

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: 57 (1999)
Heft: 290

Artikel: Sonnenfinsternis vom 11. August 1999 : ein Hilfsmittel zum Aufsuchen eines Beobachtungsstandortes
Autor: Schlatter, Erwin
DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-898224>

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: 08.02.2025

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

Sonnenfinsternis vom 11. August 1999

Ein Hilfsmittel zum Aufsuchen eines Beobachtungsstandortes

ERWIN SCHLATTER

Wenn man einen Standort sucht, um eine Sonnenfinsternis zu beobachten, dann interessiert besonders, wie weit man von der Zentrallinie entfernt ist. In diesem Artikel wird beschrieben, wie man diesen Abstand bestimmen kann, unter der Voraussetzung, dass man die Koordinaten des eigenen Standorts genau kennt, zum Beispiel weil man sie mit einem GPS-Empfänger gemessen hat. Es wird auch gezeigt, wie man die Zentrallinie in einer Karte einzeichnen kann.

Für jede Sonnenfinsternis veröffentlicht die NASA in verdankenswerter Weise eine Broschüre, die genaue Angaben enthält. Tabelle 7 in der NASA-Publikation enthält unter anderem die Koordinaten der Zentrallinie, aufgelistet mit einer Schrittweite von einem Längengrad. Nun hat aber der Benutzer das Bedürfnis, die Koordinaten nicht nur bei jedem ganzen Längengrad zu kennen, sondern auch dazwischen. Ein Auflisten der Tabellendifferenzen zeigte, dass eine lineare Interpolation einen spürbaren Genauigkeitsverlust bringt. Ich habe mich daher entschlossen, die Tabelle mit den Koeffizienten für eine Interpolation mit einem Polynom dritten Grades zu ergänzen. Die Tabelle 1 in diesem Artikel enthält diese Koeffizienten. Die ersten zwei Kolonnen der Tabelle 1 entsprechen genau den Angaben der NASA. Nur die Breitengrade wurden umgerechnet in die dezimale 90°- Teilung. Ganz allgemein werden in diesem Artikel, sowohl für Koordinaten wie auch für Winkel, keine Minuten und Sekunden verwendet, sondern die dezimale 90°- Teilung.

Will man zu einer gegebenen geographischen Länge (**LON** [dezimale Grad]) die dazugehörige Breite (**LAT** [dezimale Grad]) der Zentrallinie bestimmen, so geht man folgendermassen vor:

– Zuerst unterteilt man **LON** in den ganzzahligen Teil und die Fraktion. Es gilt also:
LON = L + x, wobei **L** ganzzahlig ist und $0 \leq x < 1$.

Anschliessend wird **L** benutzt, um in Tabelle 1 die passende Zeile auszuwählen. Danach berechnet man **LAT** aus:

$$\text{LAT} = a_0 + a_1 x + a_2 x^2 + a_3 x^3$$

Es sei noch daran erinnert, dass man ein Polynom auch bequemer folgendermassen berechnen kann:

$$\text{LAT} = ((a_3 x + a_2) x + a_1) x + a_0$$

Ein Beobachter, der die Koordinaten seines Standortes kennt, kann nun auf einfache Art bestimmen, wie weit nördlich von ihm die Zentrallinie verläuft, indem er nach der oben beschriebenen Weise für die Länge seines Standortes die Breite der Zentrallinie **LAT(ZENT)** berechnet und davon die Breite seines Standortes **LAT(BEOB)** subtrahiert. Multipliziert er das Ergebnis mit 111,111 [km/Grad] so kennt er die Entfernung **E** [km]

$$E = 111.111 (\text{LAT}(\text{ZENT}) - \text{LAT}(\text{BEOB}))$$

Ein negatives Ergebnis für **E** besagt, dass die Zentrallinie südlich des Beobachters verläuft. Von Interesse ist auch, in welcher Richtung die Zentrallinie verläuft. Unter Vernachlässigung der Erdkrümmung und mit einigen Vereinfachungen, die im Nahbereich zulässig sind (innerhalb der Totalitätszone, also +/- 60 km), kann das Azimut **AZI** der Zentrallinie aus der ersten Ableitung für **LAT** bestimmt werden.

