# Le cycle de l'eau dans le manteau terrestre apport de la modélisation numérique

#### Guillaume RICH/ARD

sous la direction de Marc MONNEREAU et Michel RABINOWICZ

Le 17 décembre 2003 Observatoire Midi-Pyrénées

### Convection mantellique et tectonique des plaques



#### Zone de subduction : une porte d'entrée



D'après Schmidt & Poli, Earth. Planet. Sci. Lett., 1998

Introduction

### Quelques effets de l'eau dans le manteau

- ✤ Sur la température de fusion
- Sur les changements de phases minéralogiques
- ✤ Sur l'élasticité
- Sur la viscosité
- Sur la rhéologie (water weakening)

## Les différentes formes de l'eau dans le manteau

✤ Dans les fluides

Molécule d'eau H<sub>2</sub>O

## Les différentes formes de l'eau dans le manteau

✤ Dans les fluides

Molécule d'eau H<sub>2</sub>O

Dans les minéraux hydratés

Radicaux -OH

## Les différentes formes de l'eau dans le manteau

✤ Dans les fluides

Molécule d'eau H<sub>2</sub>O

Dans les minéraux hydratés

Radicaux -OH

Dans les minéraux nominalement anhydres

Ion  $H^+$ 

#### La solubilité de l'eau dans le manteau



D'après site Internet HYDROSPEC

Problématique :

La carte de solubilité peutelle être assimilée à une carte de concentration ?

#### Introduction

### Influences des sauts de solubilité sur la distribution d'eau dans le manteau



Coefficients de partition de 10 et 100LÉpaisseur du manteau (km) $K_{\rm H}$ Diffusivité de l'eau (m²s⁻¹)[H]Concentration en eau (ppm)

### Effet de la convection sur la distribution d'eau



Coefficient de partition de 100 $u_z$ vitesse d'advectionzprofondeur $K_H$ Diffusivité de l'eau[H]Concentration en eau

### Effet de la convection sur la distribution d'eau



Effets de l'épaisseur du changement de phase

### Conditions initiales et homogénéisation

### Comportement de l'eau entrant dans le manteau



Coefficients de partition 10 et 100 Vitesse de surface moyenne 5 cm/an  $K_{\text{H}}$  Diffusivité de l'eau  $10^{-6} \text{ m}^2\text{s}^{-1}$ H<sub>2</sub>0 Concentration en eau

Temperature

Équations de conservation de la masse

$$\frac{\partial \rho_{f} \phi}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \phi \vec{V}_{f} = \vec{\Gamma}$$

$$\frac{\partial \rho_{m} (1 - \phi)}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot (1 - \phi) \vec{V}_{m} = -\vec{\Gamma}$$

 $+(P_m - P_f)V\phi = 0$ 

Équations de conservation de la quantité de mouvement

$$-\phi(\vec{\nabla}P_f - \rho_f\vec{g}) + \vec{\nabla}\cdot\phi\vec{\tau}_f - \mu\frac{\phi^2}{k_{(\phi)}}(\vec{V}_f - \vec{V}_m) = 0$$
  
$$-(1 - \phi)(\vec{\nabla}P_m - \rho_m\vec{g}) + \vec{\nabla}\cdot(1 - \phi)\vec{\tau}_m - \mu\frac{\phi^2}{k_{(\phi)}}(\vec{V}_f - \vec{V}_m)$$

