

# *Théorie de l'Elasticité*

**Abdellatif MEGNOUNIF**

**Chap. 3**

## **Théorie des Déformations**

**COURS 5 Lundi 19.02.2020**

© **Abdellatif MEGNOUNIF FT-Tlemcen**

# 1. Description des mouvements d'un M.C

La cinématique des **particules** permet de définir le chemin d'une particule (ou d'un point) par un vecteur qui peut être en fonction du temps:

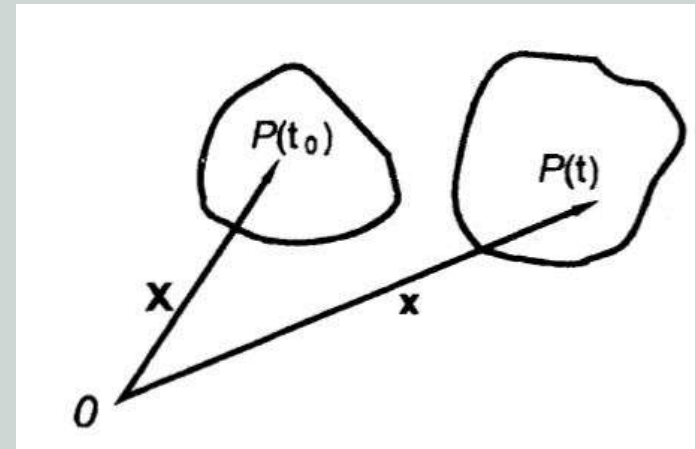
$$\mathbf{r} = \mathbf{r}(t) \quad \text{Ou bien} \quad \mathbf{r}(t) = x(t)\mathbf{e}_1 + y(t)\mathbf{e}_2 + z(t)\mathbf{e}_3 \quad (3.1)$$

S'il ya « N » particules, chaque particule aura son chemin, et on a:

$$\mathbf{r}_n = \mathbf{r}_n(t), \quad n=1,2,\dots,N$$

Pour un **milieu continu**, on identifie les points d'un corps quelconque par leur **position** qu'ils occupent au **temps de référence** «  $t_0$  ».

Ex: si une particule d'un milieu continu était à la position  $(X_1, X_2, X_3)$  au temps de référence «  $t_0$  » alors on utilise les coordonnées  $(X_1, X_2, X_3)$  pour identifier cette particule.



## 2. Définitions et Notations

### i) Déplacements

Supposons un corps appuyé de sorte qu'aucun déplacement des ses particules ne sera possible sans déformation du corps lui-même.

Donc, un point quelconque  $M(x,y,z)$  subira un déplacement  $MM'$  dont les projections sur les axes  $x,y,z$  seront notées «  $u, v$  et  $w$  ».

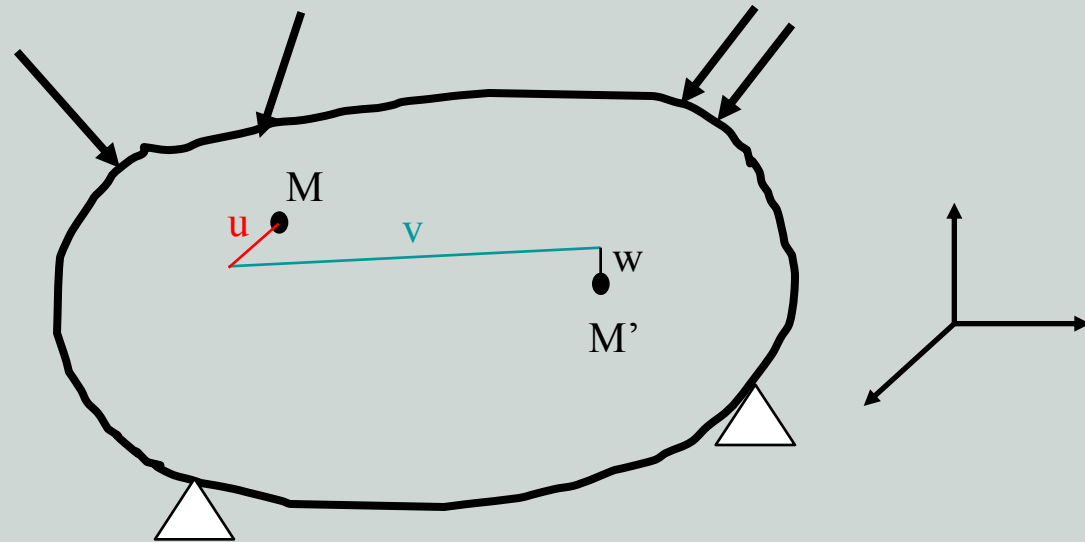
On admettra que ces composantes sont des infiniment petits, qui varient d'une manière continue dans le volume du corps.

D'où

$$u = F_1(x,y,z)$$

$$v = F_2(x,y,z)$$

$$w = F_3(x,y,z)$$



## 2. Définitions et Notations

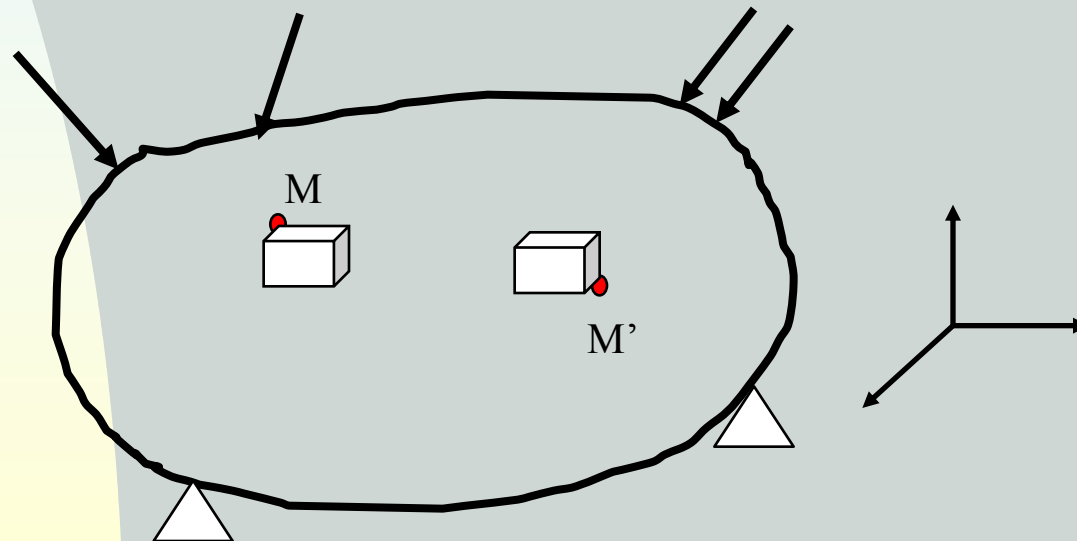
### ii) Rotations

Supposons un point (parallélépipède) subissant un déplacement  $MM'$  sans déformation.