$$\text{AZI} = \arctg (\cos (\text{LAT}) / \text{LAT}'))$$

$$\text{LAT}' = 3 a_3 x^2 + 2 a_2 x + a_1 = (3 a_3 x + 2 a_2) x + a_1$$

Bekanntlich ist der **arctg** um Vielfache von 180° unbestimmt. Sollte das Ergebnis für **AZI** negativ sein, so empfielt es sich, 180° zu addieren. Mit **AZI** ist es nun auch möglich, den Abstand **ABS** des Beobachters von der Zentrallinie zu bestimmen.

$$\text{ABS} = E \sin (\text{AZI})$$

Genau genommen wird damit natürlich nicht der Abstand bis zur Zentrallinie bestimmt, sondern der Abstand zur Tangente an die Zentrallinie. Im Nahbereich verursacht das allerdings keinen grossen Fehler. Das Ergebnis kann auch negativ werden. Es bleibt dem Anwender überlassen, den Betrag zu bilden. Im Anhang ist ein Taschenrechner-Programm wiedergegeben, das diese Berechnungen in der beschriebenen Reihenfolge durchführt.

Anwendungsbeispiele:

Beispiel 1:

Ein Beobachter hat in der Nähe von Pforzheim einen schönen Aussichtspunkt mit freier Sicht nach Süden, Westen und Osten gefunden. Mit dem GPS-Empfänger bestimmt er folgende Koordinaten:

Östliche Länge = 8,6421°, Nördliche Breite = 48,8460°.

Also ist **LON** = 8,6421, **L** = 8, **x** = 0,6421

LAT(BEOB) = 48,8460.

Mit Hilfe von Tabelle 1 findet er: **a**₀ = 48,9412; **a**₁ = -0,15098; **a**₂ = -0,00495; **a**₃ = 0,000033.

Daraus ergibt sich:

LAT(ZENT) = 48,8422

E = -0,420 km

AZI = 103,44°

ABS = 0,408 km

Hoherfreut stellt er fest, dass dieser schöne Aussichtspunkt nur 408 m nördlich der Zentrallinie ist. Er beschliesst diesen Punkt als Beobachtungsstandort zu wählen.

Beispiel 2:

Ein an der Sonnenfinsternis Interessierter besitzt eine Landkarte vom östlichen Salzkammergut (1:100 000). Er möchte darin die Zentrallinie einzeichnen. Die Karte enthält ein 5'- Koordinaten-Gitter. In der Nähe des westlichen Kartenrandes ist die Marke für 13° 40' beim östlichen - eine für 14° 10'. Er schätzt, dass die Zentrallinie beim westlichen Kartenrand in der Nähe der nördlichen Breite 47° 55' verläuft. Also trifft er folgende Annahmen: **LON** = 13° 40' = 13,666...°; also **L** = 13; **x** = 0.666...
LAT(BEOB) = 47° 55' = 47,91666...°

Damit ergibt sich:

a₀ = 48,0617; **a**₁ = -0,20160; **a**₂ = -0,00530;

a₃ = 0;

LAT(ZENT) = 47,9249

E = 0,920 km

0,92 km entsprechen auf der Karte 9,2 mm. Diese lassen sich bequem auf der Karte entlang des Längengrades 13° 40' vom Schnittpunkt mit dem Breitengrad 47° 55' aus nach Norden abtragen.

Dasselbe für den östlichen Kartenrand ergibt:

LON = 14° 10' = 14,1666; **L** = 14; **x** = 0,1666

LAT(BEOB) = 47° 55' = 47,91666

a₀ = 47,8548; **a**₁ = -0,21217; **a**₂ = -0,00530;

a₃ = 0,0000333

LAT(ZENT) = 47,8193

E = -10,820 km

Auch die 10,82 cm lassen sich bequem vom Koordinatenschnittpunkt aus nach Süden einzeichnen. Nachdem er die beiden Punkte in der Karte eingetragen hat, kann er sie mit einer Geraden verbinden. Zur Kontrolle berechnet er noch den Punkt.

