

# Jupiter : présentation 1983 : opposition: 27 mai 1983

Autor(en): **Jetzer, F.**

Objektyp: **Article**

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

Band (Jahr): **42 (1984)**

Heft 201

PDF erstellt am: **27.07.2024**

Persistenter Link: <https://doi.org/10.5169/seals-899269>

## **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**

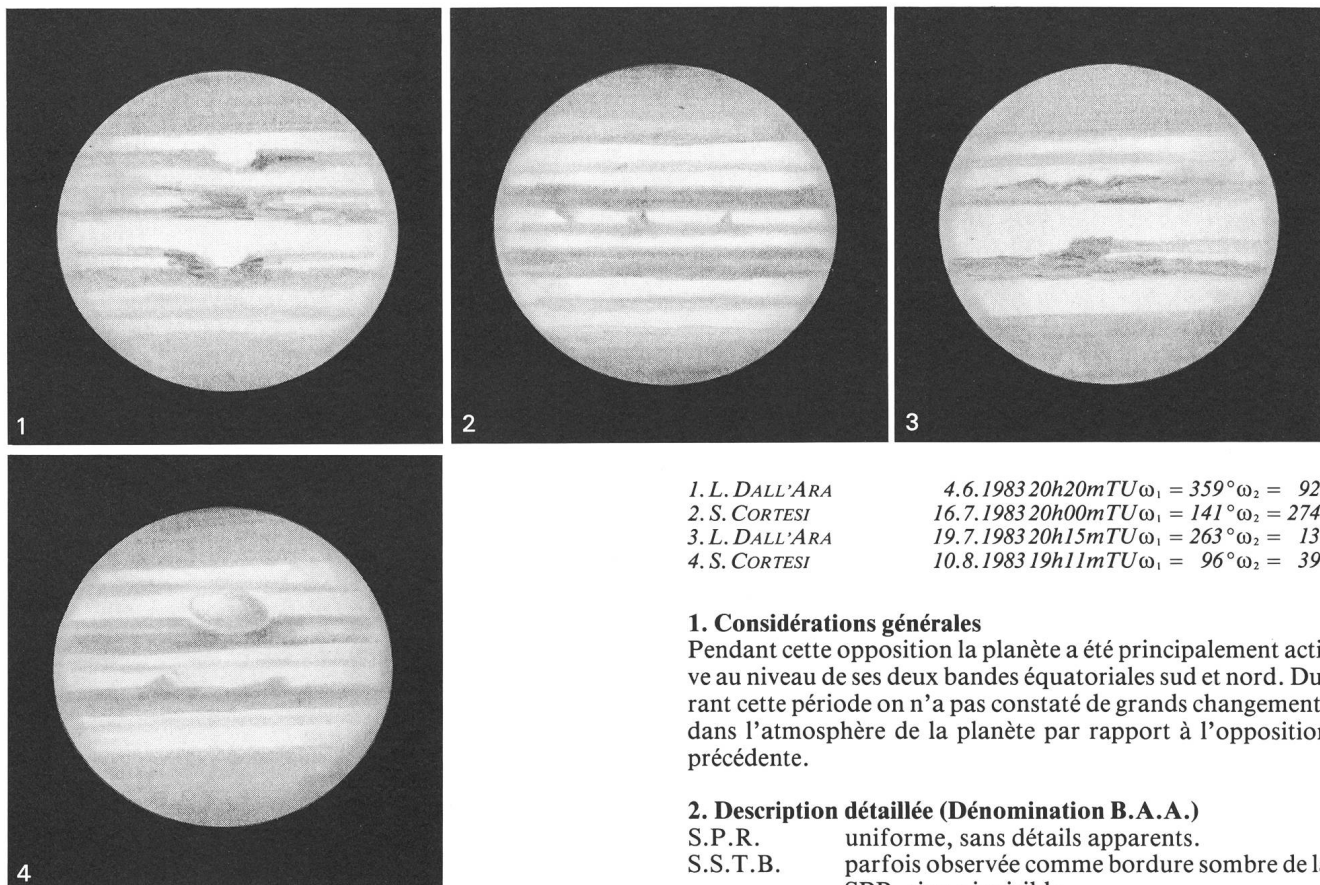
Alle Angaben erfolgen ohne Gewähr für Vollständigkeit oder Richtigkeit. Es wird keine Haftung übernommen für Schäden durch die Verwendung von Informationen aus diesem Online-Angebot oder durch das Fehlen von Informationen. Dies gilt auch für Inhalte Dritter, die über dieses Angebot zugänglich sind.

