

Projet

SINAPSI

asSIstance à la Navigation pour l'Accès aux Ports en SécurIté



ACTIVITÉ T2.1: MISE EN ŒUVRE DE LA MODÉLISATION NUMÉRIQUE

PRODUIT T2.1.1: DÉFINITION DE MODÈLES NUMÉRIQUES POUR LA DYNAMIQUE MARINE DES PORTS

Partenaire responsable: UNIGE

Partenaires contributeurs: CNR-ISMAR, UTLN, ADSP-MTS, LaMMA, ERI, CCI VAR



PRODUIT T2.1.1

INDEX		
Descrip	tion du livrable	1
1. INT	RODUCTION	1
2. FOI	RCES ET FAIBLESSES DES MODÈLES NUMÉRIQUES	1
3. МО	DÈLES COURAMMENT UTILISÉS	2
3.1 So	lveurs Navier-Sokes (CFD)	2
3.2 M	odèles hydrostatiques	3
3.3 M	odèles potentiels	4
3.4 Sł	allow Water Equations	4
3.5 B	bussinesq	5
3.6 M	odèles spectraux	5
4. MO	DÈLES OPEN SOURCE UTILISÉS DANS LE DOMAINE CÔTIER	9
4.1	ROMS	9
4.1.1.	Équations	9
4.1.2.	Conditions aux limites	11
4.1.3.	Grille	13
4.1.4.	Schéma numérique	15
4.1.5.	Modules Qualité de l'eau	15
4.2	DELFT3D	16
4.2.1	Panoramique du modèle	16
4.2.2	Les équations de base	16
4.2.3	Conditions aux limites	17
4.2.4	Grille	18
4.2.5	Schéma numérique	18
4.2.6	Les modules Qualité de l'eau	18
4.3	Open-Telemac	19
4.3.1	Panoramique du modèle	19
4.3.2	TELEMAC-2D	19
4.3.3	TELEMAC-3D	20



		PRODUIT T2.1.1
4.3.4	Équations : TELEMAC-2D	21
4.3.5	TELEMAC-3D	23
4.3.5.1	Équations avec l'hypothèse de la pression hydrostatique	23
4.3.5.2	Équations de Navier-Stokes non hydrostatiques	25
4.3.6	Modèle de turbulence k – ϵ	26
4.3.7	Équations des traceurs	27
4.3.8	Conditions aux limites	27
4.3.9	Grille	28
4.3.10	Schéma numérique	28
4.3.10.1	Modules Qualité de l'eau	35
4.4 N	IEMO	36
4.4.1	Équations	36
4.4.1.1	Équations Principales	36
4.4.1.2	Modèles de résolution de la turbulence	38
4.4.1.3	Constante	38
4.4.1.4	Valeur dépendant du Nombre de Richardson	38
4.4.1.5	Équation de l'Énergie Cinétique Turbulente (TKE)	39
4.4.1.6	Generic Length Scale (GLS)	39
4.4.2	Conditions aux limites	39
4.4.2.1	Conditions aux limites verticales	39
4.4.2.2	Conditions aux limites horizontales	41
4.4.3	Grille	42
4.4.4	Schéma numérique	44
4.4.5	Modules Qualité de l'eau	44
4.5 S	HYFEM	45
4.5.1	Équations Principales	45
4.5.2	Conditions aux limites	46
4.5.2.1	Conditions aux limites verticales	46
4.5.2.2	Conditions aux limites horizontales	47
4.5.3	Grille	47
4.5.4	Schéma numérique	48



		Fondo Europeo di Sviluppo Regionale	PRODUIT T2.1.1
	4.5.5	Modules Qualité de l'eau	48
	4.6	CMS	48
	4.6.1	Méthode d'Intégration	49
	4.6.2	Méthode d'interpolation pour la position	50
5.	ETU	IDE DE CAS	52
	5.1	TELEMAC-3D	52
	5.2	ROMS & DELFT3D	60
	5.3	Conclusions	77
6.	APP	PLICABILITÉ DE DELFT3D POUR LE FORECAST EN MILIEU PORTUAI	RE 77
7.	APP	LICABILITE DE NEMO ET CMS DANS LA ZONE PORTUAIRE DE TOULON	83
Bi	bliogr	rafia	85



Description du livrable

Le projet SINAPSI a prévu une étude visant à évaluer l'applicabilité de différents modèles numériques pour la description de l'hydrodynamique dans les bassins portuaires, ce qui a permis leur définition commune par les Partenaires.

