

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft

Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft

Band: 33 (1975)

Heft: 150

Artikel: Jupiter : présentation 1974 : opposition 5 septembre 1974

Autor: Jetzer, F.

DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-899462>

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften auf E-Periodica. 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. Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen sowie auf Social Media-Kanälen oder Webseiten ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. [Mehr erfahren](#)

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. La reproduction d'images dans des publications imprimées ou en ligne ainsi que sur des canaux de médias sociaux ou des sites web n'est autorisée qu'avec l'accord préalable des détenteurs des droits. [En savoir plus](#)

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. Publishing images in print and online publications, as well as on social media channels or websites, is only permitted with the prior consent of the rights holders. [Find out more](#)

Download PDF: 22.02.2026

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

Jupiter: Présentation 1974

Opposition 5 septembre 1974
Rapport No. 30 du Groupement planétaire SAS
par F. JETZER, Bellinzona

Observateur	Instrument	Qualité des imm.	Dessins	Photos	Passage au MC	T	Période d'observations
M. ALECSNU Bucarest	télescope 150 mm	—	43	—	24	—	7 juillet 1974 11 novembre 1974
P. ARESI Bergamo	télescope 155 mm	—	4	—	—	—	6 octobre 1974 9 novembre 1974
S. CORTESI Locarno-Monti	télescope 250 mm	4.4	13	—	7	—	12 août 1974 10 février 1975
J. DRAGESCO Orcines	télescope 260 mm	—	19	—	—	—	20 juin 1974 28 septembre 1974
A. GASPANI Bergamo	lunette 60 mm	—	4	—	—	—	10 octobre 1974 24 octobre 1974
F. JETZER Bellinzona	télescope 200 mm	4.3	28	—	17	122	7 juillet 1974 6 janvier 1975
G. MACARIO Cava dei Tirreni	lunette 101 mm	5.5	20	—	29	198	7 août 1974 21 décembre 1974
F. MEYER Lausanne	lunette 162 mm	6.7	48	9	59	194	22 mai 1974 4 décembre 1974
V. et R. PEZZOLI Minusio	télescope 200 mm	6.3	17	—	—	142	16 septembre 1974 9 décembre 1974
G. SPINEDI Bellinzona	télescope 150 mm	4.7	10	—	1	—	29 juillet 1974 10 février 1975
A. SUTTER Zürich	télescope 150 mm	(8)	1	—	1	—	12 septembre 1974
P. TAMI Bellinzona	télescope 140 mm	5.8	5	—	—	—	17 octobre 1974 2 février 1975
G. VISCARDI St. Martin-de-Peille	télescope 520 mm	—	—	13	—	—	19 août 1974 22 décembre 1974
Total			212	22	198*	656	

* Comprises les 60 observations des MM. F. ZEHNDER, R. GERMANN, W. BRÄNDLI, E. BAUM, K. LOCHER et M. WERNER, que nous remercions de leur précieuse collaboration.

1. Considérations générales:

Cette année nous avons reçu beaucoup d'observations, en général de bonne qualité. Jupiter était plus haut sur l'horizon que l'année passée, ce qui a influencé positivement les conditions de visibilité. La plupart des observations ont été faites dans les mois suivant l'opposition.

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

- S.P.R. uniformes, sans aucun détail apparent.
- S.S.T.B. en général visible comme bordure sombre de SPR.
- S.T.Z. cette zone était toujours bien visible, toutefois sans aucun détail apparent.
- S.T.B. importante et régulière, vers la fin de la présentation (janvier-février) elle est devenue moins nette. Toutes les trois WOS ont été bien visibles pendant toute l'opposition. Une autre petite tache claire au niveau des WOS a été observée (MEYER).

Tache Rouge: très bien visible; le 15 septembre, CORTESI a vu un petit filament sombre qui partait du bord suivant de la TR. Ce détail est confirmé par la photo prise le même jour par VISCARDY. A notre avis ce phénomène est lié à la Tache Rouge elle-même. On sait que cette dernière est le siège de courants tourbillonnants et qu'il y a aussi des échanges de matière entre la Tache et la région environnante¹).

S.E.B.s cette bande a été observée très rarement et elle était alors très faible, pratiquement à la limite de la visibilité.

S.E.B.n large et très intense, vue plusieurs fois double, bien que sans grands détails particuliers.

E.Z. toujours encore étroite et envahie par de nombreux voiles sombres et taches claires.

