

地学



ゼロ塾
著作権者 ゼロからの宅建・公務員塾
無断複製・無断転載等を禁じます。
Copy right@2011ゼロ塾ALL RIGHTS RESERVED

1-2.ケプラー の法則



第一法則：惑星の軌道は楕円で、太陽はその一つの焦点である

第二法則：太陽と惑星を結ぶ直線は、各惑星につき一定時間に等しい面積を描く
※近日点では早いスピード、遠日点では遅いスピード

第三法則：2つの惑星が太陽を一周するのに要する時間の比の2乗は、
太陽から各々の惑星までの平均距離の比の3乗に比例する
※太陽から遠い惑星ほど、公転速度が遅い

重力：引力+遠心力（※遠心力は引力の0.3%程度の弱い力）
引力： $G = G \frac{Mm}{R^2}$

2-2.海風