Pour définir la nouvelle position il faut aussi considérer la rotation rigide autour des axes dont les composantes seront notées:

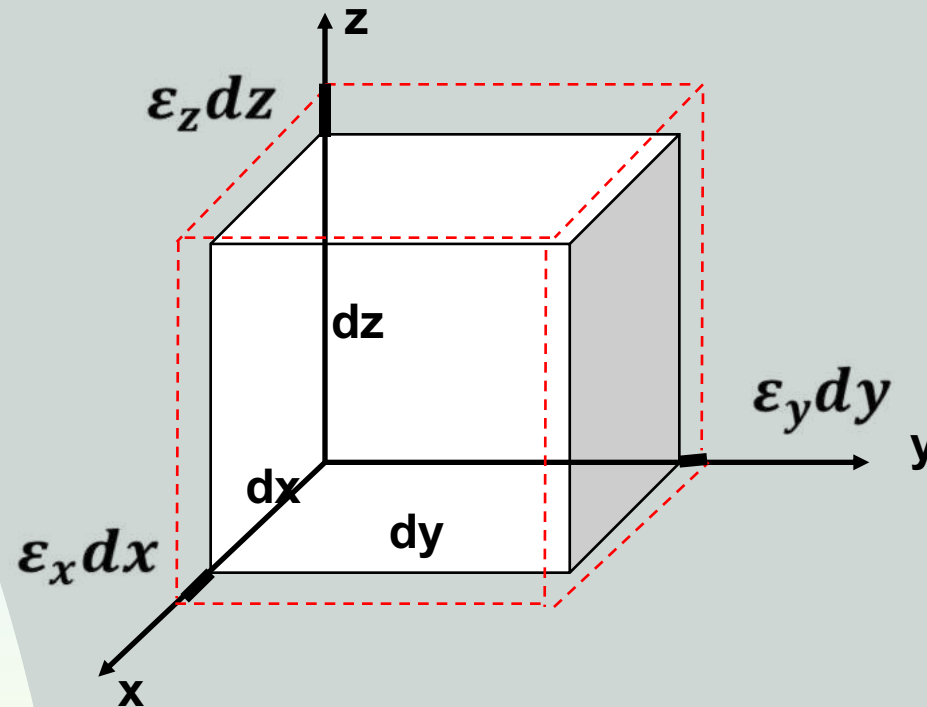
$$\omega_x ; \omega_y ; \omega_z$$

Qui sont aussi fonction de « x,y,z »



## 2. Définitions et Notations

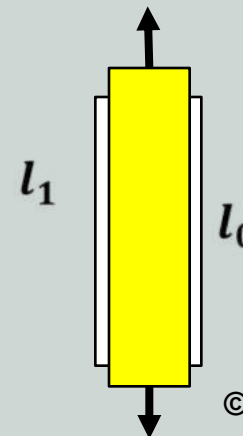
### iii) Extensions



Sous l'action de contraintes, il ya généralement un changement de volume exprimé par  $\epsilon_x dx$ ,  $\epsilon_y dy$  et  $\epsilon_z dz$ .

Le cas de la traction simple est le plus connu.

Changement de longueur «  $l_0$  » après chargement.



## 2. Définitions et Notations

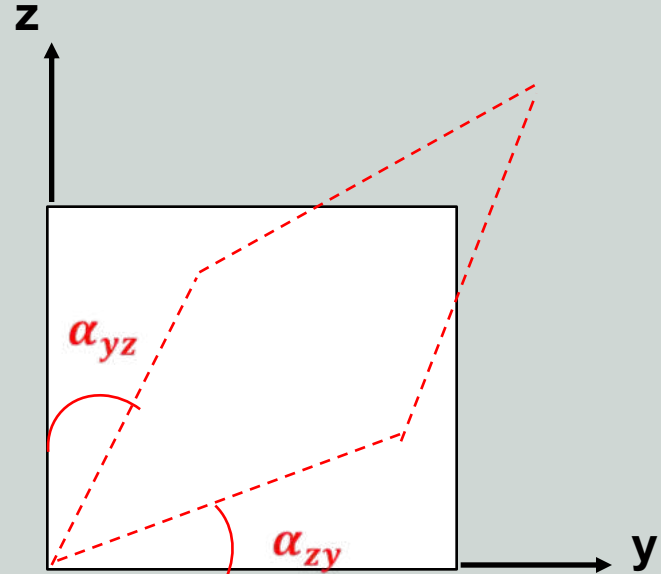
### iv) Distorsions

Sous l'effet des contraintes tangentielles les déformations sont de type angulaires appelées distorsions. Elles sont exprimées par:

$$\gamma_{xy} = \alpha_{xy} + \alpha_{yx}$$

$$\gamma_{xz} = \alpha_{xz} + \alpha_{zx}$$

$$\gamma_{yz} = \alpha_{yz} + \alpha_{zy}$$



Ainsi, pour exprimer un état de déformation, on peut définir 12 composantes:

**03 déplacements, 03 rotations, 03 extensions et 03 distorsions.**

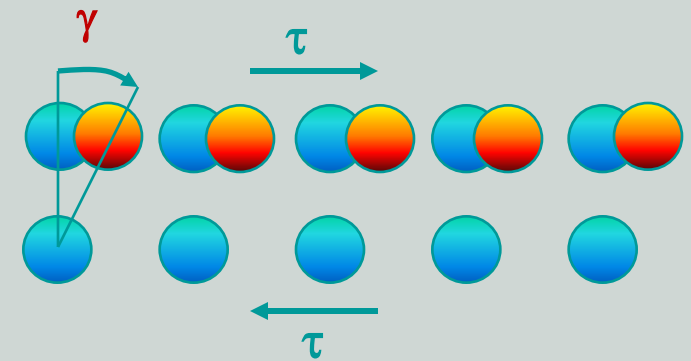
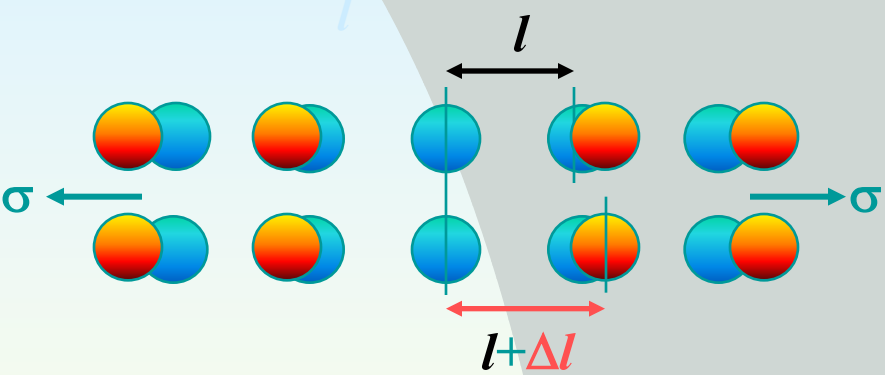
# 3. Définition de la déformation

## Robert Hooke

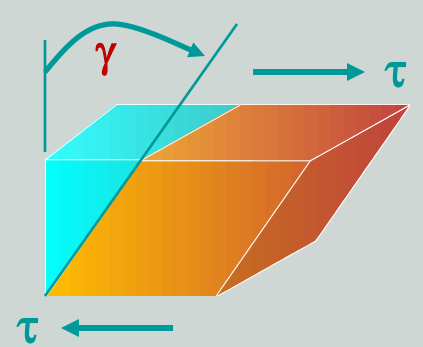
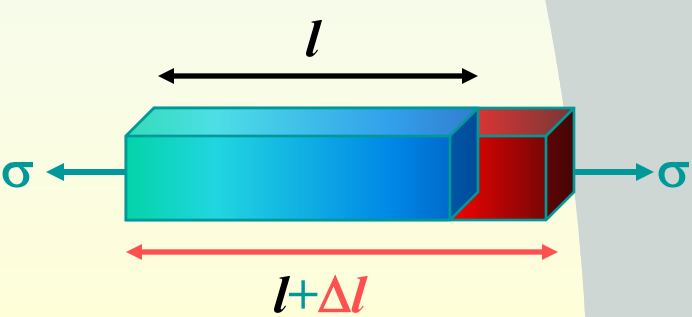
Pour supporter un chargement un milieu matériel doit se déformer

