

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: 43 (1985)
Heft: 206

Inhaltsverzeichnis

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: 23.02.2026

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

Inhaltsverzeichnis / Sommaire

D. NIECHOY: Venusbeobachtung	4
A. TARNUTZER: Die 6. Generalversammlung der Internationalen Union der Astro-Amateure IUAA in Bologna	7
R. BEHREND: Repérage des coordonnées sur les photos	9
Neues aus der Forschung · Nouvelles scientifiques	
W. ENGELHARDT: Planeten-Porträts: Neue Aufnahmen von Uranus, Neptun und Pluto	12
R. GERMANN: R CrB 1983/84	15
Mitteilungen/Bulletin/Comunicato	
La 30e section de la SAS: La Société Fribourgeoise d'Astronomie / Die 30. Sektion der SAG: Die Freiburgische Astronomische Gesellschaft	17/1
Veranstaltungskalender/Calendrier des activités	17/1
Aufruf für die Bildung einer Computergruppe in der SAG / Fondation d'un groupe d'informatique dans la SAS	18/2
Redaktionelles / Communiqué rédactionnel	18/2
SAG-Lesemappe	18/2
Observations de la comète Halley par l'amateur	19/3
Amateurbeobachtungen des Kometen Halley	20/4
Fragen/Ideen/Kontakte · Questions/Tuyaux/Contacts	
E. LAAGER: Teleskope in der Schweiz / Télescopes en Suisse	21
E. LAAGER: Gerade Linien auf Sonnenuhren für italienische und babylonische Stunden	23
E. GREUTER: Bestimmung des Wandazimutes	24
H. BODMER: Sonnenfleckenrelativzahlen des S.I.D.C.	26
Astronomie und Schule · Astronomie et école	
A. PERALTA: «Cerchiamo satelliti nel bel Ticino ...» .	27
Astrophotographie	
W. MAEDER: Le nouveau film Fujicolor HR 1600 / Der neue Farbfilm Fujicolor HR 1600	30
Meteore/Meteoriten · Météores/Météorites	
R. GERMANN: Meteorbeobachtungen in der Schweiz .	31
Buchbesprechungen / Bibliographies	32

Titelbild / Couverture



IC 1805 (rechts) und IC 1848 wurden zum erstenmal von E. E. BARNARD mit einem 6-Zoll-Refraktor beobachtet. IC 1805 wird von Filamenten heller Wasserstoffnebel durchdrungen, und die meisten seiner leuchtkräftigen und massiven Mitglieder sind Überriesen und scheinen von Staubbüllen umgeben. Vom Spektrum her zu schliessen, muss einer von ihnen etwa die 50fache Sonnenmasse besitzen. Die schwächsten Sterne haben jedoch die Hauptreihe noch nicht erreicht.

Auch IC 1848 weist Überriesen auf. Diese Phase von sehr massiven Sternen dauert wahrscheinlich nur einige zehntausend Jahre. Da Überriesen sehr junge Sterne sind, könnte man sie in jungen Sternhaufen finden, in denen auch heisse, leuchtkräftige Hauptreihensterne vorkommen. Das Alter dieser beiden Sternhaufen beträgt nur einige Millionen Jahre.

IC 1805 (à droite) comme IC 1848 contient des supergéantes extrêmement massives et lumineuses. (Une d'entre elles doit présenter 50 fois la masse du Soleil.) Ce stade de supergante dure probablement quelque dizaines de milliers d'années seulement. Comme ces étoiles sont très jeunes, il serait bien possible d'en trouver dans les amas jeunes qui hébergent également des étoiles de la série principale ainsi que de plus faibles membres n'ayant pas encore atteint la série principale. L'âge de ces deux amas n'est que de quelque millions d'années.

(Photo: WERNER MAEDER)