

| | |
|---------------------|---|
| Zeitschrift: | Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft |
| Herausgeber: | Schweizerische Astronomische Gesellschaft |
| Band: | 28 (1970) |
| Heft: | 118 |
| | |
| Artikel: | RS Ophiuchi : Nachwirkungen des Ausbruchs von 1967 |
| Autor: | Locher, Kurt |
| DOI: | https://doi.org/10.5169/seals-899865 |

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: 16.01.2026

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

| 1 | 2 | 3 | 4 | 5 | 6 | 7 | 8 | 9 |
|---|--------|--|-------|---|---|-----------------------------------|----------|--|
| Cosmos 308 | 4 X | URSS | 400? | N | Surveillance solaire | 422/281 km | | Rév. 91.3 min. Base <i>Plesetsk</i> . Lancé après une forte éruption solaire. |
| Azur 1 (GRS = German Research Satellite) | 8 XI | All.-Ou. | | N | Missions scientifi- ques | 4760/385 km | | Rév. 121.87 min. Fusée Scout, Base <i>Vandenberg</i> . 7 expériences. Forme: cylindre ø 75 cm hauteur 120 cm. |
| Cosmos 309 | 12 XI | URSS | | N | Satellite de surveil- lance | 384/203 km | 8 jours | Rév. 90.1 min. Inclinaison 65.5°. Base <i>Tjuratam</i> . Récupéré le 20 XI. |
| Apollo 12 | 14 XI | USA | 43870 | H | Pose de 2 hommes sur la Lune (fusée Saturne 5), missions scientifiques | orbite lun. 122/100 km | 10 jours | Le LM se pose à 180 m du Surveyor 3. CH. CONRAD, A. BEAN, R. GORDON. Mission scientifique plus complète que Apollo 11. Réussite parfaite. |
| Cosmos 310 | 15 XI | URSS | | N | Satellite d'observa- tion | 347/208 km | | Rév. 89.9 min. Inclinaison 65°. Base <i>Tjuratam</i> . |
| Skynet A (SCAA) | 22 XI | GB- USA | 130 | N | Satellite de commu- nication, mission militaire | circulaire 36000 km 45° est | | Rév. 24 h. Liaisons entre le Royaume Uni et l'Extrême Orient. |
| Cosmos 311 | 24 XI | URSS | | N | | 496/248 km | | Rév. 92 min. Inclinaison 71°. Base <i>Plesetsk</i> . |
| Cosmos 312 | 24 XI | URSS | 400? | N | Satellite de navi- gation, nouvelle génération | 1187/1145 km | | Rév. 108.6 min. Inclinaison 74°. Base <i>Plesetsk</i> . |
| Cosmos 313 | 3 XII | URSS | | N | | 276/204 km | | Rév. 89.1 min. Inclinaison 65.4°. |
| Cosmos 314 | 11 XII | URSS | | N | | 491/282 km | | Rév. 91.9 min. Inclinaison 71°. Base <i>Plesetsk</i> . |
| Cosmos 315 | 20 XII | URSS | 400? | N | Satellite de naviga- tion | circulaire 540 km | | Rév. 93.3 min. Inclinaison 74°. Base <i>Plesetsk</i> . |
| Cosmos 316 | 23 XII | URSS | | N | | 1650/154 km | | Rév. 102.7 min. Inclinaison 49.5°. |
| Cosmos 317 | 23 XII | URSS | | N | | 302/209 km | | Rév. 89.4 min. Inclinaison 65.4°. Base <i>Tjuratam</i> . |
| Intercosmos 2 | 25 XII | URSS All.-E. Bulgarie Tchèc. Pologne | | N | Satellite scienti- fique, étude de l'ionosphère, température | 1200/206 km | | Base <i>Kapustin Yar</i> . Inclinaison 48.4°. Rév. 98.5 min. 5 pays partici- pant à ce programme. |

Adresse de l'auteur / Adresse des Verfassers: JEAN THURNHEER, Av. de Montoie 45, 1007 Lausanne.

