

# Jupiter : présentation 1972 : opposition: 24 juin 1972

Autor(en): **Cortesi, S.**

Objektyp: **Article**

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

Band (Jahr): **32 (1974)**

Heft 140

PDF erstellt am: **23.07.2024**

Persistenter Link: <https://doi.org/10.5169/seals-899631>

## **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 1972

Opposition: 24 juin 1972  
 Rapport No. 25 du «Groupement planétaire SAS»  
 Par S. CORTESI, Locarno-Monti

Observateur	Instrument	Dessins	Photos	Période d'observation
D. AMIGUET Lausanne	lunette 110 + 162 télescope 200 mm	22	–	17. 6. 72 17. 8. 72
C. BOTTON Bordeaux (F)	télescope 200 mm	120	–	28. 5. 72 25. 10. 72
S. CORTESI Locarno-Monti	télescope 250 mm	7	–	18. 6. 72 3. 11. 72
R. GERMANN Wald (ZH)	télescope 200 mm	3	–	22. 2. 72 4. 10. 72
F. JETZER Bellinzona	télescope 200 mm	45	–	19. 3. 72 7. 11. 72
A. MATERNI Bellinzona	télescope 200 mm	2	–	17. 2. 72 25. 6. 72
F. MEYER Lausanne	lunette 110 + 162 télescope 200 mm	58	–	18. 3. 72 30. 10. 72
N. TRAVNIK, Matias Barbosa (Brazil)	lunette 152 mm	9	7	14. 5. 72 15. 9. 72

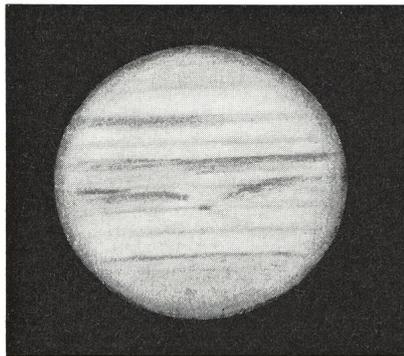


Fig. 1: Dessin CORTESI, 7. 7. 1972, 21<sup>h</sup> 40<sup>m</sup> T.U.  $\omega_1 = 227.6^\circ$ ,  $\omega_2 = 118.5^\circ$ .

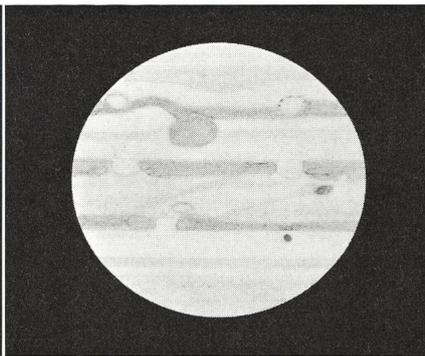


Fig. 2: Dessin F. MEYER, 13. 7. 1972, 21<sup>h</sup>52<sup>m</sup> T.U.  $\omega_1 = 242.4^\circ$ ,  $\omega_2 = 11.2^\circ$ .

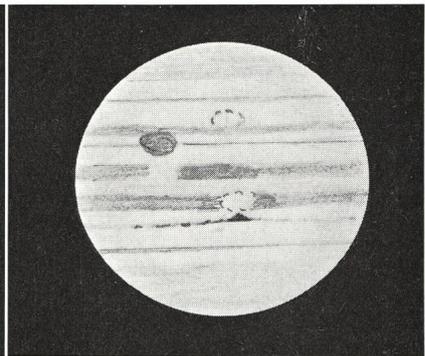


Fig. 3: Dessin F. JETZER, 9. 8. 1972, 21<sup>h</sup>25<sup>m</sup> T.U.  $\omega_1 = 30.5^\circ$ ,  $\omega_2 = 29.7^\circ$ .

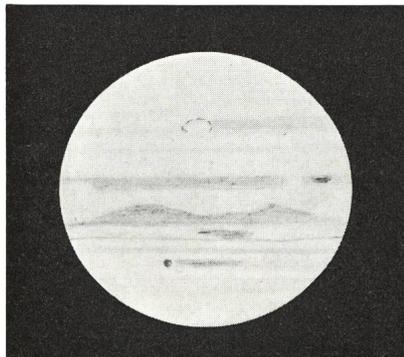


Fig. 4: Dessin D. AMIGUET, 10. 8. 1972, 20<sup>h</sup>58<sup>m</sup> T.U.  $\omega_1 = 171.5^\circ$ ,  $\omega_2 = 163.7^\circ$ .

