

ziehungskraft die Bahn des Kometen in der Art verkürzt wird, daß Letzterer der Erde um einen Monat vorausgehen wird, welches nicht geschehen würde, wenn der Komet im Jahre 1829 im Stande seiner Sonnennähe dem Jupiter nicht so nahe gekommen wäre.

Es ist im Eingange gegenwärtiger Erklärung gesagt worden, daß dieser Komet seinen Lauf in einer Elypse beschreibt; sohin liegt sein Centrum auch nicht in der Mitte derselben, sondern mehr vor- oder rückwärts, gegen einem oder dem andern Pole der Elypse zu. Eine solche Lage seines Mittelpunctes wird excentrisch genannt. Diese bei Kometen oft sehr große Excentricität muß sich immer mehr und mehr eine Kreisform bildend, vermindern.

Diese, sowohl von dem ungleichen Verhältnisse der Schwung- und Anziehungskraft, wie vielleicht auch von dem im Weltraume verbreiteten dünnen Stoffe, oder der Sonnenatmosphäre, in welcher die Kometen sich oft bewegen, herrührende Veränderung zeigt sich durch vielfältig angestellte Rechnungen dahin bewährt, daß ein solcher Widerstand wirklich die Excentricität fortdauernd mindern könne.

Je dichter jedoch ein Weltkörper ist, in desto unbedeutenderem Grade findet eine solche Veränderung in seiner Bahn Statt. So hat man auch seit Jahrtausenden keine Veränderung in den Bewegungen unserer Erde auf