Migration de fluide dans le manteau profond

K

Équations de conservation de la masse

$$\frac{\partial \rho_{f} \phi}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \phi \vec{V}_{f} = \vec{\Gamma}$$

$$\frac{\partial \rho_{m} (1 - \phi)}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot (1 - \phi) \vec{V}_{m} = -\vec{\Gamma}$$

$$\frac{dP}{\kappa} = \frac{d\rho}{\rho}$$
Incompressibilité des 2 phases

Équations de conservation de la quantité de mouvement

$$-\phi(\vec{\nabla}P_f - \rho_f\vec{g}) + \vec{\nabla} \cdot \phi\vec{\tau}_f - \mu \frac{\phi^2}{k_{(\phi)}}(\vec{V}_f - \vec{V}_m) = 0$$
  
$$-(1 - \phi)(\vec{\nabla}P_m - \rho_m\vec{g}) + \vec{\nabla} \cdot (1 - \phi)\vec{\tau}_m - \mu \frac{\phi^2}{k_{(\phi)}}(\vec{V}_f - \vec{V}_m)$$
  
$$\rightarrow$$

 $+(\underline{P}_m-\underline{P}_f)\nabla\phi=0$ 

Équations de conservation de la masse

$$\frac{\partial \rho_{f} \phi}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \phi \vec{V}_{f} = \vec{\Gamma}$$

$$\frac{\partial \rho_{m} (1 - \phi)}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot (1 - \phi) \vec{V}_{m} = -\vec{\Gamma}$$

 $+(P_m - P_f)\nabla \phi = 0$ 

$$\delta P = P_m - P_f$$
$$\vec{S} = \phi (\vec{V}_f - \vec{V}_m)$$
$$\vec{C} = (1 - \phi)\vec{V}_m + \phi \vec{V}_f$$
$$\frac{d\phi}{dt} = \frac{\partial\phi}{\partial t} + \vec{C} \cdot \vec{\nabla}\phi$$

12

Équations de conservation de la quantité de mouvement

$$-\phi(\vec{\nabla}P_f - \rho_f\vec{g}) + \vec{\nabla} \cdot \phi\vec{\tau}_f - \mu \frac{\phi^2}{k_{(\phi)}}(\vec{V}_f - \vec{V}_m) = 0$$
  
$$-(1 - \phi)(\vec{\nabla}P_m - \rho_m\vec{g}) + \vec{\nabla} \cdot (1 - \phi)\vec{\tau}_m - \mu \frac{\phi^2}{k_{(\phi)}}(\vec{V}_f - \vec{V}_m)$$

$$\frac{d\phi}{dt} - \frac{(1-\phi)\phi}{\kappa} \frac{d\delta P}{dt} + \vec{\nabla} \cdot \frac{k_{(\phi)}}{\mu} (1-\phi) [\vec{\nabla}\delta P - \delta\rho \vec{g}] = \frac{(1-\phi)\rho_m + \phi\rho_f}{\rho_m \rho_f} \vec{\Gamma}$$

$$\frac{d\phi}{dt} = -\phi(1-\phi)\frac{\delta P}{\mu+\eta}$$

$$\frac{d\phi}{dt} - \frac{(1-\phi)\phi}{\kappa} \frac{d\delta P}{dt} + \vec{\nabla} \cdot \frac{k_{(\phi)}}{\mu} (1-\phi) [\vec{\nabla}\delta P - \delta\rho \vec{g}] = \frac{(1-\phi)\rho_m + \phi\rho_f}{\rho_m \rho_f} \vec{\Gamma}$$

Migration de fluide dans le manteau profond

Équation de porosité (de fermeture)

$$\frac{d\phi}{dt} = -\phi(1-\phi)\frac{\delta P}{\mu+\eta} + \frac{\dot{\Gamma}}{\rho_m}$$

$$\frac{d\phi}{dt} - \frac{(1-\phi)\phi}{\kappa} \frac{d\delta P}{dt} + \vec{\nabla} \cdot \frac{k_{(\phi)}}{\mu} (1-\phi) [\vec{\nabla}\delta P - \delta\rho \vec{g}] = \frac{(1-\phi)\rho_m + \phi\rho_f}{\rho_m \rho_f} \vec{\Gamma}$$

Équation de porosité (de fermeture)





