

Objektyp: **TableOfContent**

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

Band (Jahr): **43 (1985)**

Heft 206

PDF erstellt am: **31.08.2024**

### **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.

Ein Dienst der *ETH-Bibliothek*  
ETH Zürich, Rämistrasse 101, 8092 Zürich, Schweiz, [www.library.ethz.ch](http://www.library.ethz.ch)

<http://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 CIB 1983/84 .....	15

### Mitteilungen/Bulletin/Comunicato

La 30e section de la SAS: La Société Fribourgeoise d'Astronomie / Die 30. Sektion der SAG: Die Freiburgerische 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
---	----

### Astrographie

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 Staubhüllen 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 supergéante 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 quelques millions d'années.

(Photo: WERNER MAEDER)