

4. 微惑星形成

4.1. Aerodynamic drag on solid particles

円盤内におけるダストに対するガスの抵抗則にはダストのサイズ(半径 r) と周囲のガスの平均自由行程の大小に応じて、2通りのものがある。

- $\left\{ \begin{array}{l} \circ \text{ エプスタイン抵抗 (Epstein Drag)} \\ \circ \text{ ストークス抵抗 (Stokes Drag)} \end{array} \right.$

ダストの運動は、ダスト粒子と中心星の二体問題にガス抵抗をあてはめた式となる。

$$m \frac{d\mathbf{v}}{dt} = -G \frac{M_* r}{r^3} - \mathbf{F}_{\text{drag}}$$

今回は、ガス抵抗 \mathbf{F}_{drag} について考えてみる。

・はじめに、ガス分子の熱速度(～音速) u_{th} は、

$$u_{th} = \sqrt{\frac{8k_B T}{\pi \mu m_H}} \quad [\text{cm/s}] \quad \text{と求まる。}$$

- μ : 平均分子量
- m_H : 水素原子の質量

エプスタイン抵抗

球と仮定したダストの半径 r が cm 以下のとき、 $r < \ell_g$ (ガスの平均自由行程)

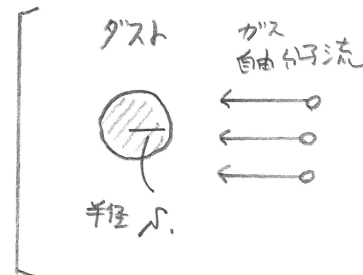
となるとき、

→ 円盤のガスは流体近似ができなくなる。

そのため、ガス分子が粒子的に働くものとして扱う。

このときのエプスタイン抵抗 \mathbf{F}_{drag} は、

$$\mathbf{F}_{\text{drag}} = -\frac{4\pi}{3} \rho r^2 u_{th} \mathbf{v} \quad \text{となる。} \quad (4.5)$$



- ダスト粒子の速度: \mathbf{v} [cm/s]
- ガス速度: ρ [g/cm³]

② イオスタン抵抗の依存性は、簡単に求めることができる。

仮定: ダストに入射したガスは、運動量を全てダストに渡す。

ガス分子を速度 u_{th} で等方的に飛び回る粒子と扱う。

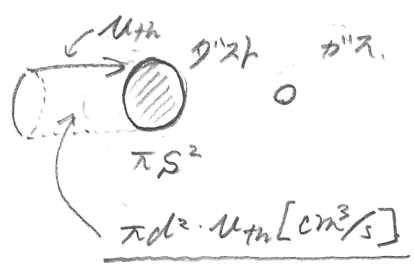
このとき全体のガスは、 v [cm/s] で流れているので、

ガスが与える平均的な単位質量あたりの運動量は、 $\langle u_{th} + v \rangle \sim v$ [cm/s] とする。

$$F_d \sim \left[\begin{array}{l} \text{単位時間あたりにダストに入射する} \\ \text{ガスの体積 [cm}^3/\text{s]} \end{array} \right] \times \left[\begin{array}{l} \text{ガスが与える単位質量} \\ \text{あたりの運動量 [cm/s]} \end{array} \right] \times [\text{ガス密度 [g/cm}^3]]$$

$$\sim \underbrace{(\pi S^2)}_{\text{ダストの断面積}} \cdot \underbrace{u_{th}}_{\text{ガスに対するダストの相対速度}} \times v \times \rho \propto S^2 \rho u_{th} v \quad \left[\frac{\text{g} \cdot \text{cm}}{\text{s}^2} \right] \quad (44)$$

となる。



ガス全体に対するダストの相対速度、

ここで、ダストが持つ運動量: $md \cdot v$ [g·cm/s] と表せる。

ダストがガスの運動量に馬川深さ時間スケール τ_s (stopping time) は、

$$\tau_s = \frac{md \cdot v}{F_d} = \frac{\frac{4\pi \rho_s S^3}{3} v}{\pi S^2 \cdot \rho u_{th} v} \propto \frac{\rho_s S}{\rho u_{th}} \quad \text{となる。} \quad \left[\rho_s: \text{ダストの内部密度 [g/cm}^3] \right]$$

→ イオスタン抵抗では、ダストのサイズ S におて τ_s は異なる。

〃

ストークス抵抗

球と仮定したダストの半径 r が $r > l_g$ のとき.