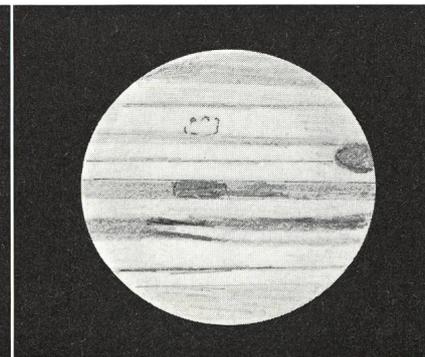


Fig. 5: Dessin F. JETZER, 19. 9. 1972, 18<sup>h</sup>00<sup>m</sup> T.U.  $\omega_1 = 255.6^\circ$ ,  $\omega_2 = 303.1^\circ$ .

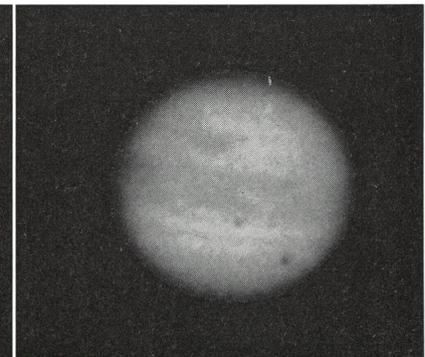


Fig. 6: Photo N. TRAVNIK auf Tri X Pan-Film, 1/2 Sek. 29. 6. 1972 ohne Zeitangabe,  $\omega_1 = 30.5^\circ$ ,  $\omega_2 = 348.9^\circ$ . Dans les images le nord est en bas, l'est à droite.

Nous remercions en outre M. F. ZEHNDER (Birmenstorf) qui, comme d'habitude, nous a envoyé de précieuses observations du passage au mér. centr. de la Tache Rouge.

1. *Considérations générales.*

En dépit de la très basse situation de la planète sur notre horizon, cette année les observations de nos collaborateurs sont bien plus nombreuses et aussi de meilleure qualité que celles de l'année passée.

2. *Description détaillée* (dénominations B.A.A.)

S.P.R. uniformes.

S.S.T.B. en général visible, mais d'une manière assez variable: tantôt seulement comme bordure sombre des SPR, tantôt comme fine bande bien séparée des SPR, tantôt large et floue, tantôt même double (MEYER).

W.O.S. toutes les trois bien visibles pendant toute la présentation, à l'exception de D-E, très difficile à voir à partir de la mi-août (BOTTON-JETZER-MEYER). Occasionnellement on a observé d'autres taches claires plutôt éphémères à la même latitude des WOS.

S.T.B. toujours importante et régulière, bien qu'un peu moins large que l'année passée.

Tache Rouge: aussi bien visible que l'année passée mais peut-être d'une couleur un peu moins vive.

S.E.B.s. la ranimation de l'année passée n'a pas laissé de traces à cette latitude et cette bande est apparue très fine ou parfois même invisible.

S.E.B.n. les matériaux issus de la ranimation de 1971 ont renforcé davantage cette bande la rendant très large et intense, mais sans grands détails particuliers, pendant toute la présentation.

E.Z. comme pendant ces dernières années elle était étroite et toujours occupée par des voiles et des taches claires ou foncées.

N.E.B. large et sombre, parfois double, riche en détails, elle demeure la plus active et importante bande de la planète.

N.T.B. en général visible, bien que pas très sombre.

N.N.T.B. parfois bien visible, parfois notée seulement comme bordure sombre des NPR.

N.P.R. comme SPR, peut-être un peu plus claires qu'elles.

3. *Colorations.*

T.R. notée rose, rose-pâle, rose grisâtre par tous les observateurs; à partir de juillet elle fut vue rose intense ou même rouge (!) par MEYER et JETZER. Les bandes principales et SPR étaient marron, NPR gris bleuâtre (JETZER).

Le 7. 7. CORTESI a noté: STB gris-bleuâtre; SEBn ocre; NEBs brune, NEBn grise neutre; NTB ocre; NNTB gris-bleuâtre.

4. *Photographies.*

Cette année nous avons reçu seulement une petite série d'agrandissements sur papier faite par N. TRAVNIK à l'Observatoire Astronomique Flammarion au Brésil. En dépit de la modeste ouverture de la lunette employée (152 mm) on reconnaît facilement sur ces photos tous les détails les plus intéressants de la planète. Les films employés sont le Kodak Tri X Pan (400 ASA) et le Ilford HP4; avec un filtre jaune, la pose était de 1/2 sec.

5. *Périodes de rotation.*

5.1. Tache Rouge (graphique No. 1)

Les positions en longitude du centre de la T.R., reportées dans le graphique No. 1 dérivent exclusivement des observations du passage au méridien central de la planète. Malgré la forte dispersion des données nous avons pu interpoler une courbe moyenne (en petits traits sur le graphique) qui peut représenter le déplacement en longitude de la T.R. pendant cette présentation. On voit que la position n'a pas changé sensiblement entre le début de mars et le début d'octobre, ainsi la période moyenne de rotation correspondante est celle du syst. II (9h55m40,6s), néanmoins pendant ce laps de temps la position de la T.R. a subi une oscillation de  $\pm 1,5^\circ$ .