Extension  $\frac{\Delta l}{l}$

Glissement  $\gamma$

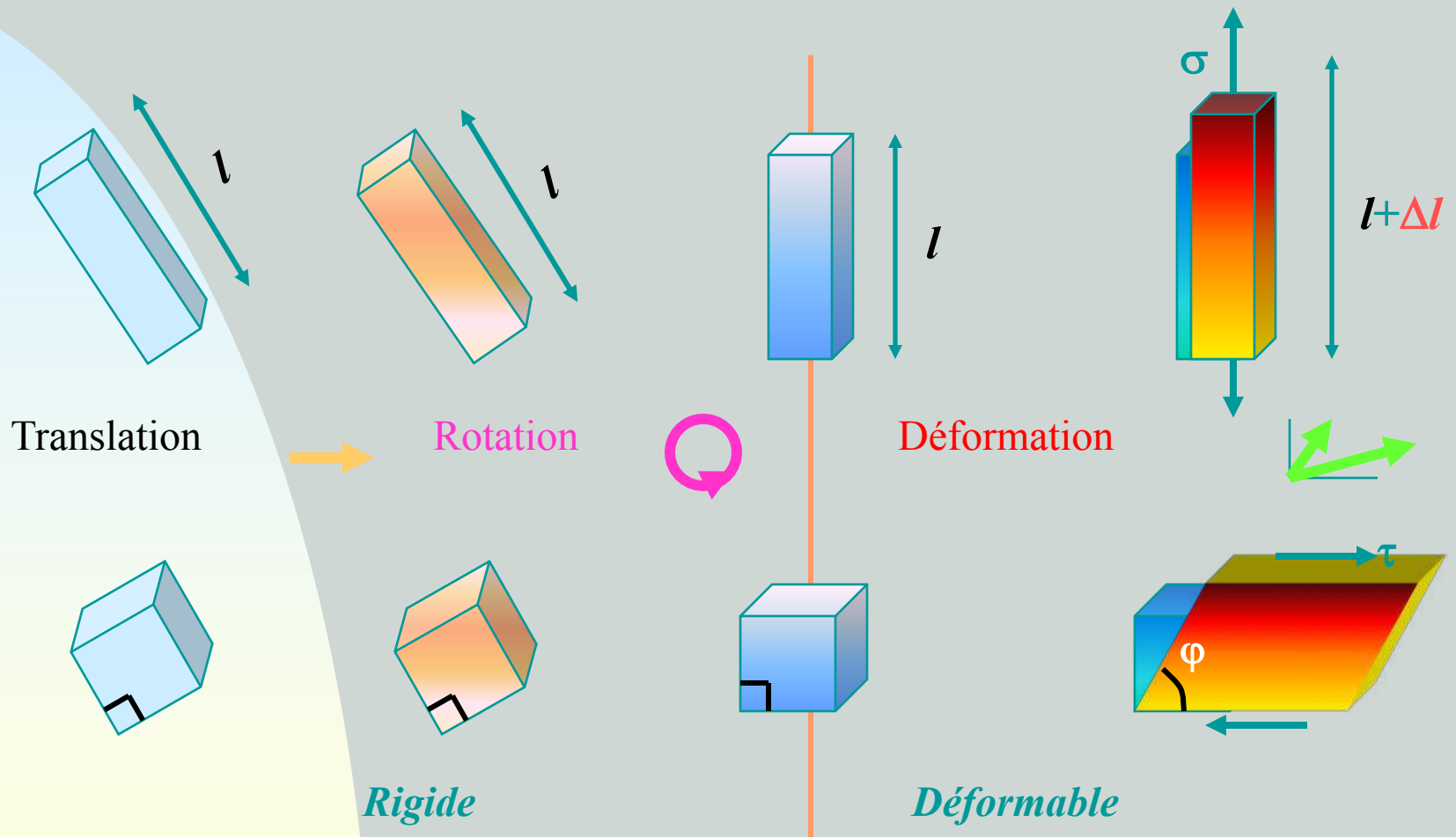


A l'échelle microscopique



A l'échelle macroscopique





**Seule la déformation modifie les longueurs et les angles**



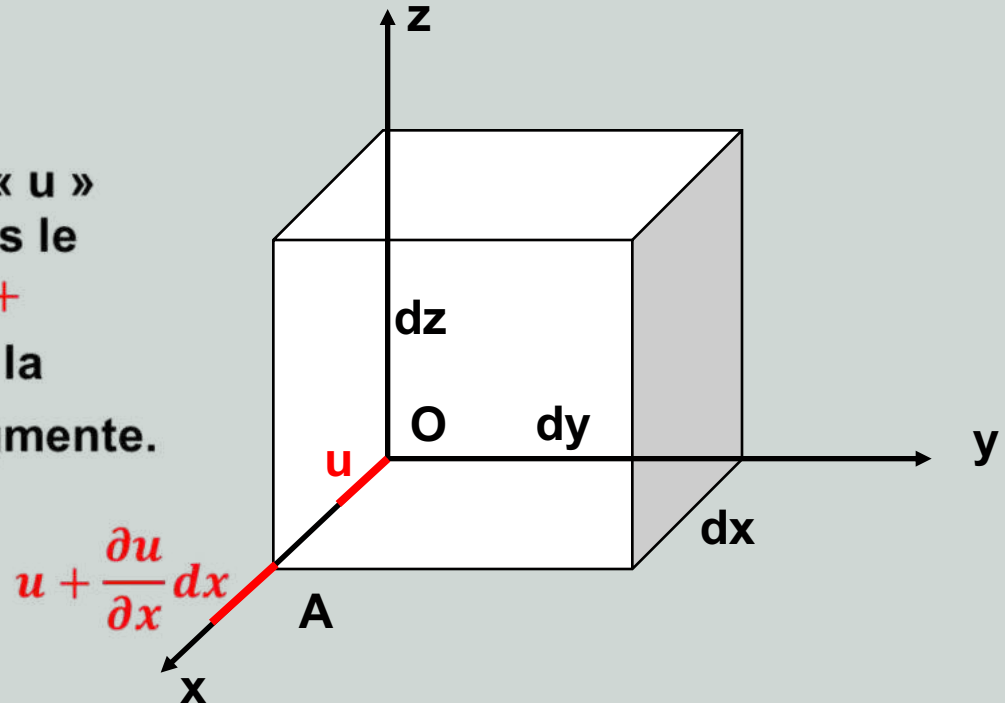
# 4. Composantes de Déformations

## i) Extensions

Considérons un petit élément (notre point) de dimensions « dx, dy et dz » très petites.

Si le point « O » se déplace de « u » dans la direction des « x », alors le point « A » se déplacera de «  $u + \frac{\partial u}{\partial x} dx$  » du à l'accroissement de la fonction « u » lorsque « x » augmente.