RS Ophiuchi – Nachwirkungen des Ausbruchs von 1967

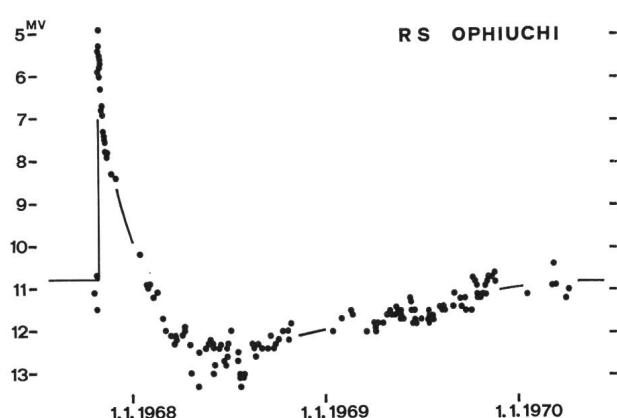
von KURT LOCHER, Grüt-Wetzikon

Wie schon aus den Beobachtungen anlässlich der Ausbrüche von 1933 und 1958 bekannt war, dauert es jeweils etwa zweieinhalb Jahre, bis diese interessante wiederkehrende Nova in den Ruhestand zurückkehrt, in welchem sie mit unregelmässigen Schwankungen um einige Zehntel einer Grössenklasse bei 10.8^m verharrt¹⁾.

Wie die abgebildete *Lichtkurve* zeigt, ist dieser Punkt im Frühjahr 1970 wieder erreicht worden. In dieser Kurve wurden alle in den IAU-Zirkularen²⁾ veröffentlichten sowie alle Beobachtungen des Verfassers einzbezogen. Die drei Unterbrüche je gegen Jahresende sind dadurch bedingt, dass der Stern jeweils am 19. Dezember in die minimale Elongation von der Sonne von 16° gelangt.

Nach der bereits vor 2 Jahren³⁾ festgestellten exakten Wiederholung des Helligkeitsverlaufs in den ersten Wochen nach dem jeweiligen Ausbruch zeigte sich diesmal im späteren Gang ein im Vergleich zu 1958⁴⁾ bedeutend tieferes und länger anhaltendes Unterlaufen der Ruhezustandshelligkeit, mit einem absoluten Mi-

nimum von 13.3^m im Sommer 1968. Über die Ursache dieser poseruptionalen Verdunkelung gibt es zurzeit kaum eine überzeugende Theorie; sie ist übrigens bei den beiden übrigen der drei bestbekannten rekurrenten Novae, T Coronae Borealis und WZ Sagittae, nicht oder nur andeutungsweise vorhanden⁵⁾.



Eine frappante Wiederholung der spektralen Entwicklung von 1933⁶) konnte übrigens im Januar 1968 von den Astronomen der Sternwarte Asiago in Oberitalien festgestellt werden: Beide Male erreichten etwa 60 Tage nach Ausbruch die für die Emissionslinien verantwortlichen Gase der hohen Sternatmosphäre den höchsten Anregungsgrad, welcher bis zur Entstehung des dreizehnfach ionisierten Eisenatoms führte, was einer Temperatur von wesentlich über einer Million Grad bedarf und in der gesamten Novaspektroskopie einmalig ist⁷).

