

*Bestimmung der Länge durch Beobachtungen der Sonnenfinsternisse.* §. 176.

Beobachtung der Sonnenfinsternisse, gefärbte Gläser, u. s. w. §. 177.

Reduction dieser Beobachtungen auf den Mittelpunct der Erde. §. 178. 179.

Gestalt der Erde, Berechnung der verbesserten oder geocentrischen Breite und des Halbmessers für einen gegebenen Ort. §. 180. 181. 182.

Unterschied zwischen der beobachteten und geocentrischen Breite durch eine Reihe ausgedrückt. §. 183.

Der Halbmesser der Erde durch eine Reihe ausgedrückt. §. 184.

Aus der Schiefe der Ecliptic, der geraden Aufsteigung und Abweichung die Länge und Breite zu finden. §. 185.

Berechnung der Länge und Höhe des Neunzigsten. §. 186.

Berechnung der Parallaxen. §. 187.

Abkürzung der dazu erforderlichen Formeln. §. 188.

H. Cagnoli's und H. Gersiners Formeln. §. 189.

Berechnung der Parallaxen ohne Berechnung des Neunzigsten. §. 190.

Berechnung der wahren Zusammenkunft des Monds mit der Sonne aus dem scheinbaren Abstand ihrer Mittelpuncte. §. 191.

Differentialformeln zur Bestimmung des Einflusses, welchen kleine Fehler der bey der Rechnung zum Grunde gelegten Elemente auf die Zeit der Zusammenkunft haben. §. 192.

*Anwendung der Methode, die Länge durch Sonnenfinsternisse zu bestimmen, auf Beobachtung der Sonnenfinsternis d. 5 Sept.*

1793. §. 194.

Bestimmung der Zeit der wahren Zusammenkunft aus Beobachtungen des H. Grafen von Brühl in Harefeld. §. 195.

Aus der Beobachtung des H. von Zach in Gotha. §. 196.

Mittagsunterschied beyder Beobachtungsorter. §. 197.

Vergleichung der Mondstafeln mit den Beobachtungen. §. 198.

Bestimmung der Zeit der wahren Zusammenkunft durch Berechnung mikrometrischer Messungen. §. 199.

Ver-