D'où la longueur sera augmentée de  $\frac{\partial u}{\partial x} dx$



L'allongement unitaire du point « O » suivant « x » sera alors

$$\epsilon_x = \frac{\left(\frac{\partial u}{\partial x} dx\right)}{dx} = \frac{\partial u}{\partial x}$$

Représentant la déformation longitudinale ou extension suivant « x »

## 4. Composantes de Déformations

### i) Extensions

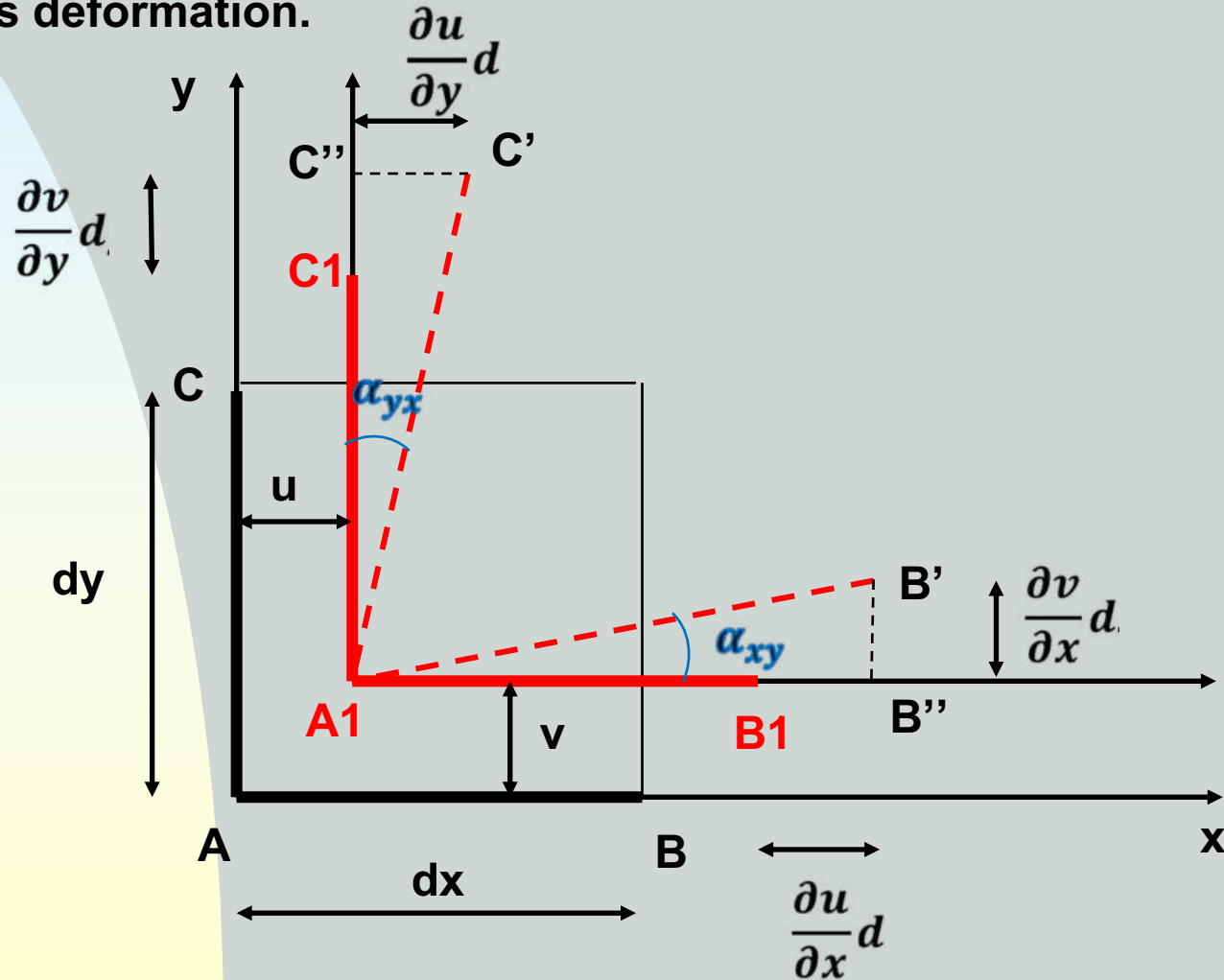
On peut démontrer de la même manière suivant « y » et « z », on aura alors:

$$\begin{aligned}\varepsilon_x &= \frac{\partial u}{\partial x} \\ \varepsilon_y &= \frac{\partial v}{\partial y} \\ \varepsilon_z &= \frac{\partial w}{\partial z}\end{aligned}\quad (3.1)$$

## 4. Composantes de Déformations

### ii) Distorsions

Le calcul des distorsions se fera en considérant les modifications des angles après déformation.



## 4. Composantes de Déformations

Les angles étant très petits, on aura

$$\alpha_{xy} = \operatorname{tg} \alpha_{xy} = \frac{B'B''}{A_1B''} = \frac{\frac{\partial v}{\partial x} dx}{dx + \frac{\partial u}{\partial x} dx} = \frac{\frac{\partial v}{\partial x}}{1 + \frac{\partial u}{\partial x}}$$

Or  $\frac{\partial u}{\partial x} = \varepsilon_x$  est très petite devant « 1 », on aura alors

$$\alpha_{xy} = \frac{\partial v}{\partial x}$$

De même, on aura

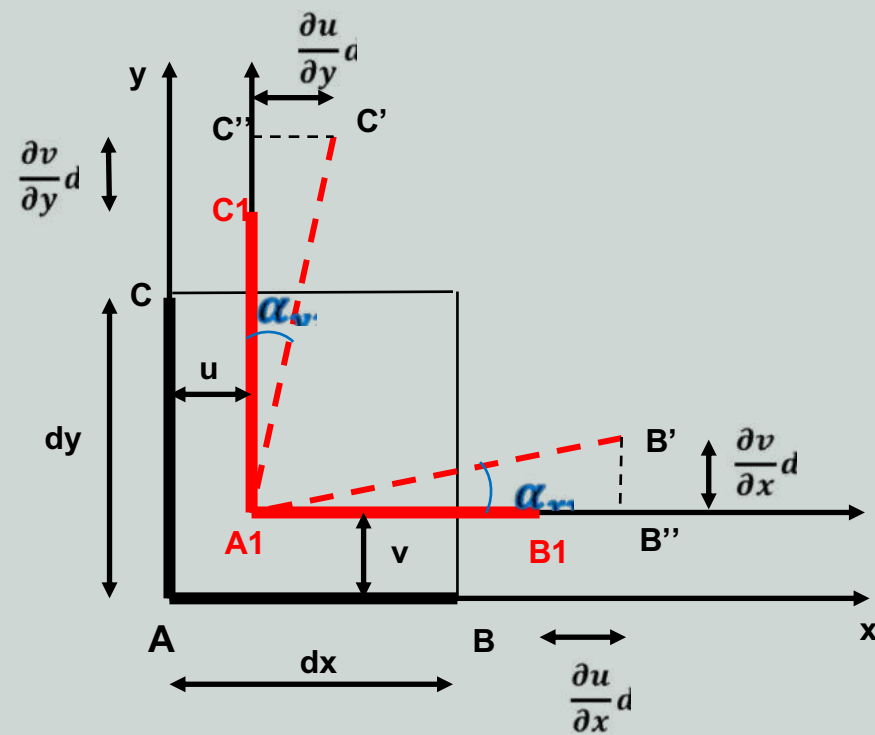
$$\alpha_{yx} = \operatorname{tg} \alpha_{yx} = \frac{C'C''}{A_1C''} = \frac{\frac{\partial u}{\partial y} dy}{dy + \frac{\partial v}{\partial y} dy} = \frac{\frac{\partial u}{\partial y}}{1 + \frac{\partial v}{\partial y}}$$

Or  $\frac{\partial v}{\partial y} = \varepsilon_y$  est très petite devant « 1 », on aura alors

$$\alpha_{yx} = \frac{\partial u}{\partial y}$$

Ainsi, l'angle initialement de  $90^\circ$  a été diminué de  $\alpha_{xy} + \alpha_{yx}$ . C'est la déformation angulaire, ou transversale ou bien distorsion

$$\gamma_{xy} = \alpha_{xy} + \alpha_{yx} = \frac{\partial u}{\partial y} + \frac{\partial v}{\partial x}$$



## 4. Composantes de Déformations

En considérant les 02 autres plans (x,z) et (y,z) on aura de la même manière les 02 autres distorsions.