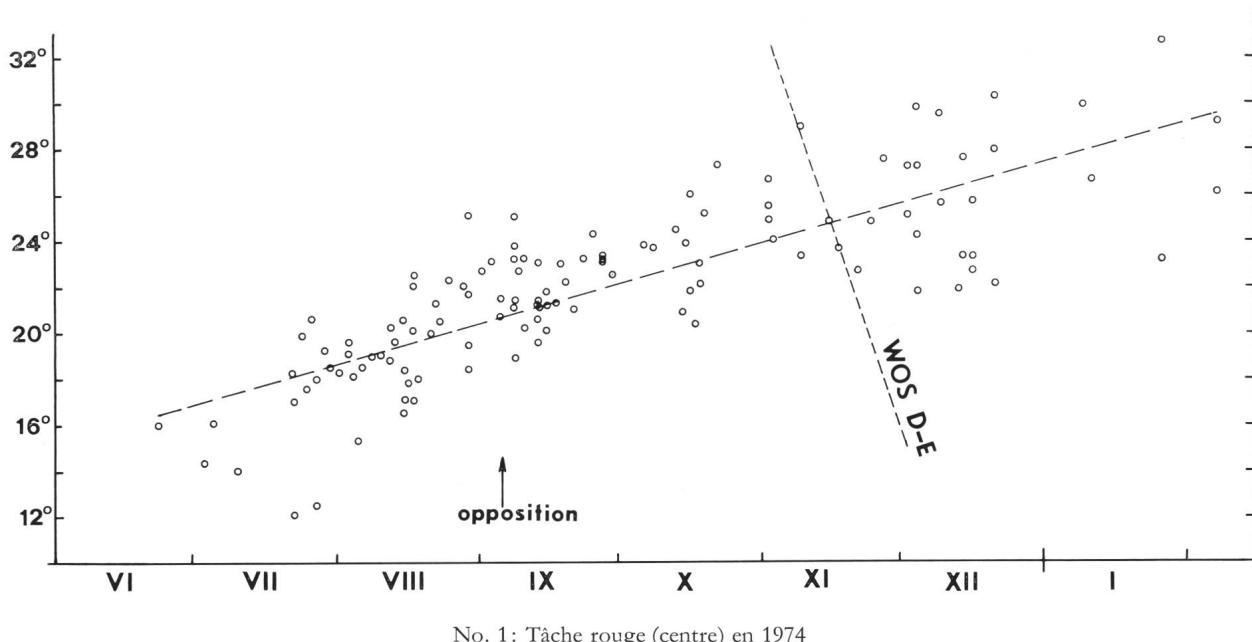
- La EB est toujours encore invisible.
- N.E.B. large, riche de détails, tant sombres que clairs, surtout dans sa moitié sud. Elle demeure encore la région la plus active de la planète.
- N.T.B. en général assez bien visible, elle a été vue par tous les observateurs.
- N.N.T.B. rarement vue, elle était alors plutôt faible, parfois avec des tronçons plus sombres et larges. L'identification de ces deux bandes, (NTB et NNTB), était souvent difficile, car leur latitude ne demeurait pas constante et, en outre, du matériel sombre apparaissait entre elles.
- N.P.R. uniformes, sans aucun détail, comme SPR.

3. Colorations:

TR notée en général de couleur rose passant même au rouge. CORTESI (12. 9. 1974) a noté toutes les bandes de colorations gris-noisette et les zones de couleur crème. Ces couleurs ont été vérifiées avec des filtres bleus et rouges.

4. Photographies:

Nous avons reçu cette année un nombre assez restreint de photographies, mais en revanche de qualité vraiment excellente. M. VISCARDY nous a envoyé 13 photos faites avec un télescope de 520 mm. (Film employé: ORWO NP 15 et TRI-X Kodak). En outre nous avons reçu des photos de F. MEYER faites avec un film TRI-X-Pan 27 DIN.



