in neuerer Zeit entdeckt worden. Dieser Umstand, so wie ihre Kleinheit und bedeutende Entfernung sind die Gründe, weswegen diese Planeten noch wenig bekannt sind.

Juno ♃.

Dieser Planet wurde den ersten September 1803 von Harding entdeckt und hat nach Schröter einen Durchmesser von 475 Meilen. Er bewegt sich in 4 Jahren und 128 Tagen um die Sonne, in einer Bahn, welche gegen die Ekliptik unter einem Winkel von 13° 4½′ geneigt ist. Seine Entfernung von der Sonne beträgt ungefähr 92,000,000 Meilen.

Ceres ♀.

Von den 4 teleskopischen Planeten wurde die Ceres am 1sten Januar 1801 von Piazzi zuerst entdeckt. Ihr Durchmesser, welcher nach Herschel 50 und nach Schröter 475 Meilen betragen soll, ist nicht genau bekannt. Sie durchläuft ihre Bahn um die Sonne in einem Zeitraum von 4½ Jahren. Die Ebene ihrer Bahn bildet mit der Ebene der Ekliptik einen Winkel von 10° 37′ 25″. Ihre Entfernung von der Sonne beträgt ungefähr 95,000,000 Meilen. Sie erscheint als ein Nebelstern, welcher von sehr veränderlichen Nebeln umgeben wird, welches Herschel veranlaßt hat, anzunehmen, daß sie eine Atmosphäre habe.

Pallas ♃.

Sie wurde von Olbers den 28sten März 1802 entdeckt. Schröter gibt ihr einen Durch-

Universitäts- und Landesbibliothek Düsseldorf

messer von 700 Meilen, aber Herschel nur von 50 Meilen. Ihre Bahn ist sehr länglich und unter dem größten Wintel gegen die Ekliptik geneigt, welcher 34° 37′ 30″ beträgt. Die Pallas durchläuft ihre Bahn in dem Zeitraum von 4 Jahren 7 Monaten 11 Tagen. Ihre Entfernung von der Sonne beträgt 96000000 Meilen. Sie hat eine aschgraue Farbe und läßt sich selbst mit den stärksten Instrumenten nur schwer erkennen.

Vesta ⚶.

Die Vesta wurde den 29sten März 1807 von Olbers entdeckt. Sie beschreibt ihre Bahn in 3 Jahren 66 Tagen 4 Stunden, welche sehr unregelmäßig zu seyn scheint und sich unter einem Winkel von 7° 8′ gegen die Ekliptik neigt. Dieser kleine Planet ist sehr wenig bekannt. Herschel hat ihn mit einem stark vergrößernden Instrument beobachtet, aber er ist ihm niemals als eine Scheibe, sondern immer nur als ein leuchtender Punkt erschienen. Man schätzt seine Entfernung von der Sonne auf 81000000 Meilen.

Obgleich man die Dimensionen dieser 4 Planeten noch nicht genau kennt, so kann man doch so viel behaupten, daß sie in Vergleich zu den übrigen Planeten und zu ihrer Entfernung von der Sonne sehr klein sind. Eine andre Abweichung, welche sie darbieten, besteht darin, daß sie sich sehr von dem Thierkreis oder von dem Wege der Planeten entfernen. Diese Betrachtungen haben zu der gewagten Meinung Veranlassung gegeben, daß diese 4 kleinen Planeten vielleicht nichts anders sind, als Theile eines einzigen Planeten, welcher zwischen dem Mars und

Universitäts- und
Landesbibliothek Düsseldorf