

folgt

$$\cotg t_s - \cotg t_n = 2 \cos \Phi \cotg a_s,$$

so daß

$$\sin \Phi \sin a_s (d\bar{U}_s - d\bar{U}_n) = \frac{[m'']}{n} \cdot 2 \sin \Phi \cos \Phi \cos a_s$$

wird; in Bogensekunden wird schließlich

$$d\varphi = -d\Phi = -\frac{[m'']}{2n} \sin 2\varphi. \quad (31)$$

3. *Der Einfluß der täglichen Aberration.* Führt man die Verbesserungen wegen der täglichen Aberration

$$\begin{aligned} d\alpha \sin p &= + 0,322 \sin \Phi \cos t, \\ d\phi &= - 0,322 \sin \Phi \sin t \cos p \end{aligned}$$

in die Beziehung (32), in der alle Verbesserungen außer den von der Rektaszension und der Poldistanz abhängigen gleich Null gesetzt sind, ein:

$$\begin{aligned} (\cos a_s - \cos a_n) d\Phi &= - \sin q_s d\alpha_s \sin p_s + \cos q_s d\phi_s \\ &+ \sin q_n d\alpha_n \sin p_n - \cos q_n d\phi_n \end{aligned}$$

und berücksichtigt, daß

$$\cos t \sin q + \sin t \cos q \cos p = \sin a \cos z$$

ist, so erhält man

$$(\cos a_s - \cos a_n) d\Phi = - 0,322 \sin \Phi \cos z (\sin a_s - \sin a_n);$$

es wird also $d\Phi = 0$, wenn $a_s + a_n = 180^\circ$.

Zusammenstellung der Reduktionsformeln

Sind

- U_s, U_n die beobachteten Uhrzeiten,
- α_s, α_n die Rektaszensionen
- δ_s, δ_n die Deklinationen der Sterne,
- n_s, n_n die Blasenmitten,
- p_0 der Parswert des Niveaus in Bogensekunden,
- u die Uhrkorrektur,

so erhält man die Polhöhe $\varphi = 90^\circ - \Phi$ aus der Durchrechnung des folgenden Systems:

$$t_s = U_s + u - \alpha_s; \quad t_n = U_n + u - \alpha_n;$$

$$\frac{1}{N} = 2 \cos \frac{\delta_s + \delta_n}{2} \sin \frac{\delta_n - \delta_s}{2};$$

$$\operatorname{tg} \varphi' = N (\cos \delta_s \cos t_s - \cos \delta_n \cos t_n)$$

$$\varphi = \varphi' \pm \frac{(n_s - n_n) p_0}{\cos a_s - \cos a_n} \begin{pmatrix} + \text{Nullstrich außen} \\ - \text{Nullstrich innen} \end{pmatrix};$$

Die rechte Seite ist noch durch die Korrektur $d\varphi$ nach Beziehung (31) zu ergänzen, wenn die Berechnung mit den Mittelwerten \bar{U}_s und \bar{U}_n der Uhrzeiten durchgeführt wurde.