

$$R_P = 6364730.7 \text{ m}$$

III.3.2. der gesamte Refraktionswinkel Θ (aus zwei Teilen Θ_a und Θ_b be-
rechenbar, wie in III.1. beschrieben)

III.3.2.1. Die Berechnung des Winkels Θ_b erfolgt durch das Integral (12a)

(s. VII.1.), und wird mit dem Rechenprogramm durchgeführt. Da, wie schon erwähnt, die Lichtkurve beliebig umkehrbar ist, kann angenommen werden, daß der Beobachter sich in P_S auf der Erdoberfläche befindet, und einen Lichtstrahl vom Punkt P empfängt. Es ist dann dort die beobachtete Zenitdis-

tanz dieses Lichtstrahls $\zeta_0 = 90^\circ$. Die Integrationshöhe ist $h' = 3262.6 \text{ m}$. Es war die Erde in I. Näherung eine Kugel, sodaß zunächst angenommen

wird: $\varphi_P \approx \varphi_P$ und damit $R_P \approx R_P = 6364730.7$. Diese drei Größen werden jetzt zusammen mit den in III.2 festgelegten physikalischen Größen

$P_0 \cdot T_0 \cdot P_{W.O.} \cdot v$ als Eingabewerte für das Rechenprogramm verwendet. Es wird dann:

$$\Theta_b = -0^\circ 18' 35''$$

III.3.2.2. Die Berechnung des Winkels Θ_a des Lichtstrahls von S nach P_S

erfolgt wie in III.3.2.1.: Der Beobachter kann wieder in P_S angenommen werden, er empfängt jetzt einen Lichtstrahl der von der Sonne kommend in

S in die (für die Strahlenrechnung wirksame) Erdatmosphäre eintritt. Die Integration (12a) ist also über die Gesamthöhe $H = 86000 \text{ m}$ zu verstehen,

die Zenitdistanz für einen Beobachter in P_S ist wieder $\zeta_0 = 90^\circ$. Die Be-

rechnung von (12a) liefert mit diesen Werten:

$$\Theta_a = -0^\circ 32' 40''$$

Der gesamte Refraktionswinkel des Lichtstrahls auf dem Weg von S nach P

ist daher der aus den beiden, in III.3.2.1. und III.3.2.2. berechneten Anteilen zusammengesetzte Winkel:

$$\Theta = -0^\circ 51' 15''$$

III.3.3. die "wahre" Zenitdistanz $\zeta_{P,W}$ des Lichtstrahls in P zum Zeitpunkt des

dortigen Sonnenunterganges

III.3.3.1. Geometrische Zusammenhänge in der Skizze S.51: Die Form der

Lichtkurve ist in guter Näherung eine flache Kreisbahn (Krümmungsradius $\approx 10^9 \text{ m}$). Es kann dann direkt abgelesen werden: $\omega_1 = \Theta_b / 2$. Aus dem

$\Delta A P P_S$ findet man damit:

$$\beta_1 = \arcsin \left(\frac{R_{P_S}}{R_P + h} \cdot \cos \omega_1 \right)$$

und $\tau_P = 90^\circ - \omega_1 - \beta_1$

Aus dem $\Delta P M_1 M_2$: $\zeta_P = 90^\circ + \tau_P + \Theta_b$
Aus dem $\Delta P M_3 M_4$: $\zeta_{P,W} = \zeta_P - \Theta$

Hier ist nun R_{P_S} noch unbekannt. Es war jedoch in I. Näherung angenommen worden (s.o.), daß die Erde eine Kugel ist, also $R_P \approx R_P = 6364730.7 \text{ m}$