAGESCO 23.3.1982 02h20m TU $\omega_1 = 156^\circ$ $\omega_2 = 334^\circ$
2. J. DRAGESCO 24.4.1982 22h50m TU $\omega_1 = 82^\circ$ $\omega_2 = 43^\circ$
3. J. DRAGESCO 7.6.1982 20h44m TU $\omega_1 = 194^\circ$ $\omega_2 = 102^\circ$
4. J. DRAGESCO 22.6.1982 19h16m TU $\omega_1 = 280^\circ$ $\omega_2 = 142^\circ$
5. S. CORTESI 1.7.1982 20h30m TU $\omega_1 = 306^\circ$ $\omega_2 = 99^\circ$
6. S. CORTESI 20.7.1982 19h20m TU $\omega_1 = 21^\circ$ $\omega_2 = 29^\circ$



2. Description détaillée (Dénomination B.A.A.)

S.P.R. uniforme, sans détails apparents.
 S.S.T.B. parfois visible comme bordure sombre de la SPR.
 S.T.B. bien visible et sombre, sauf entre la WOS F-A et la WOS B-C où elle était étroite et moins intense. Bien que très petites, on a bien pu observer les trois WOS. De la WOS B-C nous avons reçu 2 passages au méridien central: le 26.1.1982 à 215° et le 31.5.1982 à 160.4°. A partir de ces valeurs on peut déduire une position de 175° pour la date de l'opposition. On trouve ainsi entre les oppositions 1981 et 1982 une période de rotation de 9h 55m 21 sec. environ, ce qui correspond bien aux valeurs obtenues entre les oppositions 1980 et 1981. De la WOS D-E nous avons reçu un seul passage au méridien central: le 1.6.1982 à 270°. Pour la WOS F-A on a pu déduire à partir des dessins une longitude d'environ 50° à la date de l'opposition.
 Tache Rouge: bien visible, mais encore faible. Sa moitié sud était plus sombre. Deux passages au méridien central de la Tache Rouge ont été exécutés: 53° le 15.5.1982 et 51° le 20.7.1982. Pour la date de l'opposition on obtient ainsi une valeur d'environ 53°. La Tache n'a donc pratiquement pas changé de longitude entre les oppositions 1981 et 1982, aussi la période de rotation entre ces oppositions est identique à celle du système II: 9h 55m 40.6 sec.
 S.E.B.s comme pendant la présentation précédente elle était très sombre et presque à toutes les longitudes elle formait une seule bande avec la SEBn. Elle devenait bien distincte de la SEBn seulement sur une longueur d'environ 50° après la Tache Rouge.
 S.E.B.n sombre et régulière sur tout le pourtour de la planète.
 E.Z. large et avec beaucoup de détails dans sa partie nord. La visibilité de la EB n'était plus si bonne comme pendant la présentation de

l'année passée. A certaine longitudes elle était mal visible ou même absente.
 N.E.B. large et sombre comme d'habitude et avec beaucoup de détails à son bord sud.
 N.T.B. au contraire de l'année passée, elle était mieux visible sur tout le pourtour de la planète.
 N.N.T.B. était faible; parfois elle était visible comme bordure sombre de la NPR.
 N.P.R. uniforme, sans détails apparents.

3. Latitude des bandes

Nous avons reçu deux séries de mesures de latitude des bandes faites par S. CORTESI le 20.7. et le 11.8.1982 avec un micromètre filaire. Les valeurs des latitudes ainsi trouvées sont normales; par rapport à ces dernières années on constate un léger déplacement vers l'équateur des bandes de l'hémisphère boréal.

Latitude des bandes

Objet	y = sin β'''	Latitudes zénographiques β''		
		1982	1980	1961-73
centre SSTB	-0.600	-41.8°	-46.3°	-42.5°
centre STB	-0.420	-29.4°	-32.2°	-30.0°
bord sud SEB	-0.295	-21.3°	-	-20.2°
bord nord SEB	-0.069	-7.2°	-7.4°	-4.5°
bord sud NEB	+0.150	+6.2°	+7.3°	+7.1°
bord nord NEB	+0.307	+16.1°	+17.8°	+19.0°
centre NTB	+0.435	+24.4°	+25.5°	+27.2°
centre NNTB	+0.560	+32.9°	+36.9°	+38.0°

4. Conclusions

Pendant cette opposition les faits les plus saillants ont été:
 1) l'activité de la SEBs;
 2) la bonne visibilité de la NTB;
 3) l'affaiblissement de la EB;
 4) la constance de la longitude de la Tache Rouge entre les oppositions 1980, 1981 et 1982.

Adresse de l'auteur:

F. Jetzer, via Lugano 11, 6500 Bellinzona.

Buchbesprechung

MARKUS GRIESSER, *Himmelfotografie, Technik und Hilfsmittel der Astrofotografie*, Hallwag-Taschenbuch 108, 84 Seiten, Fr. 9.80.

Soeben ist die 3. und völlig neugestaltete Auflage erschienen. Der Inhalt wurde überarbeitet und noch mehr auf die praktische Arbeit mit Schwerpunkt auf einfache Aufnahmetechniken ausgerichtet.

Die vielen Ratschläge und Ideen zum Fotografieren mit der Kleinbildkamera machen das Büchlein besonders auch für Hobbyfotografen und Naturbeobachter interessant. Stimmungsvolle Planetenkonstellationen am Dämmerungshimmel, Kometenerscheinungen, Pol (Strichspur)-Aufnahmen, leuchtende Nachthimmelserscheinungen,

Zodiakallicht, all dies ist bereits der stehenden Kamera zugänglich. Das ist ja gerade die Stärke der Kleinbildkamera, dass man sie überall mitnehmen kann und dadurch hervorragende Sichtbedingungen, weitab von störenden Lichteinflüssen, ausnützen kann.

Im weiteren wird auf die Technik der nachgeführten Kamera, die Fotografie von Sonne, Mond und Planeten durchs Fernrohr bis hin zur Himmelfotografie mit eigentlichen Astrokameras (Schmidt, Maksutow) eingegangen. 56 teils farbige Aufnahmebeispiele illustrieren die Vielfalt der Astrofotografie und lockern den Text auf. 25 Aufnahmen stammen allein von der Winterthurer Sternwarte Eschenberg.

Wenn man den günstigen Preis von Fr. 9.80 bedenkt, erstaunt es weiter nicht, warum dieses Bändchen so viele Freunde gewonnen hat und innert 8 Jahren bereits die 3. Auflage erlebt.

H. BLIKISDORF