1. INTRODUCTION

L'objectif de la modélisation est de prédire le comportement d'un système physique soumis à un changement par rapport à ses conditions initiales. L'objectif est d'examiner un système soumis à des actions extérieures afin d'évaluer l'évolution du système luimême.

En raison de leur complexité, les études liées à la mécanique des fluides environnementaux ont traditionnellement été menées à l'aide de modèles physiques. Les modèles physiques sont généralement des modèles qui reproduisent à une échelle plus petite, en utilisant les lois de la similitude, le système réel à analyser.

Aujourd'hui, cependant, les modèles numériques gagnent du terrain, principalement en raison de leur puissance de calcul croissante et de leur faible coût. Les modèles numériques sont désormais capables de décrire avec précision les écoulements turbulents dans les domaines environnementaux et industriels. Cependant, l'application de modèles numériques cache de nombreux pièges et le résultat final peut différer considérablement de la réalité si l'on n'est pas conscient des limites et des incertitudes liées, par exemple, au choix des paramètres propres à chaque modèle.

L'analyse des forces et des faiblesses des modèles numériques est un outil précieux pour acquérir une connaissance adéquate de l'outil considéré.

2. FORCES ET FAIBLESSES DES MODÈLES NUMÉRIQUES

Aujourd'hui, la plupart des modèles et des codes numériques ont été validés pour les cas les plus courants de mouvement à surface libre. Il existe de nombreuses preuves que les modèles numériques peuvent représenter de manière adéquate de nombreux processus physiques dans le domaine de la mécanique des fluides environnementaux.

Les avantages de la modélisation numérique sont son faible coût par rapport à la modélisation physique et le nombre de configurations et d'options différentes possibles qui peuvent être préparées sans coûts supplémentaires. En outre, il est possible de répéter la simulation même longtemps après la première analyse.

PRODUIT T2.1.1



La modélisation numérique peut également atténuer, bien que partiellement, deux des principales faiblesses de la modélisation physique: la mesure des données expérimentales et les effets d'échelle.

Dans les modèles numériques, des données de toutes sortes, telles que la vitesse, la pression, l'élévation de la surface, l'énergie cinétique turbulente, etc., peuvent être extraites en tout point et à tout moment de la simulation et, bien entendu, les sondes "virtuelles" n'interfèrent pas avec la résolution du problème. En ce qui concerne les effets d'échelle, les modèles numériques peuvent être utilisés pour faire fonctionner des modèles en grandeur nature.

Inversement, il existe également de fortes limitations à l'utilisation des modèles, car certains d'entre eux sont basés sur la paramétrisation de processus physiques. En général, ces paramétrages ont un champ d'application étroit et, si le modèle est utilisé en dehors de ce champ, les résultats peuvent être irréalistes. En même temps, le résultat final est soumis aux hypothèses formulées au départ. Par exemple, et de manière non exhaustive, les modèles de turbulence, les conditions aux limites et les conditions initiales influencent considérablement les résultats.

La précision d'un modèle numérique dépend également de la résolution du maillage de calcul : plus il est dense, plus les résultats tendent à être précis, avec l'inconvénient de nécessiter une plus grande puissance de calcul. Un compromis doit donc être trouvé entre la précision du résultat et la charge de calcul.

L'utilisation de codes open-source librement distribués signifie que de plus en plus de personnes peuvent travailler et développer leurs propres codes, améliorer les fonctions existantes et en intégrer de nouvelles.