LON = 14° , LAT(BEOB) = 47° 50' = 47,8333

Das ergibt:

LAT(ZENT) = 47,8548

E = 2,385 km.

Befriedigt stellt er fest, dass bei einer so kleinen Karte der Punkt innerhalb der Zeichengenauigkeit auf der Geraden liegt. Bei einer breiteren Karte und einer hohen Zeichengenauigkeit kann es nötig werden, die Zentrallinie in zwei oder mehr Schritten, von Westen bis zur Mitte und von der Mitte bis zum östlichen Rand zu zeichnen.

Zusammenfassung

In einer Tabelle werden ausser den Koordinaten der Zentrallinie auch noch die Koeffizienten für die Interpolation mit einem Polynom dritten Grades angegeben. Auch die Formeln, in welcher Richtung die Zentrallinie verläuft und in welchem Abstand sie sich befindet, werden angegeben. Im Anhang ist ein Taschenrechnerprogramm enthalten, mit dem die Berechnungen durchgeführt werden können. An zwei Beispielen wird gezeigt, wie alles benutzt werden kann.

ERWIN SCHLATTER

In der Ey 85, CH-8047 Zürich

Bibliographie

FRED ESPENAK AND JAY ANDERSON, *Total Solar Eclipse of 1999 August 11*, NASA Reference Publication 1398

E. Länge	N. Breite			
L	a0	a1	a2	a3
-1	49,9237			
0	49,8500	-0,07793	-0,00425	-1,67E-05
1	49,7678	-0,08645	-0,00430	-5,00E-05
2	49,6770	-0,09525	-0,00445	0,00E+00
3	49,5773	-0,10408	-0,00445	-6,67E-05
4	49,4687	-0,11328	-0,00465	3,33E-05
5	49,3508	-0,12237	-0,00455	-8,33E-05
6	49,2238	-0,13183	-0,00480	3,33E-05
7	49,0872	-0,14122	-0,00470	-8,33E-05
8	48,9412	-0,15098	-0,00495	3,33E-05
9	48,7853	-0,16068	-0,00485	-6,67E-05
10	48,6197	-0,17062	-0,00505	-3,33E-05
11	48,4440	-0,18085	-0,00515	-5,76E-19
12	48,2580	-0,19110	-0,00515	-5,00E-05
13	48,0617	-0,20160	-0,00530	0,00E+00
14	47,8548	-0,21217	-0,00530	-3,33E-05
15	47,6373	-0,22283	-0,00540	-6,67E-05
16	47,4090	-0,23393	-0,00560	3,33E-05
17	47,1695	-0,24495	-0,00550	-5,00E-05
18	46,9190	-0,25610	-0,00565	-5,00E-05
19	46,6572	-0,26763	-0,00580	3,33E-05
20	46,3838	-0,27905	-0,00570	-5,00E-05
21	46,0990	-0,29065	-0,00585	-6,78E-21
22	45,8025	-0,30232	-0,00585	-3,33E-05
23	45,4943	-0,31415	-0,00595	-5,83E-19
24	45,1742	-0,32603	-0,00595	-1,67E-05
25	44,8422	-0,33802	-0,00600	1,67E-05
26	44,4982	-0,34995	-0,00595	5,76E-19
27	44,1423	-0,36185	-0,00595	-5,76E-19
28	43,7745	-0,37377	-0,00595	1,67E-05
29	43,3948			
30	43,0033			

Tabelle 1: Totale Sonnenfinsternis vom 11. August 1999 - Zentrallinie

Taschenrechnerprogramm

■ Das Programm wurde für einen Taschenrechner HP-20S von Hewlett Packard geschrieben. Der HP-20S arbeitet mit algebraischer Notation. Es sollte nicht all zu schwierig sein, ein äquivalentes Programm für ein Produkt eines andern Herstellers zu erstellen.

