eurm10 msam10 2013

Calcul de la courbure

David Fabre

June 22, 2013

VERIFIER LES SIGNES

1 Formules de base

On cherche a exprimer la courbure d'une surface ayant une symtrie de rvolution. La courbure K se dcompose en deux termes :

$$K = K^{(a)} + K^{(b)}$$
 avec $\left| K^{(a)} \right| = \frac{1}{|MC^{(a)}|}$ et $\left| K^{(b)} \right| = \frac{1}{|MC^{(b)}|}$

Le premier terme est la courbure dans le plan $\min \pounds_{\mathsf{i}}$ ridien ; $\mathsf{gi}\pounds_{\mathsf{i}}$ om $\mathsf{i}\pounds_{\mathsf{i}}$ triquement, on l'exprime avec le point $C^{(a)}$ qui est le centre du cercle osculateur $\mathsf{i}\pounds_{\mathsf{i}}$ la courbe $\min \pounds_{\mathsf{i}}$ ridienne. Le second terme est la courbure dans le plan orthogonal ; on l'exprime avec le point $C^{(b)}$ qui est l'intersection entre la normale $\mathsf{i}\pounds_{\mathsf{i}}$ la courbe et l'axe de sym $\mathsf{i}\pounds_{\mathsf{i}}$ trie (voir figure a).

On prend la convention suivante pour le signe de $K^{(a)}$ et $K^{(b)}$: celles-ci sont positives si la surface est convexe et ngatives si la surface est concave. Par exemple, dans le cas reprsent sur la figure, on a $K^{(a)} > 0$ et $K^{(b)} < 0$.

Le premier terme se calcule a partir des formules de Fri£¡net. On suppose que la courbe mi£¡ridienne, dans le plan (r,z), admet une repri£¡sentation parami£¡trique M(s), oi£¡ s est l'abscisse curviligne. On note $\mathbf T$ le vecteur tangent i£¡ la courbe dans le plan mi£¡ridien, et $\mathbf N$ le vecteur normal. On a :

$$\mathbf{T} = \frac{\partial \vec{OM}}{\partial s}$$

$$\frac{\partial \mathbf{T}}{\partial s} = -K^{(a)} \mathbf{N}$$

$$\frac{\partial \mathbf{N}}{\partial s} = K^{(a)} \mathbf{T}$$

En pratique on peut aussi utiliser la formule suivante :

$$K^{(a)} = \mathbf{T} \cdot \frac{\partial \mathbf{N}}{\partial s} = \mathbf{T} \cdot (\nabla \mathbf{N}) \cdot \mathbf{T}$$

$${f T}$$
 ${f N}$ $C^{(a)}$ $C^{(b)}$ ${f N_0}$ $\epsilon \eta(s_0)$ $M_0(s_0)$

Le second terme a l'expression suivante :

$$K^{(b)} = \frac{N_{,r}}{r}$$

oï£; $N_{,r} = \mathbf{N} \cdot \mathbf{e_r}$ est la composante radiale du vecteur normal.

2 Courbure de la forme moyenne

On suppose que la forme moyenne de l'interface est donni \pounds je par un parami \pounds jtrage de la forme $M_0(s_0)$, oi \pounds j s_0 est l'abscisse curviligne associi \pounds je. On note T_0 , N_0 , K_0 les vecteurs tangents, normal, et la courbure associi \pounds je. Ceux-ci sont donni \pounds js par :

$$\mathbf{T}_{0} = \frac{\partial O \vec{M}_{0}}{\partial s_{0}}$$

$$K_{0} = K_{0}^{(a)} + K_{0}^{(b)} = \mathbf{T}_{0} \cdot \frac{\partial \mathbf{N}_{0}}{\partial s_{0}} + \frac{\mathbf{N}_{0,r}}{r}$$

$$\tag{1}$$

3 Perturbation

On suppose maintenant que la surface oscille faiblement autour de la forme moyenne prcdemment dfinie (voir figure b).

On choisit de paramï£jtrer la dï£jformation de la maniï£jre suivante :

$$\vec{OM}(s_0) = \vec{OM}_0(s_0) + \epsilon \eta(s_0) \mathbf{N}_0$$

Dans cette expression, ϵ est un petit paramtre, et la fonction η correspond  l'amplitude de la dformation mesure dans la direction normale  la surface moyenne. Notons que l'on garde le paramtrage par la variable s_0 qui est l'abscisse curviligne de la forme moyenne (et qui n'est pas identique  l'abscisse curviligne s de la surface dforme).