3. MODÈLES COURAMMENT UTILISÉS

3.1 Solveurs Navier-Sokes (CFD)

Le terme CFD signifie Computational Fluid Dynamics (mécanique des fluides numérique) et consiste en une approche numérique pour examiner le mouvement des fluides et les phénomènes physico-chimiques associés. Par conséquent, le terme CFD pourrait être utilisé pour décrire tout modèle numérique utilisé pour modéliser les écoulements turbulents et non turbulents. Toutefois, dans la pratique, le terme désigne principalement les codes capables de résoudre les équations complètes de Navier-Stokes dans les trois dimensions. Par conséquent, la CFD fait référence à des simulations informatiques d'une grande complexité qui peuvent traiter différents phénomènes : ses applications vont de l'aérodynamique aux turbomachines, du génie côtier à la biochimie.



La CFD est une technique de pointe pour les applications industrielles et de recherche ; cependant, son coût de calcul élevé empêche souvent son utilisation. Historiquement, la CFD a été utilisée pour la première fois dans les années 1960 dans l'industrie aérospatiale. Cependant, le coût élevé du calcul des codes CFD a déterminé leur utilisation principalement dans les environnements de recherche jusqu'aux années 1990, lorsque les ressources informatiques ont commencé à devenir abordables. Depuis, de nombreux codes CFD ont été développés en utilisant un large éventail d'outils de prétraitement, de résolution et de post-traitement.

Voici un exemple de l'ensemble complet des équations de Navier-Stokes résolues par les codes CFD.

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} = 0$$

$$\frac{\partial u}{\partial t} + u\frac{\partial u}{\partial x} + v\frac{\partial u}{\partial y} + w\frac{\partial u}{\partial z} = -\frac{1}{\rho}\frac{\partial p}{\partial x} + v\nabla^2 u + F_x$$

$$\frac{\partial v}{\partial t} + u \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial y} + w \frac{\partial v}{\partial z} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial y} + v \nabla^2 v + F_y$$

$$\frac{\partial w}{\partial t} + u \frac{\partial w}{\partial x} + v \frac{\partial w}{\partial y} + w \frac{\partial w}{\partial z} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial y} - g + v \nabla^2 w + F_z$$

où les termes F doivent être considérés comme des sources.

3.2 Modèles hydrostatiques

La plupart des modèles numériques utilisés pour la circulation océanique et les études côtières résolvent les équations Navier-Stokes moyennées, appelées *Reynolds Averaged Navier-Stokes* (RANS) *equations*. En effet, pour ces échelles, les équations complètes de Navier-Stokes sont difficiles à traiter sur le plan informatique. Au lieu de cela, une version simplifiée de RANS, appelée hydrostatique, est utilisée. Cela signifie que l'équation de la quantité de mouvement verticale est réduite à une approximation de l'équilibre hydrostatique. La pression est calculée en utilisant l'approximation hydrostatique tandis que la composante verticale de la vitesse est calculée en utilisant l'équation de continuité. En revanche, si les équations complètes de Navier-Stokes étaient prises en compte, toutes les composantes de la vitesse seraient calculées directement. L'ensemble des équations RANS avec l'approximation hydrostatique est présenté ci-dessous.



PRODUIT T2.1.1

$$\frac{\partial U}{\partial x} + \frac{\partial V}{\partial y} + \frac{\partial W}{\partial z} = 0$$

$$\frac{\partial U}{\partial t} + U \frac{\partial U}{\partial x} + V \frac{\partial U}{\partial y} + W \frac{\partial U}{\partial z} = -g \frac{\partial h}{\partial x} + v_t \nabla^2 U + F_x$$

$$\frac{\partial V}{\partial t} + U \frac{\partial V}{\partial x} + V \frac{\partial V}{\partial y} + W \frac{\partial V}{\partial z} = -g \frac{\partial h}{\partial y} + v_t \nabla^2 V + F_y$$

$$P = P_{atm} + \rho_0 g(h-z) + \rho g \int_z^{Z_s} \frac{\Delta \rho}{\rho_0} dz'$$

où h représente la profondeur de la surface libre et Δp la variation de densité.

