

Jupiter : présentation 1984-1985 : oppositions: 29 juin 1984, 4 août 1985

Autor(en): **Cortesi, Sergio**

Objektyp: **Article**

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

Band (Jahr): **44 (1986)**

Heft 215

PDF erstellt am: **25.09.2024**

Persistenter Link: <https://doi.org/10.5169/seals-899153>

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.

Jupiter: Présentations 1984 -1985

SERGIO CORTESI

Oppositions: 29 juin 1984, 4 août 1985

Rapport No. 43 du "Groupement planétaire SAS"

Observateur	Lieu	Instrument	Dessins
S. Cortesi	Locarno-Monti	Tél. 250 mm	10 (1984) 17 (1985)
F. Fumagalli	Locarno-Monti Carona	Tél. 250 mm Tél. 300 mm	11 (1985)
A. Manna	Minusio	Tél. 200 mm	11 (1985)

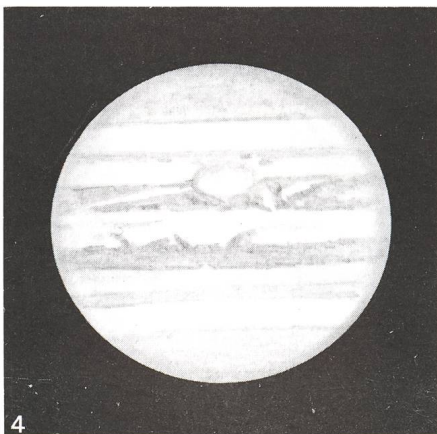
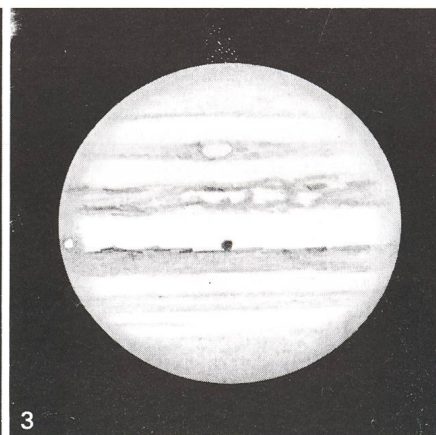
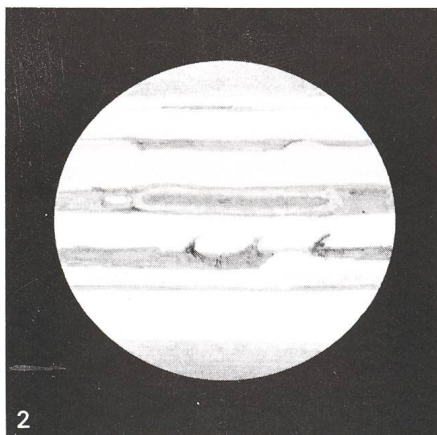
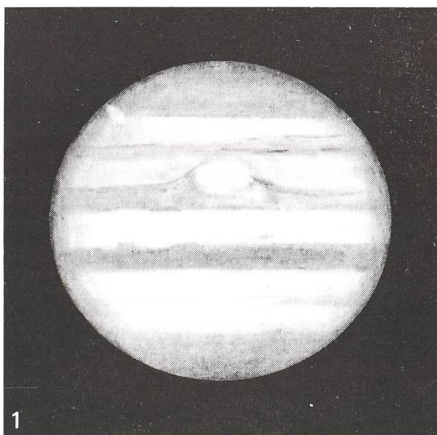
1. Considérations générales

De la présentation 1984 nous possédons seulement 10 dessins, desquels la moitié faits avec de bonnes images: c'est impossible pour nous de présenter un rapport qui ait un sens scientifi-

que. En 1985 la situation a un peu amélioré, avec les contributions de trois observateurs, pour un total de 39 dessins, quelque passages au méridien central, des mesures de latitudes et des «côtes d'intensité». Nous sommes de l'opinion que des résumés se référant à un nombre si restreint de documents sont dépourvus de sens scientifique. Si la situation ne changera pas radicalement dans le futur, nous avons décidé d'interrompre, avec ce dernier rapport, l'activité de notre groupement. Nous conseillons les quelques observateurs qui ont collaboré avec nous, d'envoyer, dans le futur, leur résultats aux commissions planétaires qui sont encore très actives, p. ex. en France (Société Astronomique de France) en Allemagne (Planetenbeobachter VdS) etc. Personnellement nous tiendrons au courant les lecteurs de Orion sur nos observations planétaires, suivant l'intérêt démontré.

2. Description détaillée (dénominations B.A.A.: v. Orion No. 62)

S P R sans détails apparents.
S S T S observée quelquefois, soit en 1984 qu'en 1985, comme bordure sombre de SPR.
S T B toujours large et bien visible, en 1985 on a observé dans son intérieur, en outre que les habituelles WOS, des condensations et des



1. S. Cortesi - Tél. 250 mm, 20 juillet 1984 19h40 T.U.
 $\omega_1 = 199^{\circ},3$ $\omega_2 = 29^{\circ},4$

2. F. Fumagalli - Tél. 300 mm (Calina), 13 juillet 1985 0h20 T.U.
 $\omega_1 = 181^{\circ},7$ $\omega_2 = 166^{\circ},4$

3. S. Cortesi - Tél. 250 mm, 12 août 1985 23h00 T.U.
 $\omega_1 = 352^{\circ}$ $\omega_2 = 100^{\circ},5$

4. S. Cortesi - Tél. 250 mm, 14 août 1985 22h30 T.U.
 $\omega_1 = 289^{\circ},7$ $\omega_2 = 23^{\circ},2$

irrégularités, indiquant une certaine activité. Plus faible en 1985.