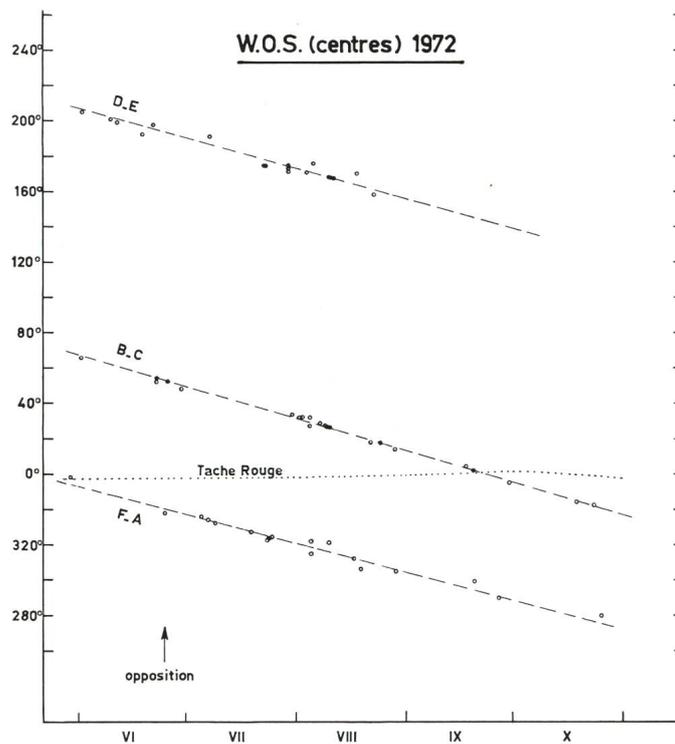
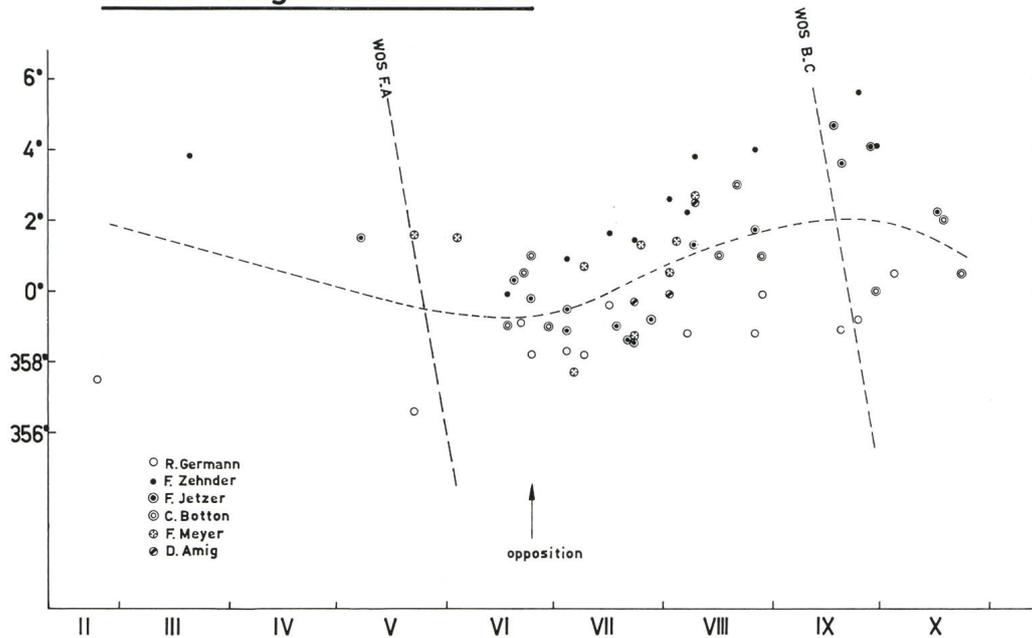
5.2. W.O.S. (graphique No. 2)

D'après les nombreux passages au mér. centr. observés par nos collaborateurs, nous avons pu dresser le graphique No. 2 avec lequel nous avons tracé les droites des mouvements moyens, nous permettant de calculer les données reportées dans le tableau ci-dessous:

On voit un net ralentissement du mouvement de rotation de ces taches, mais en particulier de F-A; ainsi la période moyenne de rotation des trois WOS a été la plus lente jamais observée.

