

$$\begin{array}{l}
 \text{log. tg. } p = 1^\circ 37' 48'',93 = 8.4542509 \\
 \text{log. cos. } t = 43^\circ 49' 27,48 = 9.8582164 \\
 \hline
 \text{log. tg. } x = 1^\circ 10' 34,78 = 8.3124673 \\
 \text{log. cos. } x \dots \dots = 9.9999085 \\
 \text{log. cos. } z = 38^\circ 3' 39'',37 = 9.8961709 \\
 \hline
 & & & 9.8960794 \\
 \text{log. cos. } p \dots \dots = 9.9998244 \\
 \hline
 \text{log. cos. } (\psi - x) = 38^\circ 2' 48,35 = 9.8962550 \\
 x = 1^\circ 10' 34,78 \\
 \hline
 \text{Aequatorshöhe } \psi = 39^\circ 13' 23,13 \\
 \text{Polhöhe } \varphi = 50^\circ 46' 36,87.
 \end{array}$$

Um von den im Schlosse Tetschen von mir am 26ten und 27ten Sept. 1823 angestellten Beobachtungen des Nordsternes eine Ubersicht zu erhalten, führe ich selbe, und die daraus berechneten Aequators- und Polhöhe an.

Am 26ten Sept. 1823.

	Wendung des Kreises.	Zenithdistanz.	Sternzeit.
I.	Oestlich . . .	38° 22' 57'',5	— 22 ^h 3' 15'',55
II.	Oestlich . . .	38 22 20,0	— 22 4 58,84
III.	Oestlich . . .	38 21 45,0	— 22 6 35,10
IV.	Westlich . . .	37 41 22,5	— 22 8 50,47
V.	Westlich . . .	37 40 47,5	— 22 10 27,82
VI.	Westlich . . .	37 40 5,0	— 22 12 56,13.

	Collimationsfehler.	Refrakt.	Verbesserung wegen den Stand der Libelle.
I.	— 20' 0'',77	+ 45'',68	— 2'',04
II.	— 19 57,82	45,66	— 1,70
III.	— 19 51,32	45,66	— 1,02
IV.	— 19 51,32	44,53	— 1,02
V.	— 19 57,82	44,53	— 1,70
VI.	— 20 0,77	44,51	— 2,04.