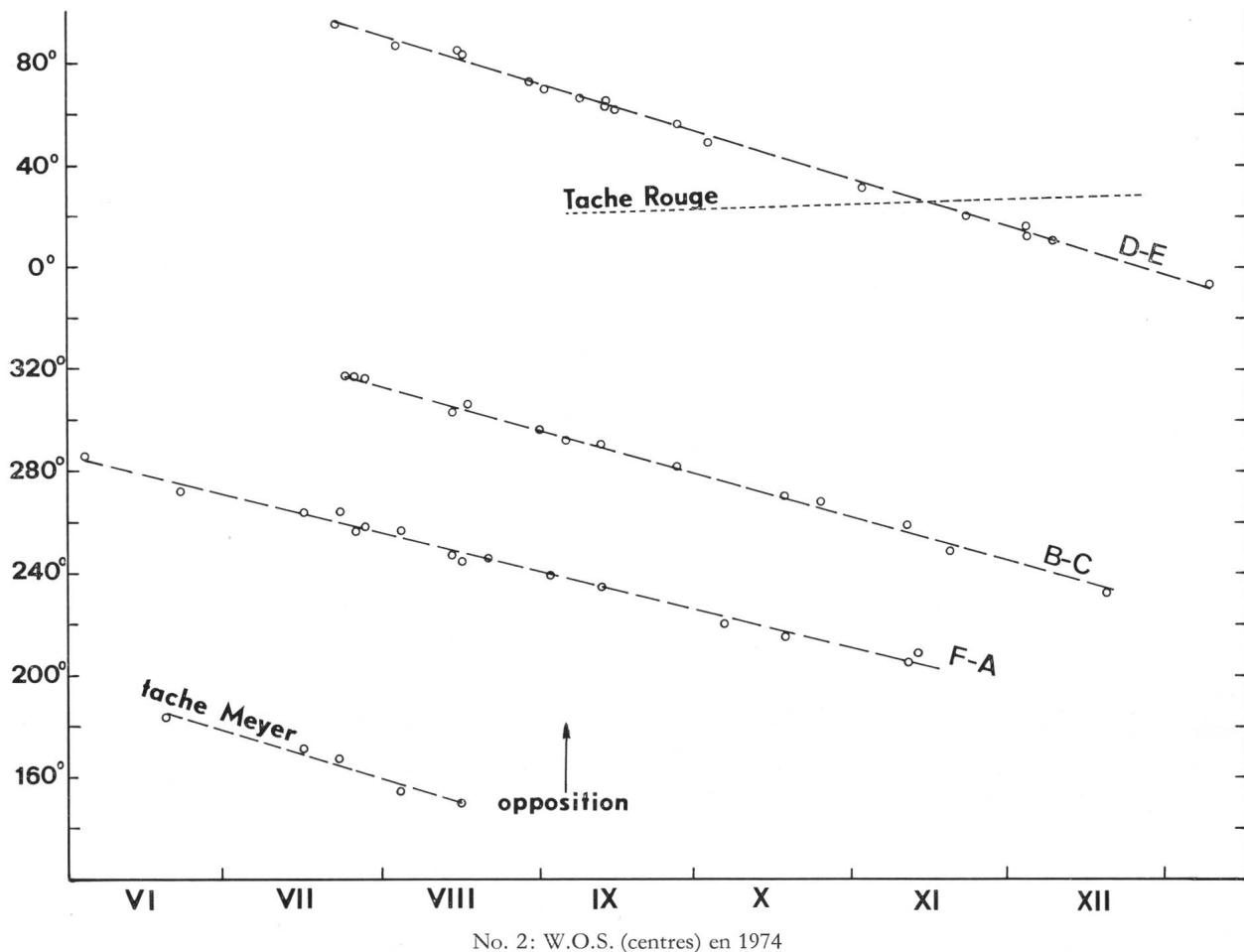
5. Périodes de rotation:

5.1. Tache Rouge (graphique No. 1).

La plupart des observations ont été effectuées pendant le mois précédent et le mois même de l'opposition. Sur le graphique nous avons reporté les 121 passages effectués par 15 observateurs ainsi qu'une droite représentant le mouvement moyen pendant la période d'observation. Cette droite a été calculée suivant la méthode des moindres carrés. Les positions mesurées sur la droite moyenne donnent le 23. 6. 1974: la longitude 16.5° , le 5 septembre 1974 (opposition): 20.7° et le 7 février 1975: 29.5° . La période de rotation moyenne pendant la présentation est donc de $9^{\text{h}}55^{\text{m}}43.14^{\text{s}}$. Entre les oppositions 1973 et 1974 elle est de: $9^{\text{h}}55^{\text{m}}42.1^{\text{s}}$. On voit donc clairement que le mouvement direct vers des longitudes croissantes, qu'on avait observé pendant la dernière opposition, a continué.

Une cinquantaine d'observations nous ont permis de calculer les périodes de rotation de ces taches. (cf.

tableau ci-dessus). On voit que la période moyenne pendant cette opposition est plus lente que celle de la présentation passée (1973 moyenne: $9^{\text{h}}55^{\text{m}}17.2^{\text{s}}$), par contre la moyenne entre oppositions a diminué (1972/1973: $9^{\text{h}}55^{\text{m}}16.7^{\text{s}}$). Les WOS F-A et B-C se sont rapprochées ultérieurement en diminuant la distance entre leurs centres de 63° (1. 6. 1974) à 47° (31. 12. 1974). Si ce mouvement continue, il est bien possible qu'on pourra assister au phénomène de répulsion entre les deux taches; ce phénomène se produit lorsque les extrémités des deux taches sont à moins de 20° .² A la latitude des WOS, MEYER a pu prendre les passages au méridien central d'une autre tache claire (voir aussi graphique No. 2). Cette tache avait en longitude 185.1° le 19 juin 1974 et 150.4° le 16 août 1974. Ainsi la période de rotation est de: $9^{\text{h}}55^{\text{m}}16.1^{\text{s}}$. Cette période correspond très bien avec celle de cette région. La période de rotation moyenne pondérée pour 1974 de cette région (WOS et tache claire) est de: $9^{\text{h}}55^{\text{m}}$



