



Abend:

Zeitung.

75.

Freitag, am 27. März 1840.

Dresden und Leipzig, in Commission in der Arnoldischen Buchhandlung.

Gedruckt in der Buchdruckerei des Verlags-Comptoirs in Grimma.

Verantw. Redacteur: C. G. Th. Winkler (Th. Hrn.).

Neue natur- und gewerbwissenschaftliche Berichte *).

Von Dr. Nürnbergger.

Nr. 4.

Ich muß meinen dießmaligen Spruch genau bei demselben, immer wichtiger werdenden Gegenstande anfangen, mit dem ich meinen vorigen Bericht beschloßen habe: bei dem Kometen. Der fleißige Observator an der Berliner Sternwarte Galle hat am 25. des vorigen Monats (Januar — ich schreibe den gegenwärtigen Bericht im Februar) schon wieder einen neuen Kometen entdeckt, und dieses Gestirn ist, wie man mir eben meldet, am 4. dieses Monats (Februar) auch bereits zu Wien beobachtet worden. Bei dieser letzteren Beobachtung fand sich die gerade Aufsteigung dieses neuen, oder zweiten Galle'schen Kometen = 340 Grad, seine nördliche Abweichung = 58 Grad 25 Minuten; seine Bewegung ist rechtläufig.

Meine Leser wissen, daß man die Beobachtung eines Gestirns vollständig nennt, wenn dabei, wie oben, seine gerade Aufsteigung und Abweichung (woraus bekanntlich Länge und Breite sogleich abgeleitet werden können) bestimmt worden sind; Sie erinnern sich ferner, daß es nur drei solcher „vollständigen“ Beobach-

tungen bedarf, um daraus die ganze Laufbahn eines Kometen, und also auch die Himmels-Orte, wo man ihn, während seiner Sichtbarkeit für uns, späterhin wieder zu suchen hat, abzuleiten. Aber das dabei anzuwendende Verfahren, in seinem Detail, ist Ihrem Gedächtnisse wohl entfallen, und ich will Ihnen daher hier eine sehr leichte und einfache Methode dazu angeben. Die Konversation beschäftigt sich jetzt so viel mit den Kometen und den Gefahren, womit diese Himmelskörper unsere Erde bedrohen, daß es für „Herren und Damen von gutem Tone“ unerlässlich wird, eine genauere Kenntniß der Umstände zu besitzen, um darüber mitplaudern zu können.

Bekanntlich beschreiben die Kometen, so gut wie die Planeten unseres Systems, Ellipsen um die Sonne, in deren einem Brennpunkte sich die letztere befindet; diese Kometenbahnen sind aber anderseits von den Bahnen der Planeten darin unterschieden, daß sie sämtlich sehr lange und excentrische Ellipsen bilden, daß sie sich unter allen möglichen Winkeln gegen die Ebene der Erdbahn neigen, und daß sich die Kometen in ihnen bald recht- bald rückläufig bewegen. Bei den Planeten ist dieß, wie meine Leser wissen, anders: ihre elliptischen Bahnen um die Sonne sind nicht sehr excentrisch, wenig geneigt gegen die Ebene der Ekliptik, und die Bewegung der Planeten ist unausnahmentlich rechtläufig. Wir sehen hier also einen generischen Unterschied zwischen den Planeten, die gewisse Regeln des Laufes befolgen, und der Kometen, welche zwar auch in Ellipsen, aber übrigens ganz regel-

*) Vergleiche den vorletzten dieser belehrenden, durch einen stets gleich klaren Vortrag ausgezeichneten Berichte, in Nr. 23 flg. dieser Blätter.

Die Redaction.