Zeitschrift: Orion: Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft

Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft

Band: - (1956)

Heft: 53

Rubrik: Beobachter-Ecke

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: 10.12.2025

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

Beobachter-Ecke

Besondere Himmelserscheinungen August - Oktober 1956

Im Reich der Planeten steht Mars in den kommenden Wochen im Vordergrund des Interesses. Seine bevorstehende genäherte Perihel-Opposition zur Sonne tritt am 10. Sept. ein, seine grösste Annäherung an die Erde schon am 7. Sept. 1956, eine seltene, günstige Stellung, wie sie hernach bis 1971 nicht mehr zu erwarten ist. Die näheren Umstände sind in zwei Hauptartikeln in dieser Nummer eingehend beleuchtet und es wird dort auch eine Reihe von Hinweisen auf unsere gegenwärtigen Kenntnisse über die physische Beschaffenheit dieses rätselhaften Planeten und einige heute in Anwendung kommende Forschungsmethoden gegeben (S. 89—103). Praktische Hinweise für eine erspriessliche Beobachtung dieses Wandelsterns können dem Jahrbüchlein «Der Sternenhimmel 1956», S. 21—26, 81—82, und der Tafel S. 105 entnommen werden. Die Marskarte, die Angaben über die Länge des Zentral-Meridians des Planeten und die im Astrokalender vermerkten Durchgänge markanter Oberflächengebilde durch die Scheibenmitte erleichtern dem Fernrohrbeobachter die Orientierung.

Von den übrigen hellen Planeten ist Merkur ab Ende August tagsüber teleskopisch zu beobachten; Venus entfaltet ihre Pracht als heller Morgenstern. Jupiter erscheint erst wieder Ende September und der Ringplanet Saturn kann noch einige Zeit früh abends gesehen werden. — Ab etwa 4. Oktober halte man vor Anbruch der Morgendämmerung im Osten Ausschau nach dem Zodiakallicht. — Von den Algol-Verfinsterungsveränderlichen mit aussergewöhnlich langem Lichtwechsel hat bei VV Cephei Ende Juli die Lichtabnahme begonnen. Die Verfinsterung dauert bis anfangs Dezember 1957.

Beobachtung eines hellen Meteors am 8. Juli 1956

Beobachter: Christoph Zahn, Mattackerstr. 61, Zürich 11/52.

Beobachtungszeit: 1956 Juli 8., 2.30 Uhr MEZ, \pm 2 Minuten.

Standort des Beobachters: Flughafen Zürich-Kloten, geographische Lage: 47°27' Nord, 8°34' Ost.

Anfangspunkt der Meteorbahn: Cepheus (ca. \alpha 0\hdots20\mathbf{m}, \delta +78\,\alpha)

Endpunkt der Meteorbahn: Cassiopeia (ca. α 2h35m, δ +62°)

(Mittlere Höhe 54° über Horizont: Azimut 30° Ost.)

Dauer der Erscheinung: ca. 1½—2 Sekunden.

Allgemeine Beschreibung:

Meteorkopf (scheinbare Grösse): ca. 1/4 Vollmonddurchmesser.

Form des Leuchtkörpers: Kugel, keine Aenderung.

Farbe: weiss, kein Farbwechsel.

Intensität des Lichtes: blendend (genauere Angabe über Helligkeit bisher nicht erhältlich).

Miteilender Schweif; keine Spur hinterlassen.

Keine Aufteilung.

Zerplatzen mit weisser Lichterscheinung.

Schallerscheinung möglich (wegen Flugzeuglärm nicht eindeutig festgestellt).

Wetterbeschaffenheit: wolkenlos, Sicht 20 km, dunstig.

Beim Zerplatzen des Meteors war noch die ganze sichtbare Bahn vorhanden. Die Form glich einem langgezogenen Regentropfen mit den Farben orangegelbweiss/weiss/hellgrün. Vor dem Zerplatzen erlosch das Meteor kurze Zeit. Die Meteorbahn glich einem liegenden Ausrufzeichen (!). Die Wetterbedingungen waren in der Nordostschweiz und in Süddeutschland ausgezeichnet, da keine Wolken störten. — Es würde den Beobachter interessieren, zu erfahren, ob das gleiche Phänomen auch anderweitig beobachtet wurde.

Komet Olbers (1956 a = 1887 V)

Der am 4. Januar 1956 zum dritten Mal wieder aufgefundene, langperiodische Komet Olbers (vgl. «Orion» Nr. 51, S. 40, und Nr. 52, S. 83) entfernt sich jetzt wieder von der Sonne (seit Mitte Juni) und von der Erde (seit Mitte Juli). Es liegen folgende Helligkeitsschätzungen vor:

5. Mai 1956	9^{m}	E. Leutenegger, Frauenfeld
6. Mai 1956	9^{m}	do.
9. Mai 1956	$8.5^{ m m}$	do.
27. Mai 1956	$7.8^{ m m}$	H. Neckel, Heidelberg
anfangs Juli 1956	ca. 7.0 ^m	H. van Woerden, Leiden

H. Q. Rasmusen, Vaerslev, hat folgende Ephemeride gerechnet:

_				
1956 0h WZ	α 1956.0	0δ	Entfernu Erde	ng von der Sonne
Aug. 5.	12h 4.3m	+30 0 46'	1.373	1.908
10. 15.	$12\mathrm{h}23.9\mathrm{m} \\ 12\mathrm{h}42.2\mathrm{m}$	$egin{smallmatrix} +28 & 0 & 0 \ +25 & 0 & 12 \end{smallmatrix},$	1.453	1.989
20.	12h59.2m	+22°25'		
25. 30.	$13\mathrm{h}15.2\mathrm{m} \ 13\mathrm{h}30.2\mathrm{m}$	$+19{}^{\scriptscriptstyle{0}}40{}^{\scriptscriptstyle{7}}\ +16{}^{\scriptscriptstyle{0}}59{}^{\scriptscriptstyle{7}}$	1.541	2.094
Sep. 4.	13h44.3m	+14 0 25 '	1.635	2.220
9. 14.	$13 \mathrm{h} 57.7 \mathrm{m} \ 14 \mathrm{h} 10.5 \mathrm{m}$	$+11\ {}^{0}\ 57\ {}^{\prime}\ +\ 9\ {}^{0}\ 36\ {}^{\prime}$	1.733	2.362
19. 24.	$14\mathrm{h}22.6\mathrm{m}$ $14\mathrm{h}34.3\mathrm{m}$	$+\ 7\ ^{0}\ 23\ ' \ +\ 5\ ^{0}\ 17\ '$	1.834	2.515
29.	14h45.5m	+3019,	1,054	2.313
Okt. 4. 9.	14h56.4m 15h 6.9m	+1028, -0016 ,	1.938	2.674
14.	15h17.1m	-1053,	2.043	2.834

(Nachr. Bl. Astr. Zentralstelle No. 292—294, Circ. IAU No. 1554/8.)