

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: 48 (1990)
Heft: 240

Inhaltsverzeichnis

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. 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. [Siehe Rechtliche Hinweise.](#)

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. [Voir Informations légales.](#)

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. [See Legal notice.](#)

Download PDF: 02.02.2025

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

Inhaltsverzeichnis / Sommaire

Instrumententechnik • Techniques instrumentales	
G. Klaus: Bildfeldkorrektoren für Parabolspiegel ..	168
Neues aus der Forschung • Nouvelles scientifiques	
H. Bodmer: Gallex beginnt mit dem Messbetrieb ...	173
M. J. Schmidt: Die letzten Schnappschüsse der Voyager Raumsonden	175
Der Beobachter • L'observateur	
Zürcher Sonnenfleckenrelativzahlen. Nombre de Wolf	179
H. U. Keller: Sonnenfleckenmaximum 1989	180
H. Bodmer: Sonne 1989 – Aus der Zürcher Sonnenflecken – Statistik	181
T. K. Friedli: 6. Sonnenbeobachtertagung in Carona vom 9./10. Juni 1990	182
Sonne, Mond und innere Planeten/Soleil, Lune et planètes intérieures	183
Buchbesprechungen • Bibliographies	
Mitteilungen/Bulletin/Comunicato	
A. von Rotz: Protokoll der 46. Generalversammlung der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft vom 19. Mai 1990	187/29
Veranstaltungskalender/Calendrier des activités ..	188/30
Astrofotografie • Astrophotographie	
F. Egger: Comète Austin	189
U. Straumann: Komet Austin	189
M. J. Schmidt: Komet Austin	189
W. Maeder: IC 2177	190
J. G. Bosch: Comète Austin	191
A. Müller: Komet Austin neben M31	191
U. Straumann: Komet Levy mit M15	192
U. Straumann: Komet Levy 1990c neben Alpheratz K. Oberli: Komet Austin am 30.4.90, 1.5.90 und 2.5.90	193
W. Lüthi: Wolken, Wind und Regen	194
M. Griesser: Gottfried Kellers "Sternengesänge"	195
N. Cramer: Wie schwer wiegt unser Wissen?	197
N. Cramer: Le poids de nos connaissances	197
E. Laager: Freitag, der Dreizehnte mit Vollmond Al Nath: Où les étoiles et les robinets d'eau ne sont pas d'accord	201
An- und Verkauf/Achat et vente	171

Titelbild/Couverture



Eta Carinae (NGC 3372)

Eta Carinae ist ein rätselhafter veränderlicher Stern, dessen seltsames Verhalten nur durch wenige alte Beobachtungen belegt ist. Halley schätzte den Stern im Jahre 1677 von der 4. Grösse, La Caille 100 Jahre später bereits von der 2. Grösse und zu Beginn des 19. Jahrhunderts erreichte er die Helligkeit von Sirius. Ende des vorigen Jahrhunderts war der Stern auf die 8. Grösse zurückgefallen, erreicht aber jetzt schon wieder die Helligkeit 6.2

Früher wurde Eta Carinae als Nova 1843 bezeichnet, wird aber heute als «Veränderlicher mit aussergewöhnlichen Eigenschaften» angegeben. Von einer Nova unterscheidet er sich durch den gleichmässigen, sehr langsamen Helligkeitswechsel, dann durch die ungewöhnliche Helligkeit im Maximum. Es ist möglich, dass die weitläufig um Eta Carinae verteilten Nebel bei früheren Nova-Ausbrüchen ausgestossen worden sind.

Bei Beobachtungen im Wellenlängenbereich von 10 und 20 Mikron wurde Eta Carinae im Jahre 1968 als die hellste Infrarotquelle ausserhalb unseres Sonnensystems festgestellt.

Eta Carinae est une étoile variable mystérieuse. Halley qui la découvrit en 1677 estimait sa magnitude à 4, 100 ans plus tard, elle avait atteint la magnitude 2 et au début du XIXe siècle, Eta Carinae égalait la luminosité de Sirius. Tombée à 8 à la fin du siècle dernier, l'étoile a maintenant de nouveau atteint la magnitude 6.2.

Il est possible que les nébuleuses diffuses qui entourent Eta Carinae aient été éjectées lors d'explosions de novae, ce qui lui a valu la désignation «Nova 1843». Aujourd'hui, Eta Carinae est considérée comme «variable avec un comportement extraordinaire». Elle se distingue d'une vraie nova par ses variations de magnitude très lentes et régulières, puis par la grande luminosité au maximum. Eta Carinae est également une puissante source d'infrarouge.

Schmidt-Kamera/Caméra de Schmidt 20/30/300 - Film Ektachrome 64-30 mn - W. Pretoriuspark S.A. (siehe/voire ORION 208). Foto Gerhart Klaus