Ainsi

$$\begin{aligned}\gamma_{xy} &= \frac{\partial u}{\partial y} + \frac{\partial v}{\partial x} \\ \gamma_{xz} &= \frac{\partial u}{\partial z} + \frac{\partial w}{\partial x} \\ \gamma_{yz} &= \frac{\partial v}{\partial z} + \frac{\partial w}{\partial y}\end{aligned}\tag{3.2}$$

# 5. Tenseur des déformations

Ainsi ces 06 composantes de déformations forment un tenseur

$$[\varepsilon] = \begin{bmatrix} \varepsilon_x & \frac{1}{2} \gamma_{xy} & \frac{1}{2} \gamma_{xz} \\ \frac{1}{2} \gamma_{xy} & \varepsilon_y & \frac{1}{2} \gamma_{yz} \\ \frac{1}{2} \gamma_{xz} & \frac{1}{2} \gamma_{yz} & \varepsilon_z \end{bmatrix} \quad (3.3)$$

Ce tenseur caractérise un changement (longitudinal et transversal) qui subit une déformation petite.

**Le tenseur est symétrique**

**Rem:**

La présence du « 1/2 » à coté de la distorsion (qui est définie par 02 quantités) , c'est pour l'uniformiser avec les déformations longitudinales qui sont définies par un seul terme).

## 5. Tenseur de déformations

### 5.1 Déformations principales

Puisque le tenseur est symétrique, il existe au moins 03 directions mutuellement perpendiculaires, l, m et n où la matrice du tenseur est diagonale

$$[\varepsilon] = \begin{bmatrix} \varepsilon_1 & 0 & 0 \\ 0 & \varepsilon_1 & 0 \\ 0 & 0 & \varepsilon_1 \end{bmatrix} \quad (3.4)$$

Donnant lieu à des déformations et directions principales.

Le calcul se fera de la même manière qu'avec le tenseur des contraintes.

Il faut résoudre le système:

$$([\varepsilon] - \varepsilon[I]) \begin{pmatrix} l \\ m \\ n \end{pmatrix} = 0 \quad (3.5)$$

Systeme qui n'admet de solutions que si le déterminant est nul

$$|[\varepsilon] - \varepsilon[I]| = 0 \quad (3.6)$$

# 5. Tenseur de déformations

## 5.1 Déformations principales

$$|[\boldsymbol{\varepsilon}] - \boldsymbol{\varepsilon}[I]| = 0$$

Le calcul du déterminant nous donnera l'équation caractéristique

$$\boldsymbol{\varepsilon}^3 - I_1 \boldsymbol{\varepsilon}^2 + I_2 \boldsymbol{\varepsilon} - I_3 = 0 \quad (3.7)$$

Dont la résolution nous donnera les 03 déformations principales  $\boldsymbol{\varepsilon}_1, \boldsymbol{\varepsilon}_2$  et  $\boldsymbol{\varepsilon}_3$

Avec invariants

Linéaire

$$I_1 = \boldsymbol{\varepsilon}_x + \boldsymbol{\varepsilon}_y + \boldsymbol{\varepsilon}_z = \boldsymbol{\varepsilon}_1 + \boldsymbol{\varepsilon}_2 + \boldsymbol{\varepsilon}_3$$

Quadratique

$$I_2 = \begin{vmatrix} \boldsymbol{\varepsilon}_x & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xy} \\ \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xy} & \boldsymbol{\varepsilon}_y \end{vmatrix} + \begin{vmatrix} \boldsymbol{\varepsilon}_x & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xz} \\ \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xz} & \boldsymbol{\varepsilon}_z \end{vmatrix} + \begin{vmatrix} \boldsymbol{\varepsilon}_y & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{yz} \\ \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{yz} & \boldsymbol{\varepsilon}_z \end{vmatrix}$$

$$= \boldsymbol{\varepsilon}_x \boldsymbol{\varepsilon}_y + \boldsymbol{\varepsilon}_x \boldsymbol{\varepsilon}_y + \boldsymbol{\varepsilon}_x \boldsymbol{\varepsilon}_y - \frac{1}{4}(\boldsymbol{\gamma}_{xy}^2 + \boldsymbol{\gamma}_{xz}^2 + \boldsymbol{\gamma}_{yz}^2)$$

$$= \boldsymbol{\varepsilon}_1 \cdot \boldsymbol{\varepsilon}_2 + \boldsymbol{\varepsilon}_1 \cdot \boldsymbol{\varepsilon}_3 + \boldsymbol{\varepsilon}_2 \cdot \boldsymbol{\varepsilon}_3$$

(3.8)

Cubique

$$I_3 = \begin{vmatrix} \boldsymbol{\varepsilon}_x & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xy} & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xz} \\ \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xy} & \boldsymbol{\varepsilon}_y & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{yz} \\ \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xz} & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{yz} & \boldsymbol{\varepsilon}_z \end{vmatrix} = \boldsymbol{\varepsilon}_1 \cdot \boldsymbol{\varepsilon}_2 \cdot \boldsymbol{\varepsilon}_3$$



## 5. Tenseur de déformations

### 5.2 Sphérique et Déviateur

$$[\boldsymbol{\varepsilon}] = [\boldsymbol{\varepsilon}_s] + [\boldsymbol{\varepsilon}_d] = \begin{vmatrix} \boldsymbol{\varepsilon}_m & 0 & 0 \\ 0 & \boldsymbol{\varepsilon}_m & 0 \\ 0 & 0 & \boldsymbol{\varepsilon}_m \end{vmatrix} + \begin{vmatrix} \boldsymbol{\varepsilon}_x - \boldsymbol{\varepsilon}_m & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xy} & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xz} \\ \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xy} & \boldsymbol{\varepsilon}_y - \boldsymbol{\varepsilon}_m & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{yz} \\ \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{xz} & \frac{1}{2}\boldsymbol{\gamma}_{yz} & \boldsymbol{\varepsilon}_z - \boldsymbol{\varepsilon}_m \end{vmatrix}$$

**Sphérique**  $[\boldsymbol{\varepsilon}_s]$ :  $\text{Tr}([\boldsymbol{\varepsilon}_s]) = \text{Tr}([\boldsymbol{\varepsilon}])$

**Déviateur**  $[\boldsymbol{\varepsilon}_d]$ :  $\text{Tr}([\boldsymbol{\varepsilon}_d]) = 0$

Avec  $\boldsymbol{\varepsilon}_m = \frac{\boldsymbol{\varepsilon}_x + \boldsymbol{\varepsilon}_y + \boldsymbol{\varepsilon}_z}{3} = \frac{\boldsymbol{\varepsilon}_1 + \boldsymbol{\varepsilon}_2 + \boldsymbol{\varepsilon}_3}{3} = \frac{I_1}{3} =$  : Déformation normale moyenne

Déformations principales de  $[\boldsymbol{\varepsilon}_d]$  égales aux déformations principales de  $[\boldsymbol{\varepsilon}] + \boldsymbol{\varepsilon}_m$

Soit

$$\boldsymbol{\varepsilon}_{di} = \boldsymbol{\varepsilon}_i + \boldsymbol{\varepsilon}_m$$

Et les directions principales de  $[\boldsymbol{\varepsilon}_d]$  sont les mêmes que celles de  $[\boldsymbol{\varepsilon}]$



# 6. Tenseur de rotation

La rotation est définie par les changements d'angle avant et après déformations. Soit par exemple dans le plan  $(x_1, x_2)$   $(x,y)$ , on a:

$$\omega_{xy} = \frac{1}{2} \left( \frac{\partial u}{\partial y} - \frac{\partial v}{\partial x} \right) \quad (3.9)$$