# Jupiter: Présentation 1983

F. JETZER

Opposition: 27 mai 1983

Rapport No. 42 du Groupement planétaire SAS



1. L. DALL'ARA

2. S. CORTESI

3. L. DALL'ARA

4. S. CORTESI

4.6.1983 20h20m TU  $\omega_1 = 359^\circ \omega_2 = 92^\circ$

16.7.1983 20h00m TU  $\omega_1 = 141^\circ \omega_2 = 274^\circ$

19.7.1983 20h15m TU  $\omega_1 = 263^\circ \omega_2 = 13^\circ$

10.8.1983 19h11m TU  $\omega_1 = 96^\circ \omega_2 = 39^\circ$

## 1. Considérations générales

Pendant cette opposition la planète a été principalement active au niveau de ses deux bandes équatoriales sud et nord. Durant cette période on n'a pas constaté de grands changements dans l'atmosphère de la planète par rapport à l'opposition précédente.

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

S.P.R. uniforme, sans détails apparents.

S.S.T.B. parfois observée comme bordure sombre de la SPR, sinon invisible.

S.T.B. bien visible et sombre. Des trois WOS on a bien pu observer les WOS B-C et D-E, par contre la WOS F-A était difficilement visible. De la WOS D-E nous avons reçu un passage au méridien central le 4.6.1983 à  $92.3^\circ$ . Pour cette WOS on a pu calculer ainsi la période de rotation entre les oppositions 1982 et 1983 qui est de: 9h 55m 21sec., ce qui correspond bien aux valeurs obtenues entre les oppositions précédentes. Des deux autres WOS on a pu estimer la position à la date de l'opposition à partir des dessins. On a ainsi une longitude de  $350^\circ$  pour la WOS B-C et approximativement de  $200^\circ$  pour la WOS F-A.

Tache Rouge: bien visible, quoique faiblement. Le bord précédant la tache était plus clair que les autres

Observateur	Instrument	Dessins	Période d'observation
S. CORTESI	télescope	12	2 juin 1983
Locarno-Monti	250 mm		4 octobre 1983
L. DALL'ARA	télescope	5	3 juin 1983
Breganzona	200 mm		19 juillet 1983
G. MACARIO	lunette	4	31 mai 1983
Cava dei Tirreni	100 mm		22 juin 1983
M. PFEIL	télescope	14	25 avril 1983
Wetzlar Lahn	400 mm		28 juin 1983
Total		35	

(Suite page 81)

(Suite de la page 68)

parties. Quatre passages au méridien central de la Tache Rouge (1.6.1983 à 43.4°; 10.8.1983 à 39.1°; 22.8.1983 à 36° et 8.9.1983 à 36.8°) nous ont permis d'estimer sa position qui était de 42° à la date de l'opposition. Par rapport à l'année passée, la Tache Rouge s'est donc nettement déplacée, d'environ 11°, vers des longitudes décroissantes. La période de rotation entre les oppositions 1982 et 1983 est de: 9h 55m 39.5sec.. Il est intéressant de noter que ce mouvement vers des longitudes décroissantes a aussi continué après l'opposition, en effet la position de la tache au début de septembre était d'environ 36°.

S.E.B. comme durant l'opposition passée cette bande était large et sombre, parfois on distinguait deux composantes: sud et nord. La composante sud était toujours bien visible sur tout le pourtour de la planète.

E.Z. large et avec détails surtout dans sa partie

N.E.B.

N.T.B.

N.N.T.B.

N.P.R.

nord. La EB était absente ou très faiblement visible.

large et sombre et avec comme d'habitude beaucoup de détails à son bord sud sous forme de panaches sombres et taches claires.

