Sonnenkompass

Jürgen Womser-Schütz, https://github.com/JW-Schuetz

1 Fragestellung

Wir genau ist die verbreitete Methode, die Nord-Richtung per Sonnenstand zu bestimmen?

2 Methodenbeschreibung

- einen Stab senkrecht in die Erde stecken
- das Ende des Schattens des Stabes mit einen Stein markieren
- einige Zeit abwarten bis der Stabschatten weiter gewandert ist
- das neue Schattenende des Stabes mit einem zweiten Stein markieren.

Man erhält die Nordrichtung mittels der folgenden Regeln (R1, R2, R3)

- 1. der Schatten des Stab-Endes bewegt sich auf der Verbindungsgeraden der beiden Steine
- 2. die Nordrichtung ist orthogonal zur Verbindungsgeraden
- 3. auf der Nordhalbkugel der Erde zeigt der Schatten Richtung Norden, auf der Südhalbkugel Richtung Süden.

3 Problemformulierung

Es werden kartesische Koordinaten (x_1, x_2, x_3) verwendet, wobei das Koordinatenpaar (x_1, x_2) die Ekliptikalebene aufspannt, der Ursprung des Koordinatensystems ist der Erdmittelpunkt (siehe dazu die Problemskizze in Abbildung 1).

Es werden die folgenden Annahmen getroffen:

- die Sonne sei durch einen Punktstrahler darstellt
- \bullet die Sonne habe den Abstand R_S von der Erde
- \bullet die Erde habe ideale Kugelgestalt mit dem Radius R_E
- ullet im Punkt P der Erdoberfläche befinde sich der Stab der Länge L
- die Erd-Rotationsachse habe einen Neigungswinkel ϕ zur x_3 -Achse
- die Erdoberfläche um den Stab wird durch eine Tangentialebene [1] an die Erdkugel angenähert.

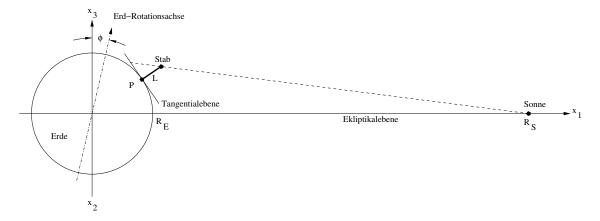


Abbildung 1: Problemskizze

Einfluss der Erd-Rotationsachse

Die Erde rotiert um ihre Rotationsachse. Durch diese Rotation werden Punkte der Erdoberfläche auf andere Punkte der Erdoberfläche abgebildet. Diese Abbildung wird in Abhängigkeit des Drehwinkels α durch die Drehmatrix D_{α} beschrieben. Der Drehwinkel α durchläuft innerhalb eines Tages die Werte von 0 bis 2π .

Diese Drehmatrix ist durch

$$D_{\alpha} = \begin{pmatrix} n_1^2 \left(1 - \cos \alpha \right) + \cos \alpha & n_1 n_2 \left(1 - \cos \alpha \right) - n_3 \sin \alpha & n_1 n_3 \left(1 - \cos \alpha \right) + n_2 \sin \alpha \\ n_2 n_1 \left(1 - \cos \alpha \right) + n_3 \sin \alpha & n_2^2 \left(1 - \cos \alpha \right) + \cos \alpha & n_2 n_3 \left(1 - \cos \alpha \right) - n_1 \sin \alpha \\ n_3 n_1 \left(1 - \cos \alpha \right) - n_2 \sin \alpha & n_3 n_2 \left(1 - \cos \alpha \right) + n_1 \sin \alpha & n_3^2 \left(1 - \cos \alpha \right) + \cos \alpha \end{pmatrix}$$

gegeben [2]. Dabei ist

$$\underline{n} = \begin{pmatrix} n_1 \\ n_2 \\ n_3 \end{pmatrix}$$

ein Einheitsvektor, der Richtung und Orientierung der Rotationsachse definiert. In dieser Arbeit soll die Rotationsachse, so wie in Abbildung 1 dargestellt, in der (x_1, x_3) -Ebene liegen. Es wird gewählt

$$n_1 = \sin \phi$$

$$n_2 = 0$$

$$n_3 = \cos \phi$$

Literatur

- $[1] \ https://de.wikipedia.org/wiki/Tangentialebene$
- [2] https://de.wikipedia.org/wiki/Drehmatrix