On injecte maintenant ce parami£įtrage dans les formules pri£įci£įdentes, et on lini£įarise par rapport i£į ϵ , ce qui aboutit i£į :

$$\frac{\partial s}{\partial s_0} = \left| \frac{\partial \vec{OM}}{\partial s_0} \right| = 1 - \epsilon \eta K_0^{(a)};$$

$$\mathbf{T} = \left(\frac{\partial s}{\partial s_0} \right)^{-1} \frac{\partial \vec{OM}}{\partial s_0} = \mathbf{T}_0 + \epsilon \mathbf{T}_1; \quad \mathbf{T}_1 = -\frac{\partial \eta}{\partial s_0} \mathbf{N}_0$$

$$\mathbf{N} = \mathbf{N}_0 + \epsilon \mathbf{N}_1; \quad \mathbf{N}_1 = \frac{\partial \eta}{\partial s_0} \mathbf{T}_0$$

$$K^{(a)} = \mathbf{T} \cdot \frac{\partial \mathbf{N}}{\partial s} = (\mathbf{T}_0 + \epsilon \mathbf{T}_1) \left(\frac{\partial s_0}{\partial s} \right) \frac{\partial}{\partial s_0} (\mathbf{N}_0 + \epsilon \mathbf{N}_1)$$

$$= K_0^{(a)} + \epsilon K_1^{(a)}$$

$$K_1^{(a)} = -\frac{\partial^2 \eta}{\partial s_0^2} - \left(K_0^{(a)} \right)^2 \eta$$

De mï£jme, pour la seconde composante de la courbure :

$$\begin{split} K^{(b)} &= \frac{N_{,r}}{r} = \frac{N_{0,r} + \epsilon N_{1,r}}{r + \epsilon \eta N_{0,r}} \\ &= K_0^{(b)} + \epsilon K_1^{(b)} \\ K_1^{(b)} &= -\frac{T_{0,r}}{r} \frac{\partial \eta}{\partial s_0} - \left(K_0^{(b)}\right)^2 \eta \end{split}$$

Au final on a donc:

$$K = K_0 + \epsilon K_1$$

$$K_0 = \mathbf{T_0} \frac{\partial \mathbf{N_0}}{\partial s_0} + \frac{N_{0,r}}{r}$$

$$K_1 = -\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial s_0} \left(r \frac{\partial \eta}{\partial s_0} \right) - \left[\left| \frac{\partial \mathbf{N_0}}{\partial s_0} \right|^2 + \frac{N_{0,r}^2}{r^2} \right] \eta$$

Dans cette dernire expression on a utilis l'identit $T_{0,r} = \partial r/\partial s_0$.

4 Cas particulier: forme moyenne sphi£;rique

On suppose que la forme moyenne est une sphre de rayon R_0 . On utilise les coordonnes sphriques (R,Θ) . Dans ce cas, l'abscisse curviligne de la forme moyenne s_0 est donn par $s_0 = R_0\Theta$, et on a :

$$r = R_0 \sin \Theta; \quad z = R_0 \cos \Theta; \quad \frac{\partial}{\partial s_0} = \frac{1}{R_0} \frac{\partial}{\partial \Theta}$$

$$\mathbf{N_0} = \mathbf{e_R}; \quad \mathbf{T_0} = \mathbf{e_\Theta}; \quad N_{0,r} = \sin \Theta;$$

En injectant dans les formules pri£jci£jdentes, on aboutit i£j:

$$K_0 = \frac{2}{R_0}$$

$$K_{1} = -\frac{1}{R_{0}^{2} \sin \Theta} \frac{\partial}{\partial \Theta} \left(\sin \Theta \frac{\partial \eta}{\partial \theta} \right) - \frac{2}{R_{0}^{2}} \eta$$

Ce qui correspond bien aux formules obtenues dans ce cas.

5 Parami£itrage selon r

Vrifions que les formules gnrales trouve ici est quivalente  celles utilises dans le cas o la surface est paramtre par r et non par s_0 C'est--dire :

$$z = H(r) = h_0(r) + \epsilon \eta_z(r)$$

Dans ce cas le calcul de la courbure conduit ï£; :

$$K = K_0(r) + \epsilon k(r)$$

avec:

$$K_0(r) = -\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(\frac{r}{\sqrt{1 + h_0^{\prime 2}}} \frac{\partial h_0}{\partial r} \right)$$

$$k(r) = -\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(\frac{r}{(1 + h_0^2)^3} \frac{\partial \eta_z}{\partial r} \right)$$

(Par rapport aux formules donni \pounds_i es dans le rapport de Ji \pounds_i ri \pounds_i me on a changi \pounds_i les signes afin d'utiliser la mi \pounds_i me convention sur les normales, et on a rectifii \pounds_i une petite erreur dans le terme k).