14

Équation de pression



Équation de porosité (de fermeture) adimensionnée

 $\frac{d\phi}{dt}$  =

$$\frac{d\phi}{dt} = -\phi\delta P + B\dot{\Gamma}$$

$$L = \sqrt{\frac{\eta k_{(\phi)}}{\mu \phi_0}}$$
Longueur d'onde de compaction  
 $\tau = \frac{\phi_0}{\rho_f} \dot{\Gamma}_0$ 
Echelle de temps  
Nombre de Deborah
$$De = \frac{\eta}{\tau \kappa}$$
Nombre de compaction
$$G = \frac{\delta \rho g L \tau}{\eta}$$
Nombre de source
$$B = \frac{\rho_f}{\rho_m}$$

$$\phi \left[ De \frac{d\delta P}{dt} + \delta P \right] - \vec{\nabla} \cdot \phi^3 \left\{ \vec{\nabla} \delta P - G \frac{\vec{g}}{g} \right\} = -(1 - B)\vec{\Gamma}$$

Migration de fluide dans le manteau profond

#### Conséquences du changement de volume



$$\frac{d\phi}{dt} = -\phi\delta P + B\dot{\Gamma}$$
  
$$\phi \left[ \underbrace{De}_{dt} \frac{d\delta P}{dt} + \delta P \right] - \frac{\partial}{\partial x} (\phi^{3} \frac{\partial}{\partial x} \delta P) = -(1 - B)\Gamma$$
  
Migran

Migration de fluide dans le manteau profond

#### Conséquences du changement de volume



$$dt \phi[\underline{De}\frac{d\delta P}{dt} + \delta P] - \frac{\partial}{\partial x}(\phi^{3}\frac{\partial}{\partial x}\delta P) = -(1-B)I$$



#### Conséquences du changement de volume



$$\frac{d\phi}{dt} = -\phi\delta P + B\dot{\Gamma}$$
$$\phi [De\frac{d\delta P}{dt} + \delta P] - \frac{\partial}{\partial x}(\phi^3 \frac{\partial}{\partial x}\delta P) = -(1 - B)I$$





$$\frac{d\phi}{dt} = -\phi\delta P + B\dot{\Gamma}$$
  
$$\phi\delta P - \frac{\partial}{\partial z}(\phi^{3}\frac{\partial}{\partial z}\delta P) - G\frac{\partial}{\partial z}\phi^{3} = 0$$





Migration de fluide dans le manteau profond

0.473



Migration de fluide dans le manteau profond

0.050

50.0

#### Mouvements à grande échelle





Fonction de courant  $\Psi$ 

Temperature



Contraintes compressives maximum  $\sigma_1$ 

Fracturation et migration dans les failles

#### Mouvements à grande échelle



Fonction de courant  $\psi$ 

Ecart de densite (δρ)

- Différence de densité matrice 'mouillée'- matrice 'sèche'
- Mouvement d'ensemble de la matrice, Diapirisme

Forme des courants résultants de l'interaction entre une bulle de faible densité et un courant convectif descendant



#### En résumé

✤ Les études sur l'eau peuvent apporter des contraintes importantes dans la plupart des disciplines des sciences de la Terre.

✤ Les phénomènes convectifs sont dominants par rapport aux phénomènes diffusifs dans le manteau terrestre.

✤ L'existence d'une phase fluide liée à l'exsolution d'eau au niveau du changement de phase spinel-postspinel (660 km) devrait stopper au niveau du changement de phase la majorité de l'eau advectée à cette profondeur par les plaques subductantes.

✤ L'estimation expérimentale des paramètres dans le manteau inférieur devrait permettre de mieux contraindre les phénomènes.