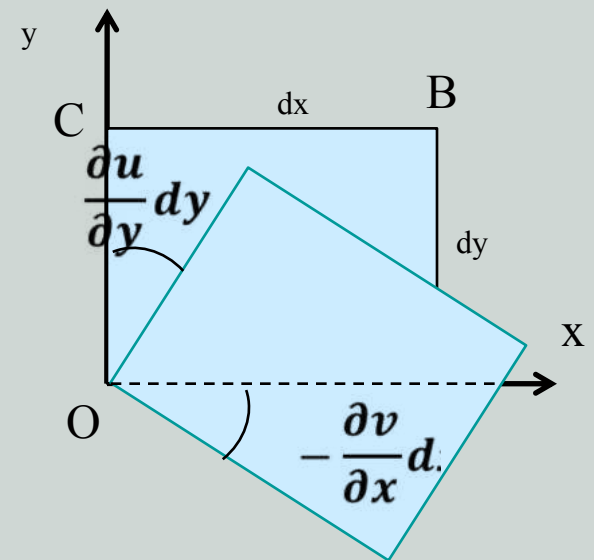
De même

$$\omega_{xz} = \frac{1}{2} \left( \frac{\partial u}{\partial z} - \frac{\partial w}{\partial x} \right)$$

$$\omega_{yz} = \frac{1}{2} \left( \frac{\partial v}{\partial z} - \frac{\partial w}{\partial y} \right)$$

Le tenseur des rotations sera alors

$$[\omega] = \begin{bmatrix} 0 & \omega_{xy} & \omega_{xz} \\ -\omega_{xy} & 0 & \omega_{yz} \\ -\omega_{xz} & -\omega_{yz} & 0 \end{bmatrix} \quad (3.10)$$



**Le tenseur est anti symétrique**

# 7. Equations de Compatibilité

Connaissant le vecteur de déplacement  $(u, v, w)$  on peut définir le vecteur déformation (6 composantes) en n'importe quelle région où les dérivées partielles existent.

Réciproquement, si on connaît les déformations, peut-on calculer les déplacements? Généralement non.

Le problème donc est de déterminer les déplacements à partir des déformations.

Dans ce cas pour assurer cette résolution, i.e. pour assurer la **continuité** du milieu, les composantes de déformations doivent satisfaire des conditions dites **conditions de compatibilité**.

## **Théorème:**

Si  $\varepsilon_{ij}(x, y, z)$  sont des fonctions continues ayant des dérivées partielles continues dans une région, alors les conditions nécessaires et suffisantes pour l'existence de solutions fonctions continues uniques de  $u, v$  et  $w$  (06 équations de déformations) sont les **équations de compatibilité** suivantes:

## Equations de Compatibilité (suite)

$$\frac{\partial^2 \varepsilon_x}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \varepsilon_y}{\partial x^2} = 2 \cdot \frac{\partial^2 \gamma_{xy}}{\partial x \partial y} \quad (\text{a})$$

$$\frac{\partial^2 \varepsilon_x}{\partial z^2} + \frac{\partial^2 \varepsilon_z}{\partial x^2} = 2 \cdot \frac{\partial^2 \gamma_{xz}}{\partial x \partial z}$$

$$\frac{\partial^2 \varepsilon_y}{\partial z^2} + \frac{\partial^2 \varepsilon_z}{\partial y^2} = 2 \cdot \frac{\partial^2 \gamma_{yz}}{\partial y \partial z}$$

(3.11)

$$\frac{\partial}{\partial x} \left( \frac{-\partial \gamma_{yz}}{\partial x} + \frac{\partial \gamma_{xz}}{\partial y} + \frac{\partial \gamma_{xy}}{\partial z} \right) = \frac{\partial^2 \varepsilon_x}{\partial y \partial z} \quad (\text{b})$$

$$\frac{\partial}{\partial y} \left( \frac{\partial \gamma_{yz}}{\partial x} + \frac{-\partial \gamma_{xz}}{\partial y} + \frac{\partial \gamma_{xy}}{\partial z} \right) = \frac{\partial^2 \varepsilon_y}{\partial x \partial z}$$

$$\frac{\partial}{\partial z} \left( \frac{\partial \gamma_{yz}}{\partial x} + \frac{\partial \gamma_{xz}}{\partial y} + \frac{-\partial \gamma_{xy}}{\partial z} \right) = \frac{\partial^2 \varepsilon_z}{\partial x \partial y}$$

## Démonstration

Equation (a)

$$\varepsilon_x = \frac{\partial u}{\partial x} \Rightarrow \frac{\partial^2 \varepsilon_x}{\partial y^2} = \frac{\partial^3 u}{\partial x \partial y^2}$$

et

$$\varepsilon_y = \frac{\partial v}{\partial y} \Rightarrow \frac{\partial^2 \varepsilon_y}{\partial x^2} = \frac{\partial^3 v}{\partial x^2 \partial y}$$

or

$$\gamma_{xy} = \frac{\partial u}{\partial y} + \frac{\partial v}{\partial x} \Rightarrow \frac{\partial^2 \gamma_{xy}}{\partial x \partial y} = \frac{\partial^3 u}{\partial x \partial y^2} + \frac{\partial^3 v}{\partial x^2 \partial y}$$

Ainsi par identification, on aura

$$\frac{\partial^2 \varepsilon_x}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \varepsilon_y}{\partial x^2} = \frac{\partial^2 \gamma_{xy}}{\partial x \partial y}$$

cqfd

## Démonstration

Equation (b)

$$\varepsilon_x = \frac{\partial u}{\partial x} \Rightarrow \frac{\partial^2 \varepsilon_x}{\partial y \partial z} = \frac{\partial^3 u}{\partial x \partial y \partial z} \quad (i)$$

et

$$\gamma_{xy} = \frac{\partial u}{\partial y} + \frac{\partial v}{\partial x} \Rightarrow \frac{\partial \gamma_{xy}}{\partial z} = \frac{\partial^2 u}{\partial y \partial z} + \frac{\partial^2 v}{\partial x \partial z} \quad (1)$$

$$\gamma_{xz} = \frac{\partial u}{\partial z} + \frac{\partial w}{\partial x} \Rightarrow \frac{\partial \gamma_{xz}}{\partial y} = \frac{\partial^2 u}{\partial y \partial z} + \frac{\partial^2 w}{\partial x \partial y} \quad (2)$$

$$\gamma_{yz} = \frac{\partial v}{\partial z} + \frac{\partial w}{\partial y} \Rightarrow \frac{\partial \gamma_{yz}}{\partial x} = \frac{\partial^2 v}{\partial x \partial z} + \frac{\partial^2 w}{\partial x \partial y} \quad (3)$$

En calculant  $(1) + (2) - (3)$ , on aura

$$\left( -\frac{\partial \gamma_{yz}}{\partial x} + \frac{\partial \gamma_{xz}}{\partial y} + \frac{\partial \gamma_{xy}}{\partial z} \right) = 2 \cdot \frac{\partial^2 u}{\partial y \partial z} \quad (4)$$

Si on dérive (4), par rapport à « x », on aura

### Démonstration

Equation (4)

$$\left( -\frac{\partial \gamma_{yz}}{\partial x} + \frac{\partial \gamma_{xz}}{\partial y} + \frac{\partial \gamma_{xy}}{\partial z} \right) = 2 \cdot \frac{\partial^2 u}{\partial y \partial z} \quad (4)$$

Si on dérive (4), par rapport à « x », on aura

$$\frac{\partial}{\partial x} \left( -\frac{\partial \gamma_{yz}}{\partial x} + \frac{\partial \gamma_{xz}}{\partial y} + \frac{\partial \gamma_{xy}}{\partial z} \right) = 2 \cdot \frac{\partial^3 u}{\partial x \partial y \partial z} = 2 \cdot \frac{\partial^2 \varepsilon_x}{\partial y \partial z} \quad (ii) \quad \text{cqfd}$$