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

WOS	Positions en 1974, le 1.6	5.9	31.12	Périodes de rotations moyennes pendant prés. 1974	entre opp. 1973/74
F-A	285°	238°	181°	9h55m20.5s	9h55m16.8s
B-C	348°	293°	228°	9h55m17.7s	9h55m15.9s
D-E	127°	68°	357°	9h55m15.5s	9h55m15.5s
Moyennes				9h55m17.9s	9h55m16.1s

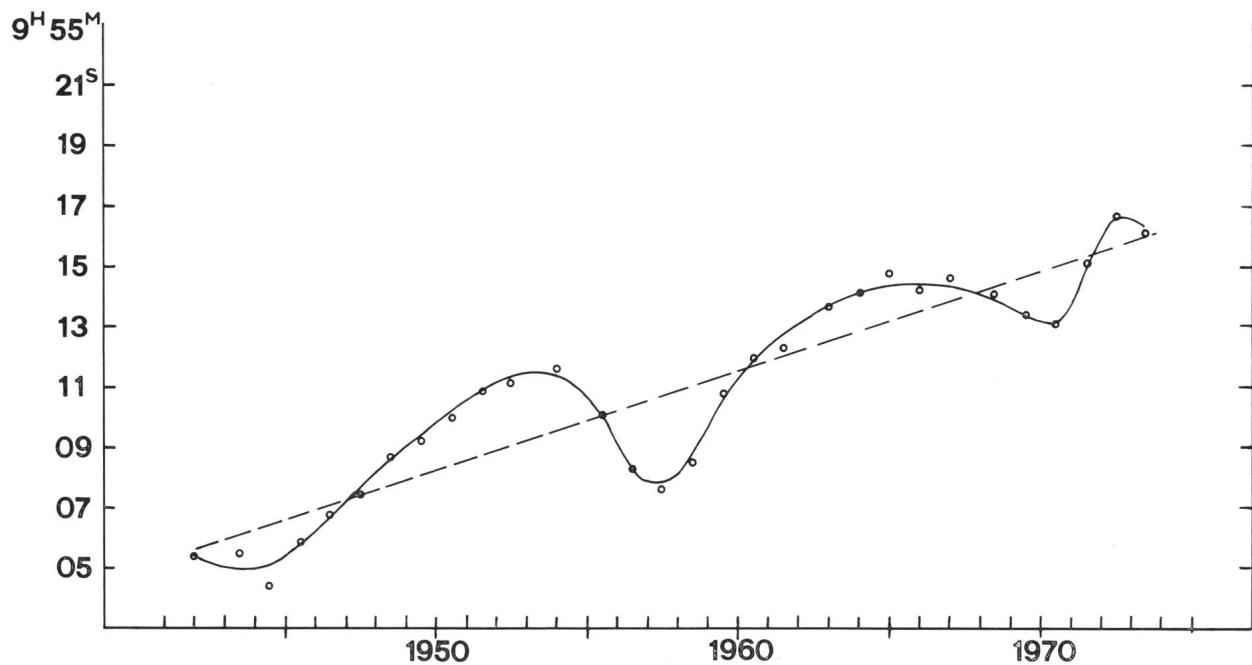
17,7s. A la vue de ces résultats nous avons jugé opportun de comparer les périodes de rotation moyennes des WOS pendant les oppositions allant de 1941 à 1974 et nous avons établi le graphique No. 3. Les valeurs jusqu'à 1961 ont été tirées de l'article de CORTESI paru dans ORION No. 76: «Contribution à l'étude de trois nouvelles formations persistantes de Jupiter». Les autres, à partir de 1961, ont été prises dans les différents rapports du Groupement planétaire SAS. On s'aperçoit ainsi que les périodes de rotations ont assez régulièrement augmenté de durée, passant d'une valeur de 9h55m05,4s à 9h55m16,1s. Seulement de 1955 à 1958 et de 1968 à 1971 on assiste à une diminution de la période de rotation. En moyenne on a eu une augmentation annuelle de $\pm 0,33s$ (droite en pointillés sur le graphique). Il est intéressant de noter

la périodicité d'environ 12–13 années dans les variations de ces périodes de rotation.

6. Cotes d'intensité (T):

Nous avons reçu beaucoup d'observations dans ce domaine (v. tableau). Par rapport à l'année passée on notera: TR, STZ, NTrZ, NTZ un peu plus sombres, et SEBs, EZ un peu plus claires.

Les latitudes de cette année se basent uniquement sur deux séries de mesures au micromètre filaire effectuées par CORTESI les 12 et 15 septembre 1974 (v. tableau valeurs moyennes des deux observations). On notera par rapport à l'année passée que le bord de NEB et la NTB se sont déplacés légèrement vers le sud. Les autres valeurs sont normales. La latitude du centre du disque était $+1,6^\circ$.

