

2. Modèle d'une tornade

1. Le vecteur tourbillon est défini tel que $\vec{rot} \vec{v} = 2 \cdot \vec{\Omega}$. D'autre part l'écoulement est supposé incompressible, donc $div \vec{v} = 0$.

On peut identifier ces relations au cas du champ magnétique crée par une distribution de courant : $\left| \begin{array}{l} \vec{rot} \vec{B} = \mu_0 \vec{j} \\ div \vec{B} = 0 \end{array} \right.$ et

$$\oint \vec{B} \cdot d\vec{l} = \mu_0 \iint \vec{j} \cdot d\vec{S}$$

On a donc de même $\oint \vec{v} \cdot d\vec{l} = 2 \cdot \iint \vec{\Omega} \cdot d\vec{S}$, applicable sous réserve de conditions de symétrie et d'invariance que l'on doit étudier.

On observe bien une invariance par rotation d'angle θ ce qui permet d'en déduire que

$$\left| \begin{array}{l} r \leq a : 2 \cdot \pi \cdot r \cdot v(r) = 2 \cdot \Omega_0 \cdot \pi \cdot r^2 \\ r > a : 2 \cdot \pi \cdot r \cdot v(r) = 2 \cdot \Omega_0 \cdot \pi \cdot a^2 \end{array} \right.$$

On en déduit le champ des vitesses : $\vec{v} = \left| \begin{array}{l} r \leq a : \Omega_0 \cdot r \\ r > a : \frac{\Omega_0 \cdot a^2}{r} \end{array} \right.$

2. On a alors dans ce cas $r \geq a \forall r \neq 0$, et par conséquent $v(r) = \frac{\Omega_0 \cdot a^2}{r} = \frac{\Gamma}{2 \cdot \pi \cdot r}$.

On peut remarque que $\Phi = \frac{\Gamma \cdot \theta}{2 \cdot \pi} + C^{te}$ constitue bien un potentiel des vitesses.

Ce potentiel n'a de signification que localement car on remarque que $\Phi(2\pi) \neq \Phi(0)$ alors qu'il s'agit du potentiel pour un même point...

1. Perte de charge

1. Si on néglige les effets de la pesanteur : symétrie du problème $\vec{v} = v(r, z) \cdot \vec{u}_z$.

2. Or le fluide est incompressible donc $div \vec{v} = 0$ soit $\frac{\partial v}{\partial z} = 0$ donc $\vec{v} = v(r) \cdot \vec{u}_z$.

3. $\vec{a} = \frac{D\vec{v}}{dt} = (\vec{v} \bullet \overrightarrow{grad}) \vec{v} + \frac{\partial v}{\partial t} = \frac{1}{2} \cdot \overrightarrow{grad}(v^2) - \vec{v} \wedge \vec{rot} \vec{v} + \frac{\partial v}{\partial t} = v(r) \cdot \frac{\partial}{\partial z} \cdot v(r) \cdot \vec{u}_z + \frac{\partial v}{\partial t} = 0$

4. $\overrightarrow{grad}(p) \equiv \eta \Delta \vec{v}$ ce qui donne $\frac{dp}{dz} = \eta \frac{1}{r} \frac{d}{dr} \left(r \cdot \frac{dv}{dr} \right) = C^{te} = A$ car c'est du type $f(z) = g(r)$.

$$p(M) = p_1 - \frac{p_1 - p_2}{L} \cdot z$$

5. $\frac{dv}{dr} = -\frac{p_1 - p_2}{2 \cdot \eta \cdot L} \cdot r + \frac{A}{r}$ d'après la relation précédente. Donc $v(r) = -\frac{p_1 - p_2}{2 \cdot \eta \cdot L} \cdot r^2 + A \cdot L \ln r + C^{te}$

Comme $\left\{ \begin{array}{l} v(r=0) \neq \infty \rightarrow A = 0 \\ v(R) = 0 \rightarrow v(r) = -\frac{(p_1 - p_2) \cdot R^2}{2 \cdot \eta \cdot L} \cdot \left(1 - \frac{r^2}{R^2} \right) \end{array} \right.$

6. $Q = \iint \vec{v} \cdot d\vec{S} = K \cdot \frac{\pi \cdot R^4}{8 \cdot \eta}$ Poiseuille

7. $R = \frac{\Delta p}{Q} \equiv \frac{\Delta V}{I}$ d'où $R_H = \frac{8 \cdot \eta \cdot L}{\pi R^4}$