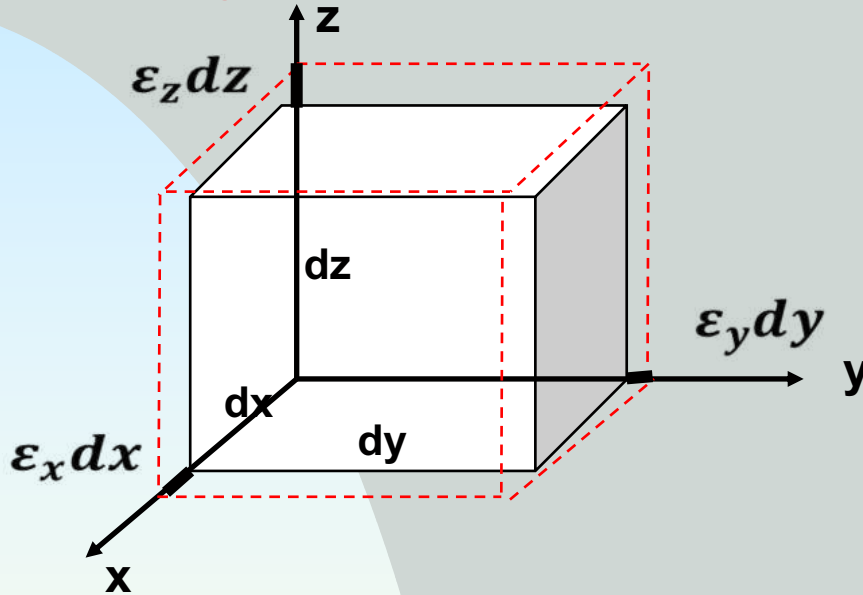
Les 02 autres équations sont similaires

$$\frac{\partial}{\partial y} \left( \frac{\partial \gamma_{yz}}{\partial x} - \frac{\partial \gamma_{xz}}{\partial y} + \frac{\partial \gamma_{xy}}{\partial z} \right) = 2 \cdot \frac{\partial^3 v}{\partial x \partial y \partial z} = 2 \cdot \frac{\partial^2 \varepsilon_y}{\partial x \partial z}$$

$$\frac{\partial}{\partial z} \left( \frac{\partial \gamma_{yz}}{\partial x} + \frac{\partial \gamma_{xz}}{\partial y} - \frac{\partial \gamma_{xy}}{\partial z} \right) = 2 \cdot \frac{\partial^3 w}{\partial x \partial y \partial z} = 2 \cdot \frac{\partial^2 \varepsilon_z}{\partial x \partial y}$$

# 8. Dilatation Volumique

## 8.1 Changement de volume et de forme



$$[\varepsilon] = \begin{bmatrix} \varepsilon_x & \frac{1}{2}\gamma_{xy} & \frac{1}{2}\gamma_{xz} \\ \frac{1}{2}\gamma_{xy} & \varepsilon_y & \frac{1}{2}\gamma_{yz} \\ \frac{1}{2}\gamma_{xz} & \frac{1}{2}\gamma_{yz} & \varepsilon_z \end{bmatrix}$$

$$dV_i = \text{Volume initiale} = dx \cdot dy \cdot dz$$

$$dV_f = \text{Volume finale} = (dx + \varepsilon_x dx)(dy + \varepsilon_y dy)(dz + \varepsilon_z dz)$$

La différence entre la forme initiale et la forme finale nous donne une déformation (de type volume). Soit

$$\varepsilon_v = \frac{dV_f - dV_i}{dV_i} = \frac{dxdydz(1 + \varepsilon_x)(1 + \varepsilon_y)(1 + \varepsilon_z) - dxdydz}{dxdydz}$$

$$\simeq \varepsilon_x + \varepsilon_y + \varepsilon_z = \varepsilon_1 + \varepsilon_2 + \varepsilon_3 = I_1$$

En négligeant les produits des déformations

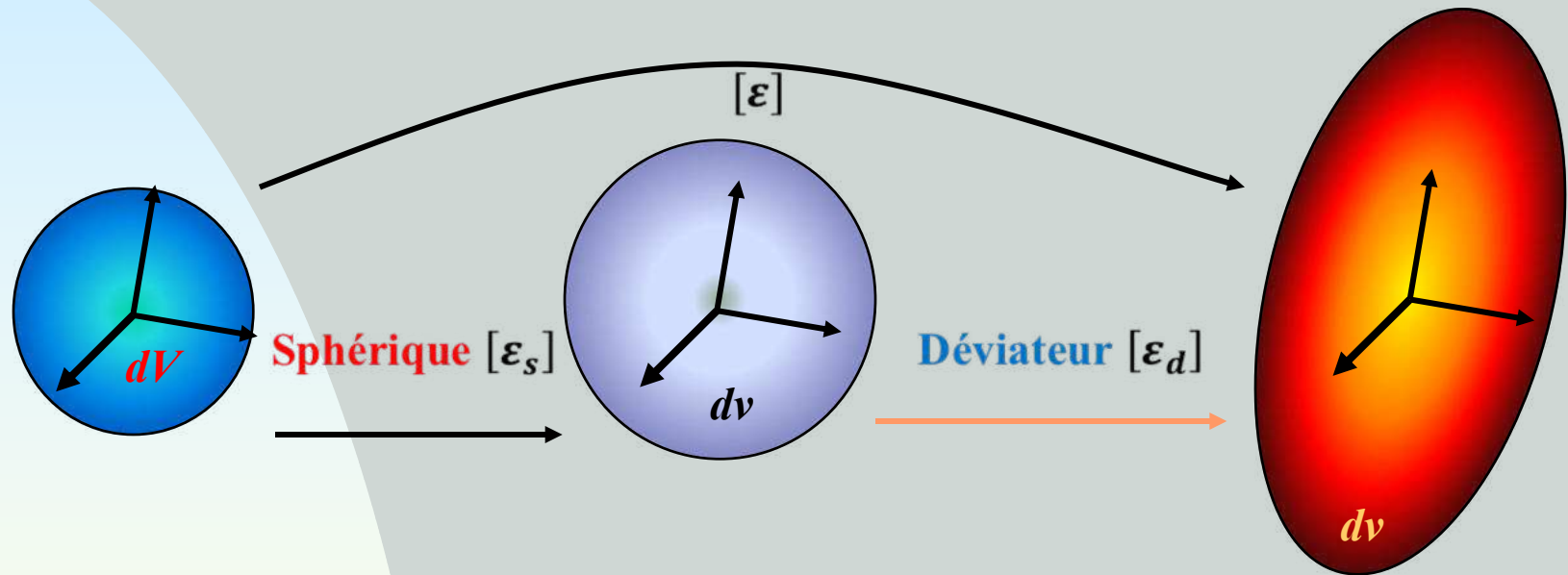
$$\varepsilon_v = \varepsilon_x + \varepsilon_y + \varepsilon_z = \varepsilon_1 + \varepsilon_2 + \varepsilon_3 = I_1$$

(3.12)