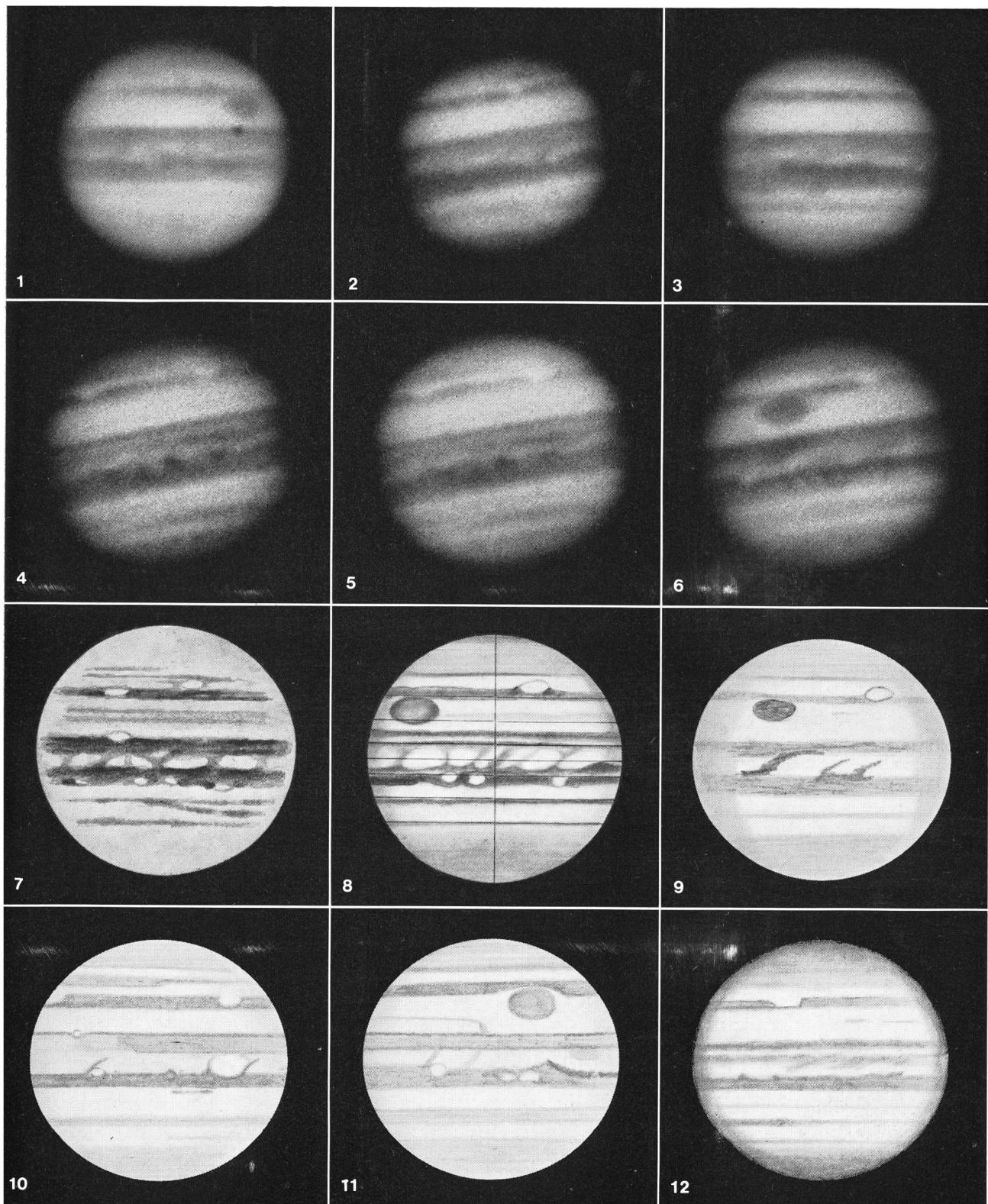


No. 3: Périodes de rotation W. O. S. entre les oppositions de 1942 à 1974

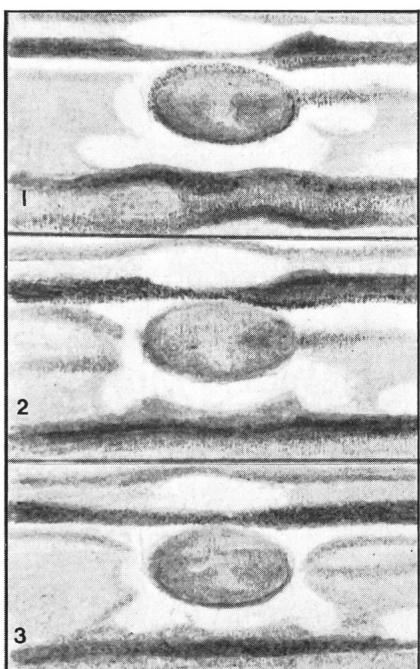
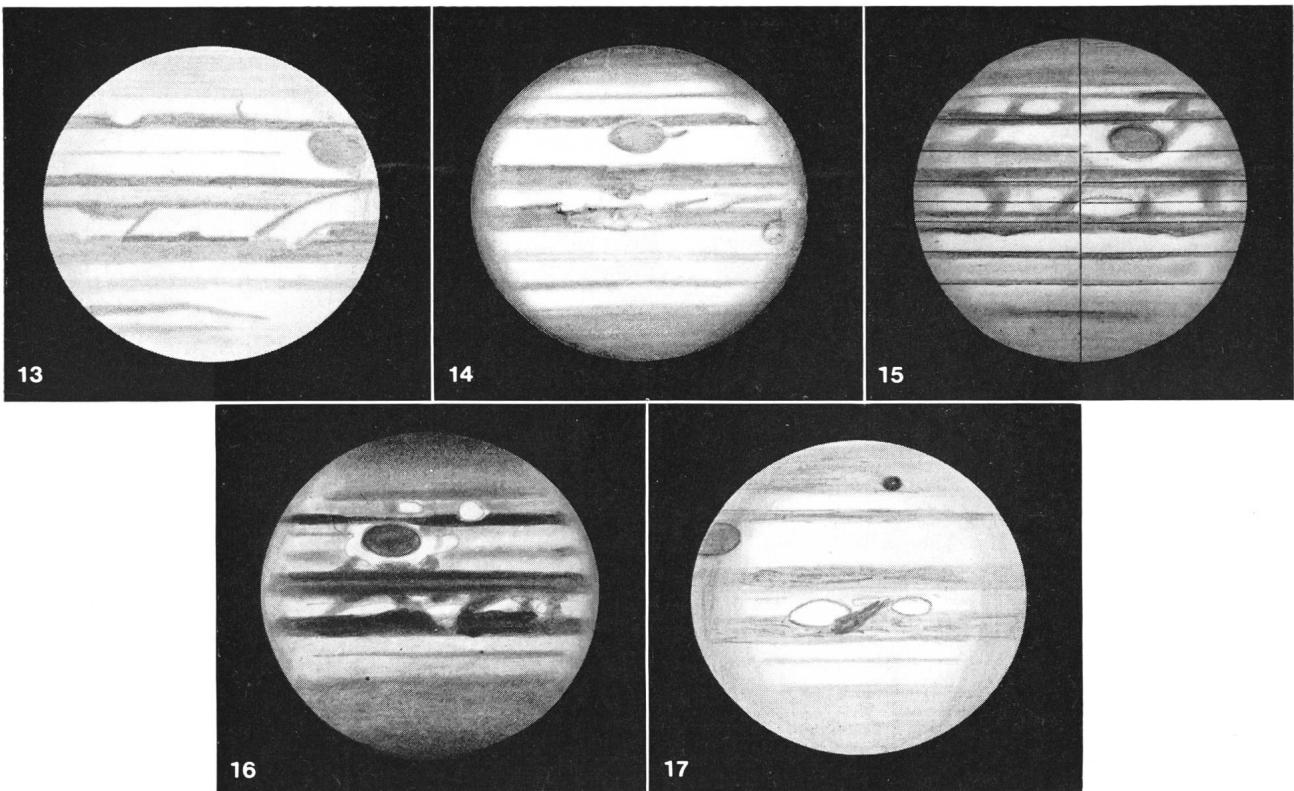
7. Latitudes des bandes:

Objet	$Y = \sin \beta''$	Latitudes zénographiques β''				
		1974	1973	1961/73	1908-47	BAA
centre SSTB	-0.660	-41.7°	-41.5°	-42.5°	-	-41.7°
centre STB	-0.500	-30.1°	-30.7°	-30.0°	-	-29.0°
centre TR	-0.403	-23.7°	-23.4°	-22.4°	-	-21.8°
bord sud SEBn	-0.235	-12.9°	-11.1°	-11.2°	-	9.3°
bord nord SEBn	-0.030	-0.2°	-	-4.5°	-	7.3°
bord sud NEB	+0.071	+ 6.0°	+ 6.8°	+ 7.1°	-	+ 7.2°
bord nord NEB	+0.198	+13.8°	+16.8°	+19.0°	-	+17.5°
centre NTB	+0.366	+24.4°	+27.2°	+27.2°	-	+27.8°
centre NNTB	+0.552	+36.9°	+35.2°	+38.0°	-	+37.0°