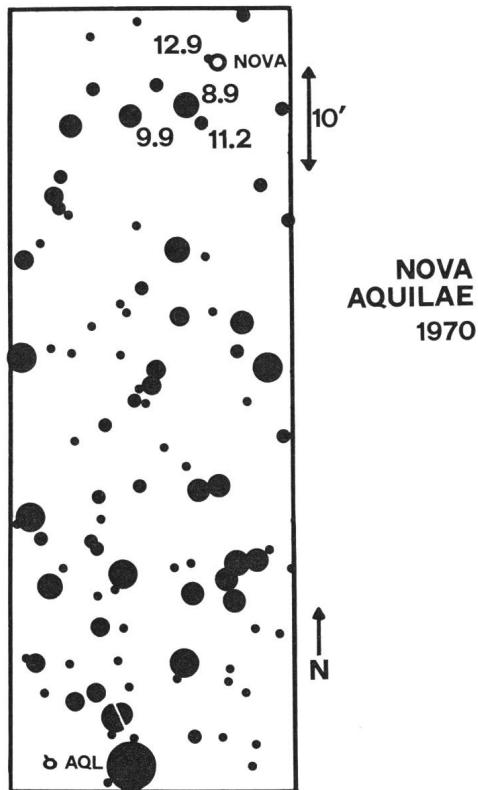
Mit grosser Wahrscheinlichkeit wird zwischen 1975 und 1990 wieder ein Ausbruch stattfinden. Da bis jetzt der steile Anstieg von der 10. auf die 6. Grösse jedesmal photometrisch wie spektroskopisch verpasst wurde, lohnt sich schon jetzt eine lückenlose Überwachung besonders durch Amateure. Dazu genügen zwei Vergleichssterne, welche anhand der früher im ORION⁸) wiedergegebenen Photos wie folgt identifiziert werden können:

3.5 mm unterhalb Nova: 9.2^m
16.5 mm oberhalb Nova und etwas weiter links: 10.6^m

Literatur:

- 1) AAVSO Quarterly Report 24 (1960) und frühere.
- 2) IAU Circulars 2040, 2041, 2043, 2074 (1967–1968).
- 3) ORION 13 (1968) Nr. 104, S. 19.
- 4) AAVSO Quarterly Reports 24–26 (1960–1964).
- 5) C. PAYNE-GAPOSCHKIN: The Galactic Novae (North Holland Publishing Co. 1957).
- 6) W. S. ADAMS und A. H. JOY, Publications of the Astronomical Society of the Pacific 45 (1933), S. 301.
- 7) L. ROSINO, IAU Circular 2052 (1968).

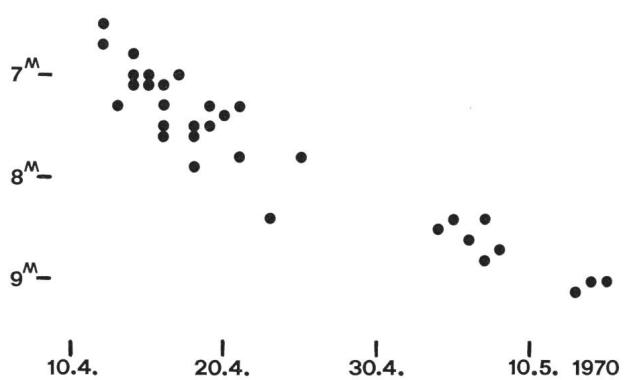
Adresse des Verfassers: KURT LOCHER, Rebrainstrasse, 8624 Grüt-Wetzikon.



dium seine besten Dienste als Vergleichsstern leisten wird. Diese sowie die übrigen in der Karte bezeichneten Vergleichshelligkeiten wurden auf die gleiche Art wie diejenigen für Nova Serpentis erhalten, welche im letzten ORION-Heft beschrieben wurde.

Die abgebildete Lichtkurve enthält alle Daten aus 5 IAU-Zirkularen¹⁾ sowie alle Schätzungen von 5 SAG-Mitgliedern.

Beide neuen Novae dieses Jahres stehen rund 26° nördlich der Ekliptik, was bei hinreichend langsamer Lichtabnahme ausreichen dürfte, um sie im kommenden Winter über die Sonnennähe hinweg lückenlos zu verfolgen.



Literatur:

- 1) IAU Circulars 2233, 2235, 2237, 2239, 2241 (1970).

Adresse des Verfassers: KURT LOCHER, Rebrainstrasse, 8624 Grüt-Wetzikon.