ä

Planeten mochten vielleicht die in unfern Beiten entdedten Planeten Ceres, Pallas, Juno und Befta gemacht haben. In der That zeigen diefe fo etwas befonderes, daß fie Berfchel noch nicht mit den Rahmen von Sternen, fondern bloß fternformigen Rorpern, oder Afteroiden belegt hat. find betrachtlich fleiner, als die in ihrer Region be= findlichen Planeten, namlich als Mars und Jupiter; fie haben ein nicht fo bestimmtes angeres Unfeben wie die Planeten , zeigen feine Achfendrehung , vielleicht aber nur deswegen, weil fie nicht groß genug ericheis nen; aber die Lage ihrer Bahnen weicht gu febr von der planetarischen ab. Die Ebenen der Planetenbahnen liegen alle ber Babn bes Sonnenaguators febr nabe, fo daß es fcheint, als batte die Retation der Sonne auf die Lage diefer Bahnen einen gang ent= fchiedenen Ginfing gehabt; die Bahnen diefer Afteroiden aber machen febr betrachtliche Winkel mit der Ebene des Sonnenaguators, faft fo wie die Rometen; und eben diefer Umftand, daß die Bahnen der Rometen fo große Winfel mit der Ebene bes Connenaquators machen, unterscheidet fie febr auffallend von den Planeten. Es ift nicht unwahrscheinlich, daß dieje= nigen Kometen, welche ihre Beharrlichfeit bis ju ihrem Aphelium behaupten, bei der zweiten Annaberung gur Conne weiter gur Ebene des Connenaqua= tors hingezogen werden, und daß eben dieß die Urfade ift, warum man fie nicht mehr fur die vorigen er= fennt, und die Elemente ihrer Bahn fich von jenen fo verschieden zeigen. Gerade biefes aber, als mabr angenommen, icheint auch ju beweifen, daß nur me= nige Rometen fo viel Confifteng haben, daß fie ihr Uphelium erreichen und einen vollen Umlauf machen tonnen; denn bei der ungeheuern Menge von Rome.