Objet	Observateurs				T moyenne	
	F. JETZER	F. MEYER	R. PEZZOLI	G. MACARIO	1974	1961/73
SPR	3.1	2.1	3.2	2.7	2.8	2.8
SSTZ	-	-	2.3	1.8	2.0	1.8
SSTB	3.5	2.4	2.6	3.5	3.0	3.2
STZ	1.5	2.0	2.1	1.3	1.7	1.4
STB	4.9	5.0	3.9	6.0	5.0	5.0
TR	5.8	4.2	5.5	6.3	5.4	5.0
STRZ	0.6	1.0	1.3	0.8	0.9	1.0
SEBs	-	1.1	-	-	1.1	3.8
SEBn	5.9	4.6	4.9	6.3	5.4	5.0
EZ	2.0	1.6	1.6	1.3	1.6	2.2
NEB	5.9	4.8	4.9	6.5	5.5	5.3
NTrZ	1.1	-	1.7	1.0	1.3	1.3
NTB	3.6	2.6	2.5	4.4	3.3	3.4
NTZ	1.4	1.5	1.9	1.2	1.5	1.3
NNTB	-	2.4	2.4	3.9	2.9	3.3
NNTZ	-	-	1.8	1.8	1.8	1.5
NPR	2.9	2.1	2.5	2.4	2.5	2.8
WOS	0.5	-	-	0.4	0.4	0.7



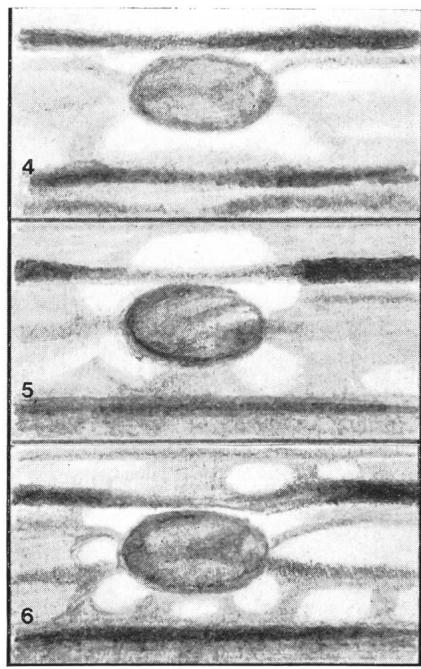
No. 4:	1)	Photo	G. VISCARDY	19.	8. 1974	$22^{\text{h}}15^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 193,6^\circ$	$\omega_2 = 306,3^\circ$
	2)	Photo	G. VISCARDY	9.	9. 1974	$22^{\text{h}}13^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 271,1^\circ$	$\omega_2 = 223,6^\circ$
	3)	Photo	G. VISCARDY	11.	9. 1974	$22^{\text{h}}45^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 246,7^\circ$	$\omega_2 = 138,8^\circ$
	4)	Photo	G. VISCARDY	14.	9. 1974	$22^{\text{h}}27^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 350^\circ$	$\omega_2 = 264^\circ$
	5)	Photo	G. VISCARDY	14.	9. 1974	$22^{\text{h}}32^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 352,8^\circ$	$\omega_2 = 267^\circ$
	6)	Photo	G. VISCARDY	15.	9. 1974	$22^{\text{h}}00^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 131,3^\circ$	$\omega_2 = 38,8^\circ$
	7)	Dessin	M. ALECSESCU	28.	7. 1974	$01^{\text{h}}00^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 257^\circ$	$\omega_2 = 184^\circ$ (225×)
	8)	Dessin	J. DRAGESCO	3.	8. 1974				(205×)
	9)	Dessin	F. JETZER	8.	9. 1974	$21^{\text{h}}15^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 77,8^\circ$	$\omega_2 = 38,3^\circ$ (187×)
	10)	Dessin	F. MEYER	16.	8. 1974	$00^{\text{h}}01^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 346,2^\circ$	$\omega_2 = 128,9^\circ$ (125×)
	11)	Dessin	F. MEYER	29.	8. 1974	$22^{\text{h}}15^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 333,9^\circ$	$\omega_2 = 10,4^\circ$ (125×)
	12)	Dessin	S. CORTESI	12.	9. 1974	$22^{\text{h}}00^{\text{m}}$	T.U.	$\omega_1 = 337,3^\circ$	$\omega_2 = 307^\circ$ (244×)



No. 6: M. ALECSINU, divers aspects de la tâche rouge en 1974:

- M. ALEXESCU, divers

 - 1) le 24 juillet 1974
 - 2) le 31 juillet 1974
 - 3) le 5 août 1974



- 4) le 17 août 1974
 - 5) le 24 août 1974
 - 6) le 17 septembre 1974

8. Conclusions:

Comme l'année dernière la planète Jupiter a été calme, sans grands événements. Les points les plus marquants sont:

- 1) cotes d'intensité et latitudes des bandes normales.
- 2) continuation du mouvement direct de la TR commencé en 1973.

Bibliographie:

- 1) «Planètes et satellites» de P. GUÉRIN, page 216–221.
- 2) «Contribution à l'étude de trois nouvelles formations persistantes de Jupiter» de S. CORTESI, Orion No. 76.