Masseinheiten: Winkel, Längen- und Breitengrade in dezimaler 90° -Teilung [Grad]. Längen: in Kilometern km.

Notationen: Beschriftungen von Tasten sind unterstrichen. Unterbrochene Unterstreichungen bedeuten, dass eine Tastenfolge nötig ist. Aus drucktechnischen Gründen werden die folgenden Beschriftungen wie hier gezeigt dargestellt:

⇒ bedeutet Umschaltung auf die gelben Funktionen.

⇐ bedeutet Umschaltung auf die blauen Funktionen.

Beim «Programmcode» in der Spalte «Beschreibung» bedeutet ein vertikaler Balken am linken Rand, dass die Beschreibung für eine ganze Gruppe von Anweisungen gilt.

– Speicherbelegung

R0 a0 aus Tabelle 1 entnehmen

R1 a1 aus Tabelle 1 entnehmen

R2 a2 aus Tabelle 1 entnehmen

R3 a3 aus Tabelle 1 entnehmen

R4 AZI Azimut der Zentrallinie

R5 E Entfernung der Zentrallinie in nördlicher Richtung

R6 LAT(ZENT) Geographische Breite des Schnittpunktes der Zentrallinie mit LON.

R7 ABS Abstand der Zentrallinie vom Punkt LON, LAT(BEOB). Während der Berechnungen wird R7 für x verwendet.

R8 LON geographische Länge

R9 LAT(BEOB) geographische Breite des Ausgangspunktes, auch als Beobachter- Standort bezeichnet.

– Ablauf

1. Überzeugen Sie sich, dass der Taschenrechner für das Rechnen mit der 90°- Teilung eingestellt ist. Nötigenfalls die Tasten ⇒ DEG betätigen.

2. Die Eingabewerte in die Speicher R0, R1, R2, R3, R8 und R9 ablegen. Diese sind am Programmende unverändert erhalten.

3. Das Programm mit XEQ A starten.

4. Anzeigen: Beim 1. Stop wird LAT(ZENT) angezeigt, die Geographische Breite der Zentrallinie. Das Programm mit R/S weiterlaufen lassen. Beim 2. Stop wird E angezeigt, die Entfernung der Zentrallinie in nördlicher Richtung. Programm mit R/S weiterlaufen lassen. Beim 3. Stop wird AZI angezeigt, das Azimut der Zentrallinie. Programm mit R/S weiterlaufen lassen. Beim Programm-Ende wird ABS, der Abstand von der Zentrallinie angezeigt.