était généralement visible, bien que parfois assez faiblement.

parfois visible comme bordure sombre de la NPR.

uniforme, sans détails apparents.

### 3. Conclusions

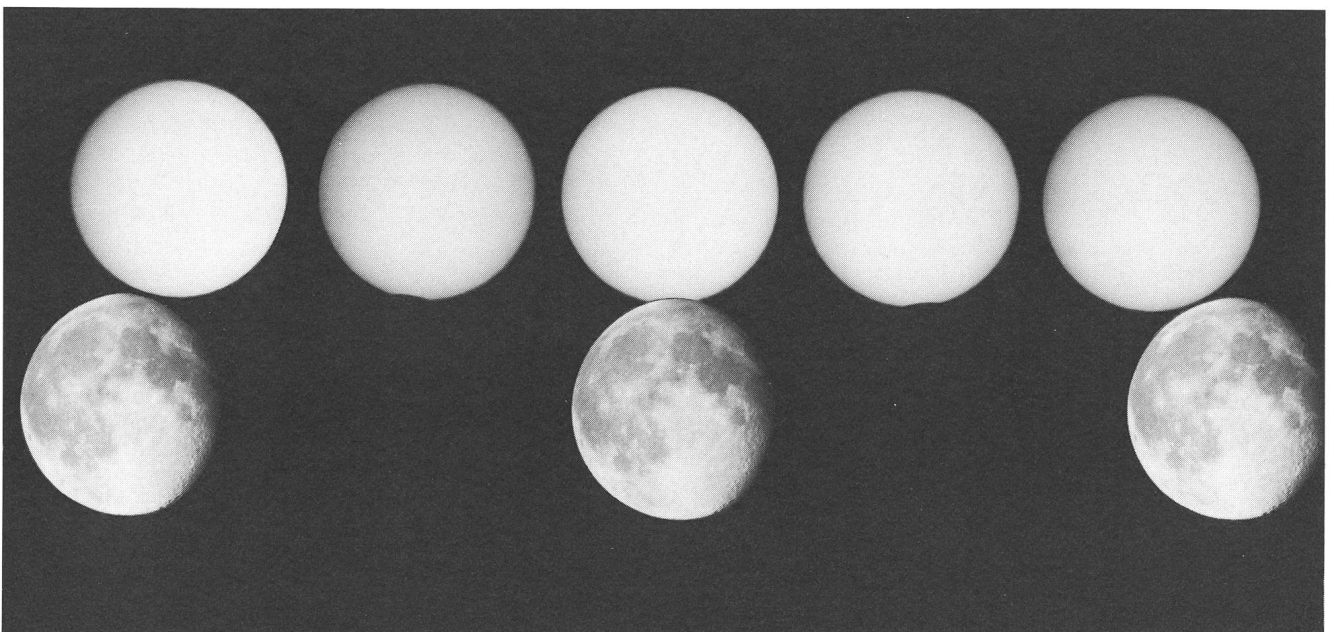
Cette opposition a été caractérisée par:

- 1) l'activité de la SEB;
- 2) le faible aspect de la Tache Rouge;
- 3) l'activité réduite des régions boréales au nord de la NEB;
- 4) le mouvement vers des longitudes décroissantes de la Tache Rouge entre les oppositions 1982 et 1983

Adresse de l'auteur:

F. Jetzer, via Lugano 11, CH-6500 Bellinzona.

## Ringförmige Sonnenfinsternis am 4. Dezember 1983



Die ringförmige Sonnenfinsternis vom 4. Dezember 1983 konnte als partielle Phase auch in der Schweiz beobachtet werden. Allerdings konnte nur mit dem Teleskop eine winzige Einbuchtung am Sonnenrand festgestellt werden. Hansrudolf Wiget aus Wald (ZH) beobachtete das Ereignis und hielt es in Bildern fest. Die Bildsequenz zeigt den Vorgang der Verfinsternung. Der Klarheit halber wurde auch noch der Mond einkopiert. Die maximale Phase der Verfinsternung betrug in der Schweiz 4% der Sonnenscheibe.  
(Bild: WIGET)