La correspondance entre les deux formulations s'i£¡tablit en utilisant les identiti£¡s suivantes :

$$\eta_z(r) = \frac{\eta(s_0)}{N_{0,z}}; \quad T_{0,r} = N_{0,z} = \frac{1}{\sqrt{1 + h_0'^2}}; \quad T_{0,z} = -N_{0,r} = \frac{h_0'}{\sqrt{1 + h_0'^2}}$$

$$\frac{\partial}{\partial r} = N_{0,z} \frac{\partial}{\partial s_0}$$

$$k(r) = K_1(s_0) - \frac{\partial K_0}{\partial s_0} T_{0,z} \eta_z(r)$$

(formules vi£¡rifii£¡es avec Maple)

6 Calcul de la forme d'quilibre par mthode de Newton

Le but est de construire un maillage tel que le long de sa frontiï \pounds ¡re, on ait l'ï \pounds ¡quilibre de Laplace :

$$F = K - \frac{\Delta P}{\sigma} = 0. \tag{2}$$

avec

$$\Delta P = \Delta P_b + \Delta \rho g z$$

Ici ΔP_b est la diffrence de pression  la base de la bulle (z=0), que l'on impose dans le calcul (on pourrait aussi imposer le volume dans la bulle et considrer ΔP_b comme une inconnue, mais cela reste  faire proprement).

La mthode est la suivante :

- 1. On part d'un maillage correspondant ï£; une forme approximative de la bulle (par exemple un dï£;veloppement en sï£;rie de Legendre issu des expï£;riences).
- 2. On crit un dveloppement de Taylor de la fonction F par rapport  des petites variations η de la forme de la surface :

$$F \approx F_0 + F_1 = 0$$
 avec $F_0 = K_0 - (\Delta P + \Delta \rho gz)/\sigma$, $F_1 = K_1 - \frac{\Delta \rho g}{\sigma} N_{0,z} \eta$

oï $\pounds_i K_1$ est donnï \pounds_i (en fonction de η) par la formule de la section prï \pounds_i cï \pounds_i dente.

- 3. On inverse la relation pri£¡ci£¡dente, ce qui donne la fonction η correspondant au di£¡placement qu'il faut donner i£¡ l'interface pour assurer la condition F = 0 (sous l'hypothi£¡se de lini£¡arisation).
- 4. On construit un champ de vecteurs \mathbf{U} , di \pounds_i fini i \pounds_i l'inti \pounds_i rieur du domaine, correspondant i \pounds_i un di \pounds_i placement lagrangien vi \pounds_i rifiant $\mathbf{U} = \eta \mathbf{N_0}$ sur la frontii \pounds_i re du domaine et i \pounds_i tant suffisamment ri \pounds_i gulier i \pounds_i l'inti \pounds_i rieur (en pratique on ri \pounds_i soud une i \pounds_i quation de Poisson).
- 5. On dforme le maillage selon le champ de vecteur **U**, ce qui aboutit  un nouveau maillage en principe plus proche de la solution d'quilibre.

6. On ri£įpi£įte l'opi£įration de manii£įre iti£įrative a partir du point (b), jusqu'i£į convergence (c'est i£į dire jusqu'i£į ce que la quantiti£į F_0 devienne effectivement ni£įgligeable.

7 Implï£;mentation avec Freefem

Pour le calcul de la courbure moyenne, il faut commencer par interpoler les vecteurs normal (et tangent) sous forme de champs P1 dfinis sur la frontire .

```
(...)
mesh Shempty=emptymesh(Sh);
fespace Wh1(Shempty,P1);
Wh1 NOr,NOz,TOr,TOz,KOa,KOb,test ;
problem CalcNOr(NOr,test)=
 int1d(Shempty,qfe=qf3pE)(N0r*test)-int1d(Shempty,qfe=qf3pE)(N.x*test);
problem CalcNOz(NOz,test)=
 int1d(Shempty,qfe=qf3pE)(N0z*test)-int1d(Shempty,qfe=qf3pE)(N.y*test);
CalcNOr;
CalcNOz;
TOr = NOz;
TOz = -NOr;
macro Ds(u1,u2)
[dx(u1)*T0r+dy(u1)*T0z,dx(u2)*T0r+dy(u2)*T0z]
//
problem ComputeKOa(KOa,test)=
 int1d(Shempty,qfe=qf3pE)(K0a*test)
-int1d(Shempty,qfe=qf3pE)(Ds(NOr,NOz)'*[TOr,TOz]*test);
ComputeKOa;
problem ComputeKOb(KOb,test)=
 int1d(Shempty,qfe=qf3pE)(K0b*test*x)
-int1d(Shempty,qfe=qf3pE)(NOr*test);
ComputeK0b;
```

Pour les perturbations, le terme de courbure se traite par int ü£įgration par partie :

$$p = \sigma K_1$$

$$\int_{\mathcal{S}} \eta^{\dagger} p r d\ell = \sigma \int_{\mathcal{S}} \left(\frac{\partial \eta^{\dagger}}{\partial s_0} \frac{\partial \eta}{\partial s_0} - \left[\left| \frac{\partial \mathbf{N_0}}{\partial s_0} \right|^2 + \frac{N_{0,r}^2}{r^2} \right] \eta^{\dagger} \eta \right) r d\ell \text{ (+ termes de bord)}$$