

## Eta-Lyriden (ELY)

Aktivitätszeitraum: 03. – 12. Mai  
 Maximum:  $\lambda = 48.4^\circ$  (~08. Mai)  
 Radiant:  $\alpha = 19\text{h } 08\text{min}$  ( $287^\circ$ )  $\delta = +44^\circ$   
 Stündliche Zenitrate:  $ZHR_{\text{max}} = 3$  (bezogen auf Zenit und Grenzhelligkeit +6.5 mag)  
 Eintrittsgeschwindigkeit:  $V_\infty = 44 \text{ km/s}$   
 Populationsindex:  $r = 3.0$

Ursprungskörper: Komet C/1983H1 (IRAS-Araki-Alcock)  
 Umlaufzeit: 964 Jahre  
 Letzter Periheldurchgang: 21. Mai 1983

### Orbitale Elemente:

Äquinoktium: J2000.0

|          | a                | $\epsilon$    | i   | $\Omega$                        | $\omega$                                    | q               | P          |
|----------|------------------|---------------|---|---------------------------------|---|-----------------|------------|
|          | Grosse Halbachse | Exzentrizität | Inklination (Winkel zw. Ekliptik und Bahnebene) | Länge des aufsteigenden Knotens | Winkel zw. Perihel und aufsteigendem Knoten | Perihel-Distanz | Umlaufzeit |
|          | [AU]             | [ - ]         | [°]   | [°]                             | [°]   | [AU]            | [Jahre]    |
| ELY 2006 | 6.03             |               | 79.4  | 45.7                            | 190.0                                       | 0.995           |            |
| C/1983H1 | 98.0             | 0.98989       | 73.25   | 49.10                           | 192.85                                      | 0.9913          | 964        |
|          |                  |               |   |                                 |   |                 |            |

### Beschreibung:

Die Eta-Lyriden bilden einen schwachen Strom. Da der Radiant jedoch während der ganzen Nacht sehr hoch und kurz vor Dämmerung gar fast im Zenit steht, konnte er in visuellen und Video-beobachtungen trotz der geringen Meteor-Rate gut nachgewiesen werden.

### Geschichtliches:

Besondere Beachtung wird dem Meteorstrom seit der Entdeckung seines Mutterkörpers, des langperiodischen Kometen C/1983 H1 (IRAS-Araki-Alcock) geschenkt.

### Beobachtungstipp:

Wegen des hoch stehenden Radianten und der mittleren Geschwindigkeit der Meteoroiden ist die Unterscheidung von den sporadischen Meteoren, die ein ähnliches Erscheinungsbild aufweisen, erschwert und muss streng vorgenommen werden, zumal die Eta-Lyriden selber nur wenige Meteore generieren.

### Quellen:

Jürgen Rendtel, Rainer Arlt, David Asher: „Handbook for Meteor Observers“ (2011)

Jürgen Rendtel, Rainer Arlt: „Meteore – eine Einführung für Hobby-Astronomen“ (2012)

Peter Jenniskens: „Meteor Showers and their parent comets“ (2006)

International Meteor Organization (IMO) (<http://www.imo.net>)

Minor Planet Center MPC (<http://www.minorplanetcenter.net>)

**Stündliche Zenitrate der Eta-Lyriden der letzten Jahre:**  
(Quelle: International Meteor Organization)

(vakant)