#### Sur Terre

#### Modèle de filtre à eau au sommet de la zone de transition



D'après Bercovici & Karato, Nature, 2003

### Ailleurs ...



The Interior of Venus

© Copyright 2000 by Calvin J. Hamilton

Vénus



Mars

$$\frac{d\phi}{dt} - \frac{(1-\phi)\phi}{\kappa} \left[\frac{d\delta P}{dt} - \vec{S} \cdot \vec{\nabla}\delta P\right] + \frac{(1-\phi)}{\kappa} \vec{S} \cdot \vec{\nabla}P_f + \vec{\nabla} \cdot (1-\phi)\vec{S}$$
$$= \frac{(1-\phi)\rho_m + \phi\rho_f}{\rho_m \rho_f} \vec{\Gamma}$$

$$\vec{S} = \vec{\nabla} \cdot \frac{k_{(\phi)}}{\mu} (1 - \phi) \left\{ \vec{\nabla} \delta P - \delta \rho \vec{g} \right\}$$

Migration de fluide dans le manteau profond



$$\phi \left[\frac{1}{\kappa} \frac{d\delta P}{dt} + \frac{\delta P}{\eta_s}\right] - \vec{\nabla} \cdot \frac{k(\phi)}{\eta_f} \left\{ \vec{\nabla} \delta P - \delta \rho \, \vec{g} + \vec{\nabla} \cdot \vec{\tau}_s - \delta P \vec{\nabla} \phi - \vec{\nabla} \sigma \alpha \right\}$$
$$= \frac{(1 - \phi)\delta \rho}{\rho_m \rho_f} \dot{\Gamma}$$

$$\frac{d\phi}{dt} = -\phi\delta P + B\dot{\Gamma}$$

 $De = \frac{\eta_m}{\eta_m}$ Nombre de Deborah τκ  $G = \frac{\delta \rho L \tau}{2}$  $\eta_m$  $B = \frac{\rho_m}{\rho_m}$  $\rho_f$  $T_{S} = \frac{\sigma a \alpha_0 \sigma}{\sigma}$  $\eta_m$ 

Nombre de compaction Nombre de source Nombre de tension superficielle

$$\phi [De \frac{d\delta P}{dt} + \delta P] - \vec{\nabla} \cdot \phi^n \left\{ \vec{\nabla} \delta P - G \frac{\vec{g}}{g} + \vec{\nabla} \cdot \vec{\tau}_s \right\} + Ts \vec{\nabla} \cdot \phi^{n-1} \vec{\nabla} \phi$$
$$= -(1 - B) \dot{\Gamma}$$









ERUPTION DU MAGMA AU FOND DE L'OCEAN

CROUTE VITREUSE = magma trempé ayant le contenu en H<sub>2</sub>O du magma avant éruption C<sub>L</sub>



 $\begin{array}{c} MAGMA \\ \text{contenu en } H_2O: 0,1{<}C_L{<}0,5 \ \% \end{array}$ 

#### TRANSPORT DE L'EAU EN SOLUTION DANS LE MAGMA



H<sub>2</sub>O EST INCOMPATIBLE entre préférentiellement dans le magma Les péridotites perdent H<sub>2</sub>O

FUSION PARTIELLE



PERIDOTITE

ROCHE SOURCE DES BASALTES  $H_2O$  est en solution dans les minéraux concentration  $50 < C_0 < 500$  ppm

CONNAISSANT C<sub>L</sub> ON DEDUIT C<sub>0</sub> PAR : C<sub>0</sub> =  $(D + F(1 - D))C_L$ où F est le taux de fusion et D le coefficient de partage de l'eau entre roche et magma



L= 100 km Faible viscosité de la zone d'exsolution

$$\frac{d\phi}{dt} = -\phi\delta P + B\dot{\Gamma}$$
  
$$\phi\delta P - \frac{\partial}{\partial z}(\phi^{3}\frac{\partial}{\partial z}\delta P) - G\frac{\partial}{\partial z}\phi^{3} = 0$$



#### Sur Terre



Modèles expliquant l'anisotropie sismique sous la discontinuité 660 km D'après Wookey et al., Nature, 2002

Modèle de filtre à eau au sommet de la zone de transition

D'après Bercovici & Karato, Nature, 2003