5. Die zuvor angezeigten Ergebnisse sind nun in den Speichern R4, R5, R6 und R7 vorhanden.

Tastenfolge	Anzeige	Beschreibung
-> PRGM	00	Umschalten in den Programm-Modus
-> CLPRGM	00	Programmspeicherlöschen
-> LBL A	01- 61 41 A	Programmmanfang Label A
RCL 8	02- 22 8	Recal Reg. 8, LON Laden
-> FP	03-6145	Fractional Part=x
STO 7	04-21 7	x im Reg.7 Speichern
(05- 33	Polynom
{	06-33	((a3x+a2)x+a1)x+a0
x	07- 55	berechnen
RCL 3	08-22 3	
±	09- 75	
RCL 2	10- 22 2	
(11-34	
x	12-55	
RCL 7	13-22 7	
±	14-75	
RCL 1	15- 22 1	
(16-34	
x	17-55	
RCL 7	18-22 7	
±	19-75	
RCL 0	20-22 0	
≡	21-74	
STO 6	22-21 6	LAT(ZENT) abspeichern
R/S	23- 26	Stop zum Ablesen von LAT(ZENT)
(24- 33	LAT(BEOB) subtrahieren
-	25- 65	
RCL 9	26-22 9	
)	27- 34	
:	28- 45	in km umrechnen entspricht Multiplikation mit 111,111
.	29- 73	
0	30- 0	
0	31- 0	
9	32- 9	
≡	33-74	
STO 5	34-21 5	Abspeichern in R5
R/S	35- 26	Stop, E Entfernung der Zentrallinie Anzeigen
(36-33	(3a3x+2a2)x+a1
3	37- 3	
x	38-55	
RCL 3	39-22 3	
x	40-55	
RCL 7	41-22 7	
±	42-75	
2	43- 2	
x	44-55	
RCL 2	45- 22 2	
)	46- 34	
x	47- 55	
RCL 7	48-22 7	
±	49-75	
RCL 1	50- 22 1	
≡	51- 74	= LAT(ZENT)'
STO 4	52- 21 4	zwischenspeichern in R4
RCL 6	53- 22 6	AZI = arctg (cos (LAT)/LAT')
COS	54- 24	
.	55-45	
RCL 4	56- 22 4	
≡	57-74	
<- ATAN	58-51 25	
STO 4	59-21 4	AZI speichern in R4
0	60- 0	prüfen ob AZI < 0
INPUT	61- 31	
RCL 4	62- 22 4	
-> x<=y	63-61 42	
<- GTO 0	64- 51 41 0	falls AZI> 0 die folgenden Anweisungen überspringen
±	65- 75	AZI = AZI + 180
1	66- 1	
8	67- 8	
0	68- 0	
-> LBL 0	69- 61 41 0	Label für Sprungziel
≡	70- 74	
STO 4	71- 21 4	AZI speichern in R4
R/S	72- 26	Azimet anzeigen
SIN	73- 23	Abstand der Zentrallinie vom Beobachter berechnen
x	74- 55	
RCL 5	75- 22 5	
≡	76-74	
STO 7	77-21 7	ABS in R7 speichern
-> RTN	78- 61 26	Programmende Return
<- SHOW	E339	Prüfsumme
<- PRGM		Programmiermodus verlassen

First Announcement of the 35th International Astronomical Youth Camp 1999

Total Solar Eclipse in Hungary

1st August - 22 August 1999

The International Astronomical Youth Camp (IAYC) 1999 will take place in a pleasant castle in the small town of Vep, near Szombathely in Hungary.

On Wednesday, 11 August 1999 a total eclipse of the sun will be visible from within a narrow corridor which crosses Europe. The camp house is located only a few kilometers from the central line of the eclipse. At 12.50 local time we will be able to observe the totality for 2 minutes and 22 seconds near the hostel. This is one of the longest durations of the totality along the entire central line.

The camp is about more than observing the solar eclipse. As a participant you join one of the eight working groups – together with other young people – working on astronomical projects. The projects vary from night time observations to theoretical problems, depending on your own interests. The working groups are led by young scientists from the IAYC team. The subjects range from practical to theoretical topics, including the solar system, astrophysics, cosmology, deep sky, ancient astronomy and others. The complete list of working groups will be announced in December 1998.

Apart from the astronomical programme, there are many non-astronomical activities such as group games, sporting events, singing evenings, hiking tours and an excursion. Since it is an international camp, the camp language will be English. The accommodation for IAYC 1999 will be a small castle that offers plenty of space for all participants and working groups, as well as our own dark-room.

Every year there are participants from at least 12 different countries. Anyone between the ages of 16 and 24 who is able to communicate in English may participate in the IAYC. The total fee for accommodation, full board and the whole three-week programme, including the excursion, will be in the range of 600 to 700 DM (330 to 380 USD). The exact price will be known in December 1998. Interested persons from countries with non-convertible currencies can contact the organisation for special arrangements.

If you are interested in participating, further information is available at our website

<http://www.iayc.org/>

or you can request – free of charge – an information booklet including an application form from:

**IWA e. V. c/o GWENDOLYN MEEUS, Parkstraat
91, 3000 Leuven/Belgium
info@iayc.org**