MMSNモデルだと
 $r \sim$ 数 μm 程度



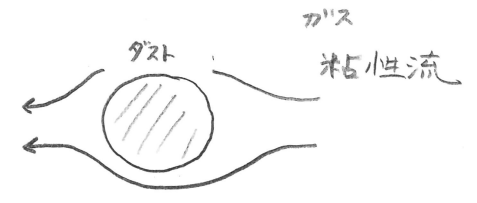
レイノルズ数 (Reynolds number) : Re は

$$Re \equiv \frac{2r v}{\nu_m} \ll 1 \text{ となる.}$$

v : ガスの速度
 ν_m : 動粘性

$Re \ll 1$ のとき、ダストに対するガスは粘性としての近似が必要になる。

→ ダストからみるとガスは流体的に働く。



ガスの流れは粘性流体としてふるまう。

このときのガス抵抗 (ストークス抵抗) は

$$F_D = -\frac{C_D}{2} \pi r^2 \cdot v \quad \text{となる} \quad (4.6)$$

ここで C_D は抵抗係数である。 C_D はレイノルズ数に依存するため。

Weidenschilling (1977) で得られている C_D の表式は

$$C_D \approx \begin{cases} 24 Re^{-1} & (Re < 1) \\ 24 Re^{-0.6} & (1 < Re < 800) \\ 0.44 & (Re > 800) \end{cases}$$

である。

エプスタイン則とストークス則に於けるガス抵抗が等しくなるのは $r = \frac{9}{4} l_g$ であり。

このとき、2つの抵抗則が遷移する。

① ストークス抵抗の依存性は、簡単に求めることもできる。

粘性流体では、物体近傍の流体は、物体と一緒に動くとする。

そのため、

→ 抵抗を受ける断面積が実効的に大きくなる。

そこで、ダスト半径 S の代わりに粘性境界層の厚み $\frac{d}{\text{Re}}$ を用いると、

ストークス抵抗 F_D は、

$$F_D \sim \left[\begin{array}{l} \text{単位時間あたり} \\ \text{にダストに} \\ \text{入射する} \\ \text{ガスの体積} \end{array} \right] \times \left[\begin{array}{l} \text{ガスが与える単位} \\ \text{体積あたりの運動量} \end{array} \right] \times \left[\text{ガス密度} \right]$$

$$\sim \left[\pi \left(\frac{S}{\text{Re}} \right)^2 \cdot v \right] \times v \times \rho$$

$$= \frac{\pi S^2 v^2 \rho}{\text{Re}} \quad \text{となる。}$$

ここで、レイノルズ数 $\text{Re} \sim \frac{d v}{\nu_m} \sim \frac{d v}{l_g \cdot v_{th}}$ とする。

$\left\{ \begin{array}{l} v : \text{ガスの流体速度} \\ v_{th} : \text{ガスの熱運動速度} \\ (\sim \text{音速}) \end{array} \right.$

このときのダストがガスの運動量に馬鹿染み時間スケール τ_s は、

$$\tau_s = \frac{m_d \cdot v}{F_D} = \frac{\left(\frac{4}{3} \right) \rho_s \cdot S^3 \cdot v}{\frac{\pi S^2 \rho \cdot v^2}{\text{Re}}} \sim \frac{\rho_s S}{\rho v} \text{Re} = \frac{\rho_s \cdot S^2}{\rho v_{th} \cdot l_g} \quad [s] \quad \text{となる。}$$

ここで、平均自由行程 l_g は、

$$l_g = \frac{1}{\sigma n_g} \propto \frac{1}{\rho} \quad \text{なので、}$$

$\left\{ \begin{array}{l} \sigma : \text{ガスの断面積} [cm^2] \\ n_g : \text{ガスの数密度} [1/cm^3] \end{array} \right.$

$$\tau_s \propto \frac{\rho_s \cdot S^2}{v_{th}} \quad \text{となり、ガス密度} \rho \text{ に依存しない結果となる。}$$