W.O.S.	Positions en 1972, le			Périodes de rotations moyennes	
	1.6	24.6	1.10	pendant prés. 1972	entre oppositions 1971-1972
F-A	352°	340°	288°	9h55m19,1s	9h55m16,8s
D-E	207°	194°	138°	9h55m17,4s	9h55m15,2s
B-C	67°	53°	355°	9h55m16,4s	9h55m13,4s
Moyennes				9h55m17,6s	9h55m15,1s

## Tache Rouge (centre) 1972



### 6. *Latitude des bandes.*

Nos calculs des latitudes se basent cette année sur les données suivantes:

- a) série de mesures au micromètre à double image du 6. 8. 72 (poids 3 dans la moyenne) de S. CORTESEI.
- b) moyenne des estimations visuelles à l'oculaire de F. JETZER des 3. 6/4. 7/20. 7/31. 7/24. 8 (poids 1 dans la moyenne).

Les formules pour les calculs des latitudes zéno-

graphiques sont reportées dans ORION No. 80, p. 110. La latitude moyenne du centre du disque était de  $-2,1^\circ$ .

Le déplacement vers sud de SSTB c'est accentué cette année; les deux bandes équatoriales se sont élargies, leurs bords s'étant déplacés vers l'extérieur (c.-à-d. le bord sud de SEBn vers sud et le bord nord de NEBn vers nord). On note en outre une nette migration vers des latitudes plus boréales de NTB et NNTB.

Objet	Observateur			T moyenne	T (moyenne) 1962/68
	JETZER	MEYER	AMIGUET		
SPR	3,0	2,6	2,7	2,8	2,8
SSTB	–	2,5	3,0	2,8	3,2
STZ	1,2	–	–	1,2	1,0
STB	5,1	4,6	4,5	4,7	5,0
TR	5,6	5,0	5,3	5,3	4,8
STrZ	1,0	–	–	1,0	1,0
SEBs	3,0	2,7	2,8	2,8	–
SEBn	6,0	5,3	5,1	5,5	5,3
EZn	3,0	2,6	2,8	2,8	2,2
NEB	6,0	5,1	5,0	5,4	5,3
NTB	3,2	2,4	3,0	2,9	3,5
NPR	2,5	2,2	3,0	2,6	2,8

### 7. Cotes d'intensité (T).

Les chiffres donnés dans les premières trois colonnes du tableau représentent les moyennes de nombreuses estimations s'étendant pratiquement sur toute la présentation.

Par rapport à l'année passée on notera: SSTB, Tache Rouge et NTB un peu plus claires; EZ plus sombre.

### 8. Conclusions.

Cette présentation a été très calme avec les principales caractéristiques suivantes:

1. bandes équatoriales toujours larges et sombres avec, entre elles, une ZE étroite et voilée.
2. ralentissement accentué du mouvement des WOS qui continue la tendance de ces dernières années.
3. la ranimation de SEB de 1971 n'a pas pratiquement laissé de traces à la latitude de SEBs.
4. déplacement vers nord de NTB et NNTB.

Objet	mesures ( $y = (\sin \beta''')$ )			Latitude zénographique $\beta''$		
	microm.	visuelles	moyenne pesée	1972	1971	1908/47 (BAA)
centre SSTB (limite SPR)	–0,657	–0,673	–0,661	–45,5°	–44,2°	–41,7°
centre STB	–0,414	–0,459	–0,425	–28,9°	–29,6°	–29,0°
centre SEBs	–0,266	–	–0,266	–18,6°	–18,5°	–18,1°
bord sud SEBn	–0,161	–0,118	–0,150	–11,4°	– 9,3°	– 9,3°
bord nord SEBn (EB)	+0,040	+0,090	+0,053	+ 1,1°	+ 2,0°	– 7,3°
bord sud NEBs	+0,116	+0,175	+0,131	+ 5,8°	+ 6,3°	+ 7,2°
bord nord NEBn	+0,317	+0,383	+0,333	+18,5°	+16,3°	+17,5°
centre NTB	+0,494	+0,523	+0,501	+29,6°	+25,2°	+27,8°
centre NNTB	+0,652	+0,661	+0,654	+40,6°	+36,7°	+37,0°

Adresse de l'auteur: S. CORTESI, Specola Solare, 6605 Locarno-Monti.

## ORION-Rückruf

Die erfreuliche Zunahme der Mitgliederzahl der SAG, insbesondere in der 2. Jahreshälfte 1973, sowie die wachsende Nachfrage nach bestimmten Heften früherer Jahrgänge veranlassen uns, um die Rückgabe der folgenden, einwandfrei erhaltenen ORION-Nummern zu bitten:

No. 133,  
No. 134,  
No. 136.

Diese Nummern werden *dringend* gesucht, da sie trotz anfänglicher Vorratshaltung vergriffen sind. Wir sind weiter für eine Rückgabe der folgenden Nummern dankbar:

No. 123,  
No. 124,  
No. 126,  
No. 127 und  
No. 130/131.

Generalsekretariat der SAG/SAS; W. LÜTHI, Generalsekretär,  
Fichtenweg 6, 3400 Burgdorf.