**Dilatation  
Volumique**



## 8. Dilatation Volumique



Changement de **Volume**  
à Forme Constante

Changement de **Forme**  
à Volume Constant

# 9. Ellipsoïde des Déformations

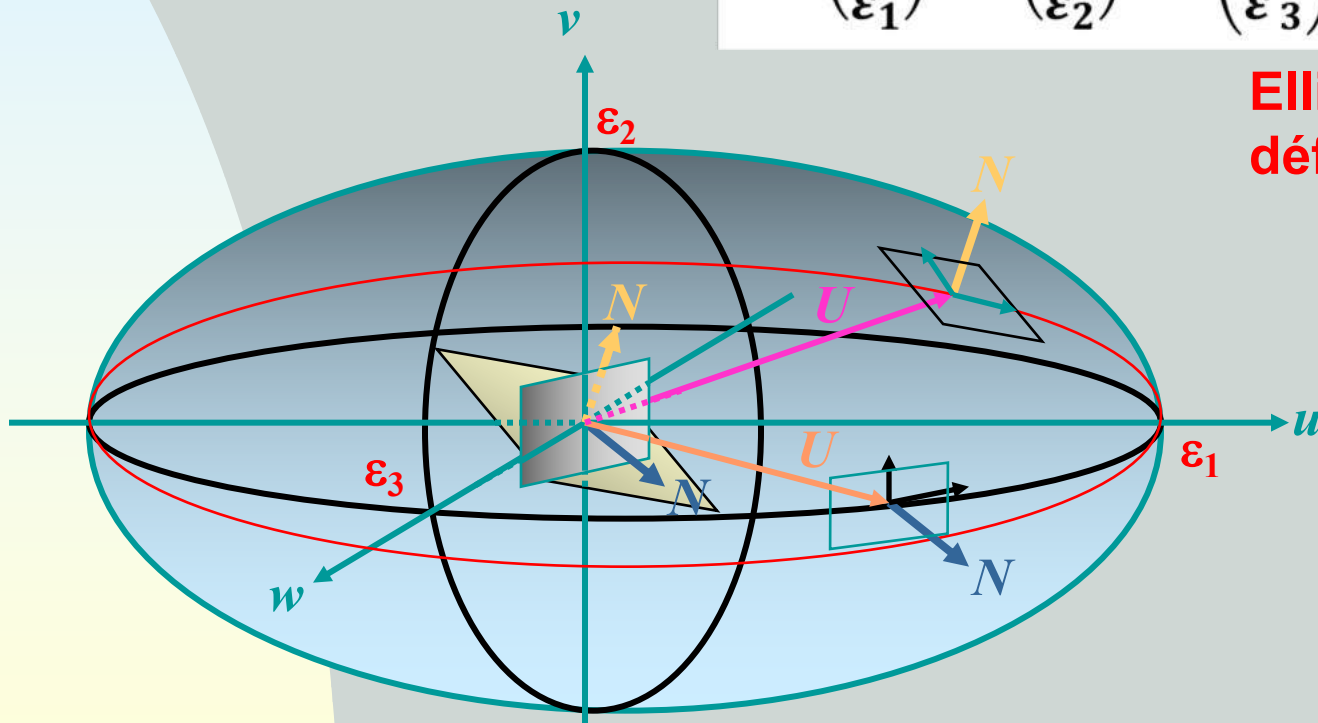
Si on considère un repère principal, on aura

$$\begin{cases} u \\ v \\ w \end{cases} = \begin{bmatrix} \varepsilon_1 & 0 & 0 \\ 0 & \varepsilon_2 & 0 \\ 0 & 0 & \varepsilon_3 \end{bmatrix} \begin{cases} l \\ m \\ n \end{cases}$$

En tirant  $l$ ,  $m$  et  $n$  et sachant que  $l^2 + m^2 + n^2 = 1$   
on aura

$$\left(\frac{u}{\varepsilon_1}\right)^2 + \left(\frac{v}{\varepsilon_2}\right)^2 + \left(\frac{w}{\varepsilon_3}\right)^2 = 1$$

**Ellipsoïde de déformations**



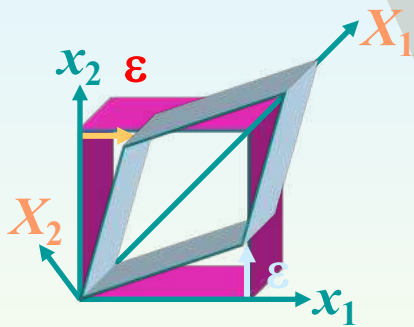
Lorsque «  $N$  » appartient à un plan principal, «  $U$  » appartient au même plan

# 10. Applications

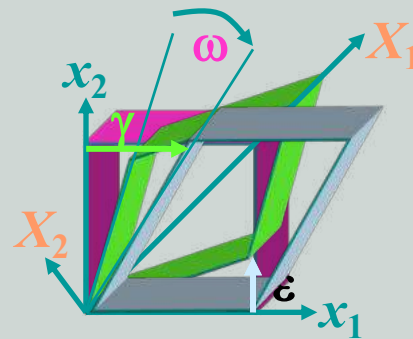
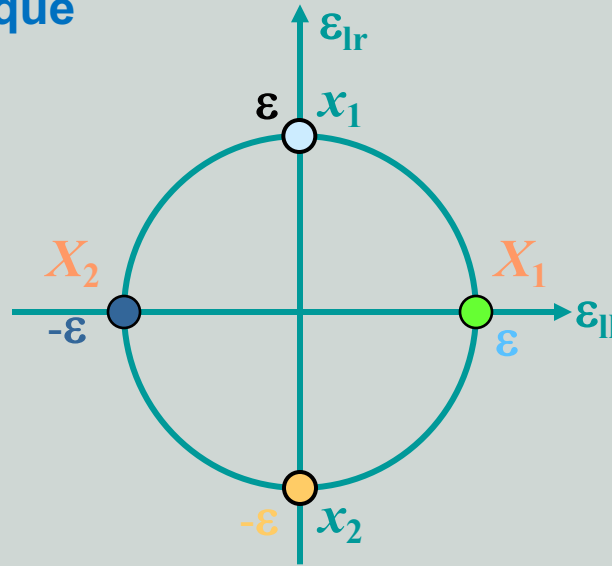
## Glissement pur et glissement simple

Dans un repère quelconque

$$[\varepsilon] = \begin{bmatrix} 0 & \varepsilon & 0 \\ \varepsilon & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{bmatrix}$$

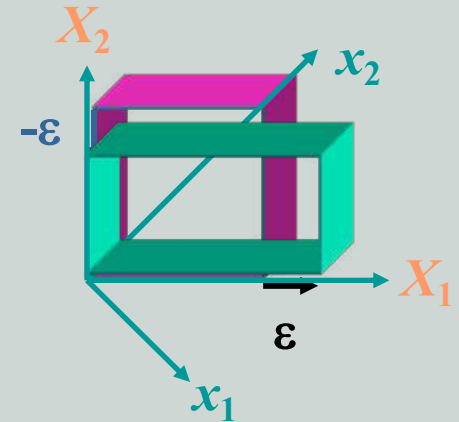


$$\overline{\overline{\Omega}} = \begin{vmatrix} 0 & \varepsilon & 0 \\ -\varepsilon & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{vmatrix}$$



Dans un repère principal

$$[\varepsilon] = \begin{bmatrix} \varepsilon & 0 & 0 \\ 0 & -\varepsilon & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{bmatrix}$$



$$\overline{\overline{G}} = \begin{vmatrix} 0 & 2\varepsilon & 0 \\ 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 \end{vmatrix}$$

La distorsion est maximale sur les directions orientées à 45° des directions principales

La rotation  $\omega = -\varepsilon$

Le glissement est le double de la distorsion  $\gamma = 2\varepsilon$

**Merci. Fin du chapitre 3**

# *Théorie de l'Elasticité*

**Abdellatif MEGNOUNIF**

**Semaine Prochaine**

**Chap. 4**

## **Relations Physiques entre contraintes et Déformations**