Adresse de l'auteur:

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

Nordlicht über Afghanistan

von A. VON SPEYR, Hergiswil

Beim Minarett von Jam, im tiefen Talkessel des Hari Rud, ca. $34^{\circ}23'$ nördlicher Breite und $64^{\circ}31'$ östlicher Länge nach den Koordinaten der internationalen Weltkarte 1:1 000 000 konnte auf einer Höhe von 1800 m über Meer am 11. Juli 1975 um 22.00 Uhr afghanische Zeit (= 17.30 h U.T.) ein Nordlicht beobachtet werden. Es wurde von mehreren Teilnehmern einer Reise der Gesellschaft für Akademische Reisen Heidelberg, darunter dem Verfasser, etwa 7 Minuten lang gesehen. Über dem etwa 25° hohen Nordhorizont erhob sich eine kreisrunde, weissliche Scheibe, die bei einem Radius von $20\text{--}25^{\circ}$ bald bis zu α Ursae majoris und δ Polaris reichte. Ihr etwa $1/2$ ° breiter Rand war heller als die Milchstrasse, nach innen nahm die Helligkeit stark zu und gegen das Zentrum hin wieder ab. Nach ungefähr 3 Minuten hatte die Scheibe δ und γ Ursae majoris erreicht, wobei α und β Ursae majoris durch die Lichterscheinung hin durch sichtbar blieben. In der Folge nahm die Lichterscheinung in ihrer Leuchtkraft rasch ab und verschwand schliesslich völlig.

Adresse des Berichterstatters:

Dr.-Ing. ALFRED VON SPEYR, Seestrasse 82, CH-6052 Hergiswil NW.

Anmerkung der Redaktion:

Da der Berichterstatter dieses Nordlicht aus äusseren Gründen nicht photographieren konnte, es aber wahrscheinlich noch von weiteren Beobachtern gesehen worden ist, die es aufnehmen konnten, ersucht die Redaktion um die Zusendung von Aufnahmen, deren beste sie gerne veröffentlichen möchte.

3) absence de la SEBs.

4) affaiblissement de la STB vers la fin de la présentation.

5) activité des régions boréales (NTB-NNTB-NPR).

Nous tenons à remercier ici M. CORTESI qui nous a conseillé pour la rédaction du présent rapport.

Schweizerische Arbeitsgemeinschaft für Raketentechnik (SAFR)

Die Schweizerische Arbeitsgemeinschaft für Raketen-technik (SAFR) hat sich die Aufgabe gestellt, ihren Mitgliedern und der Öffentlichkeit die neuesten Infor-mationen über die Fortschritte auf dem Gebiet der Raketentechnik, der Raumfahrt, der Meteorologie, des Nachrichtenwesens, der allgemeinen Erderkun-dung, sowie der Astronomie und der Astrophysik zu liefern. Diese Aufgabe erscheint als bedeutend, zum-al es den meisten Zeitgenossen in anbetracht der Rasanz der wissenschaftlichen und technischen Fort-schritte fast unmöglich ist, diese ohne die Hilfe einer entsprechenden Fachgruppe zu überblicken.

Da das Arbeitsgebiet der Schweizerischen Arbeits-gemeinschaft für Raketentechnik (SAFR) jenem der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft (SAG) verwandt ist, liegt eine gewisse Zusammenarbeit nahe, die zunächst im wechselseitigen Literatur- und Informationsaustausch und jenem der beidseitigen Publikationen bestehen soll. Interessenten, die sich näher für die Weltraumfahrt interessieren, sind eingeladen, der SAFR als Mitglied beizutreten und sich hierzu bei einem der Vorstandsmitglieder der SAFR zu melden. Präsident der SAFR ist gegenwärtig Herr E. HONEGGER, Physiker, Vizepräsidenten sind die Herren: P. E. MÜLLER, Direktor des Technikums St. Imier, A. P. WEBER, Ing. SIA, Zoller 54, Erlenbach und N. PAGANINI, Physiker, Zürich.

Mitgeteilt von: A. P. WEBER, Ing. SIA, Zoller 54, CH-8703 Erlenbach.

Meridiana

das Mitteilungsblatt unserer Tessiner Sternfreunde, bringt in seiner No. 2 vom Juli-August 1975 einen Bericht von S. CORTESI über die letzte Generalver-sammlung der SAG in Locarno, dann von Prof. L. DALL'ARA eine Einführung in die Systeme der Himmelkoordinaten; auf eine hübsche Bilderfolge der Mitternachtssonne, aufgenommen in Norwegen, folgt von F. JETZER ein Bericht über das Space Shuttle, den Nachfolger der Apollo-Raumschiffe,

dann die Fortsetzung eines Berichts von R. ROGGERO über die Folgerungen, die sich aus der EINSTEINSchen Relativitätstheorie ergeben. Weiter erläutert F. JETZER an Hand sehr klarer Zeichnungen den Lauf der Planeten am Himmel. Eine Sternkarte für Juli und August, sowie eine Bilderfolge der partiellen Sonnen-finsterne vom 11. Mai 1975 beschliessen dieses Heft, das auf der letzten Umschlagseite eine schöne Mond-aufnahme von J. DRAGESCO zeigt.