Tache Rouge pendant ces deux présentations elle avait l'aspect d'un ovale clair, peut-être un peu plus sombre vers son bord nord en 1985 (v. dessins 1 et 4). Pour ce qui concerne sa position par rapport au système II de rotation, elle a continué son mouvement vers longitudes décroissantes, commencé en 1983.

SEB toujours très large et sombre, plutôt régulière en 1984, en 1985 on a assisté à une nouvelle et classique «ranimation», avec l'apparition d'une foule de détails sombres et clairs entremêlés, donnant à la bande un aspect extrêmement tourmenté (v. dessin No. 3). Cette nouvelle ranimation a donc commencé avant que les matériaux issus de la précédente (de 1979-80) aient pu disparaître. Comme conséquence de ce fait, la Tache Rouge n'a pas pu reprendre sa couleur habituelle entre deux perturbations de la SEB et demeurera probablement très pâle encore au moins pendant 1986.

EZ d'aspect normal, avec de nombreux panaches et filaments provenant du bord sud de NEB et reconstituant par endroits une faible EB.

NEB un peu plus mince que les années passées, mais toujours sombre et riche en détails sur son bord sud.

NT r Z cette zone entre NEB et NTB est apparue en 1985 exceptionnellement colorée de jaune-ocre et même orange.

NTB plutôt faible en 1984, elle est devenue très évidente en 1985, large, quelquefois double, mais pas trop sombre.

NNTB visible normalement comme bordure sombre de NPR, quelquefois elle a été vue séparée de cette dernière.

NPR d'aspect normal, parfois de couleur ocre, contrairement à SPR, toujours gris-neutre.

3. Périodes de rotation

3.2 Tache Rouge.
Avec deux passages au mér. central en 1984, on a pu extrapoler la position de son centre à la date de l'opposition (30°, 5) et avec quatre passages en 1985, on a pu déterminer sa position à la date de cette opposition (24°,5). On a ainsi pu calculer les périodes moyennes de rotation de la T.R.:
entre oppositions 1983 - 1984: 9h 55m 39,4s
entre oppositions 1984 - 1985: 9h 55m 40,0s
Il paraît qu'après l'opposition 1985 la T.R. a repris un mouvement plus rapide vers longitudes décroissantes, avec une dérive d'env. -0°,9 par jours (période de rotation correspondant: 9h 55m 04s) et une position de 14° le 1er décembre 1985.

3.2 WOS
De deux WOS seulement (DE et FA) nous avons pu calculer les périodes de rotation moyennes entre les oppositions, précisément:

WOS	Positions interpolées			Pér. de rotation entre oppositions	
	27.5.83	29.6.84	4.8.85	1983-1984	1984-1985
D-E	96°	270°	100°	9h 55m 21,6s	9h 55m 23,2s
F-A	200°		204°	9h 55m 22,4s	

Le ralentissement des périodes de rotation de ces formations claires de STB a donc continué (v. Orion No. 191, page 128): La troisième WOS, (B-C), n'a pas pu être observée par nous, toutefois sa positions interpolée le 4 août 1985 aurait dû la situer autour de 340° du S.II.

4. Latitudes des bandes.

Avec trois séries de mesures au micromètre filaire, faites par le soussigné en 1985 avec le télescope de 250 mm, on a pu calculer les valeurs suivantes:

Objet	Latitudes zénographiques (β'')	
	1985	1961-73 (moy)
centre SSTB	-46°,6 -	-42°,3
centre STB	-31°,2 ± 0°,1	-30°,0
bord sud SEB	-18°,0 ± 0°,5	-20°,2
bord nord SEB	- 6°,7 ± 2°,2	- 4°,5
bord sud NEB	+ 6°,7 ± 1°,1	+ 7°,1
bord nord NEB	+ 15°,0 ± 0°,4	+ 19°,0
centre NTB	+ 26°,5 ± 0°,5	+ 27°,2
centre NNTB	+ 33°,1 -	+ 38°,0
limite NPR	+ 40°,8 -	-

5. Côtes d'intensités.

Après une longue période d'interruption, un de nos collaborateurs s'est mesuré avec l'estimation des intensités des détails de Jupiter selon les directives contenues dans Orion 76/page 139. Les résultats de 11 séries de mesures sont reportées dans le tableau suivant, dans lequel on trouve aussi les valeurs moyennes de 1962-75. On note un pâlisement général des bandes, en particulier de STB, qui, a vrai dire, présente une valeur plutôt anormale (qui ne correspond pas, p. ex., à l'impression du soussigné dans l'observation directe et qui résulte aussi sur les dessins)

Observateur: A. Mannà

Objet	T (moyen)	
	1985	1962-75
SPR	2,0	2,8
STZ	1,5	1,4
STB	1,7	5,0
SEB	4,2	4,3
EZ	0,3	2,1
NEB	4,3	5,3
NTB	2,6	3,4
NTZ	1,3	1,4
NPR	2,3	2,8

6. Conclusions

La présentation 1984, selon nos maigres observations, a été assez calme, avec la persistance anormale des matériaux sombres dans SEB, issus de la ranimation de 1979-80. Le fait le plus remarquable de la présentation 1985 a été sans doute la reprise éruptive de l'activité dans SEB, avec l'apparition d'une nouvelle «ranimation». Autre particularité à noter: l'aspect de STB, large mais faible en 1985.

Adresse de l'auteur:

S. CORTESI Specola Solare Ticinese, CH-6605 Locarno-Monti