

## I.

Der Gebrauch der I. II. III. Tafel ist auf der Seite 18 auseinander gesetzt.

## II.

Um die IV. V. und VI. Tafel zu gebrauchen, mögen folgende Beispiele dienen. Es sey die scheinbare Zenithdistanz  $Z = 88^\circ 43' 26''$

der Barometerstand  $B = 28'',574$  par. Zoll

der innere Therm. St.  $\tau' = + 3^\circ,4$  R.

der äußere Therm. St.  $\tau = - 10,5 -$

So ist Taf. IV.  $\log. r = 3,1570\dots$   $m = 0,052$   $n = 0,415$

Taf. V. u. VI.  $b + t' = 0,0085$   $B$  gibt  $b = 0,0088$

$T$  gibt  $t = 0,0212$

$t = 0,0212$   $T' \dots t' = -0,0003$

$m(b + t') = 0,0004$   $b + t' = 0,0085$

$nt = 0,0088$

$\log. r' = 3,1959$

wahre Refraktion  $\dots r' = 1570'',0.$

## III.

Die VII. u. VIII. Tafel wird bei Reduktion von Sonnen- und Sternbeobachtungen gebraucht. Ist z. B. die beobachtete Höhe des obern Sonnenrandes vom Collimationsfehler des Instrumentes befreit

$39^\circ 13' 45'',37;$

Refraktion  $= - 1 9,32$

Veränd. d. Abweich.  $= - 10,73$

Stundenw.  $11' 0'',46$  gibt Taf. VIII.

$237'',9 \times \log. m = + 3 13,86$  (S. 24.)

Mittagshöhe d. ob.  $\odot$  Randes  $= 39 15 39,18$

Halbmesser der  $\odot \dots = - 15 59,13$

Parallaxe der  $\odot \dots = + 6,55$  (Taf. VII.)

Abweichung der  $\odot$  südl.  $= + 0 13 35,56$

Aequatorshöhe  $\dots = 39 13 22,15$