3.3 Modèles potentiels

Les modèles potentiels supposent que le mouvement est irrotationnel et à des nombres de Reynolds élevés. Par conséquent, le mouvement basé sur le potentiel est souvent utilisé pour analyser les flux externes sur les surfaces solides. Ce type de modèle suppose l'existence d'une fonction potentielle de vitesse. Le potentiel de vitesse satisfait l'équation de Laplace:

$$\nabla^2 \Phi = 0$$

Les composantes de la vitesse sont dérivées en différenciant le potentiel F par rapport aux coordonnées spatiales.

Comme ce type de modèle suppose que le mouvement est irrotationnel, il est incapable de décrire, par exemple, la présence de la couche limite ou l'interaction fluide-structure.

3.4 Shallow Water Equations

En eau peu profonde, le mouvement est essentiellement horizontal et les accélérations verticales sont négligeables. Le mouvement peut donc être exprimé dans ce cas par ce qu'on appelle les *Shallow Water Equations*.

Elles sont obtenues en faisant la moyenne des équations de Navier-Stokes sur la verticale et sont indiquées ci-dessous.

$$\frac{\partial h}{\partial t} + \vec{\overline{U}} \cdot \nabla(h) + h \nabla \cdot \left(\vec{\overline{U}}\right) = 0$$



PRODUIT T2.1.1

$$\frac{\partial \overline{U}}{\partial t} + \vec{\overline{U}} \cdot \nabla(\overline{U}) = -g \frac{\partial h}{\partial x} + \frac{\tau_s + \tau_f}{\rho h}$$

$$\frac{\partial \overline{V}}{\partial t} + \vec{\overline{U}} \cdot \nabla(\overline{V}) = -g \frac{\partial h}{\partial y} + \frac{\tau_s + \tau_f}{\rho h}$$

Où τ_s et τ_f représentent les tensions de fond et de surface.

3.5 Boussinesq

La propagation des vagues dans la zone des eaux peu profondes à profondes peut être décrite par le modèle de Boussinesq. La distribution de la vitesse verticale n'est pas calculée à partir des équations d'équilibre non linéaires. Au lieu de cela, la composante horizontale de la vitesse est supposée être constante dans la colonne d'eau et la composante verticale varie presque linéairement.

Essentiellement, les équations qui sont résolues sont les équations des eaux peu profondes avec des termes qui prennent en compte les accélérations verticales.

Les équations de Boussinesq sont:

$$\frac{\partial \eta}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x} [(h + \eta)u_x] = 0$$

$$\frac{\partial u_x}{\partial t} + u_x \frac{\partial u_x}{\partial x} + g \frac{\partial \eta}{\partial x} = \frac{1}{2} \frac{\partial^3 (h u_x)}{\partial t \, \partial x^2} - \frac{1}{6} \frac{\partial^3 u_x}{\partial t \, \partial x^2}$$

où u_x représente la vitesse horizontale moyenne sur la profondeur.

3.6 Modèles spectraux

Les modèles spectraux peuvent être utilisés pour décrire les vagues de mer.

Au cours des deux dernières décennies, de nombreux modèles, dits de troisième génération, ont été développés, tels que WAM, WAVEWATCH III, TOMAWAC et SWAN. Ces



modèles résolvent l'équation appelée *spectral action balance*, sans aucune restriction a priori sur le spectre, pour l'évolution des vagues.

L'équation est la suivante :

$$\frac{\partial N}{\partial t} + \frac{\partial (c_x)N}{\partial x} + \frac{\partial (c_yN)}{\partial y} + \frac{\partial (c_\theta N)}{\partial \theta} + \frac{\partial (c_\sigma N)}{\partial \sigma} = \frac{S_{total}(x, y, t, \theta, \sigma)}{\sigma}$$

où s est la fréquence, q la direction des composantes spectrales, t le temps, N est l'action de l'onde définie comme N(t,x,y,s,q)=E(k,q,x,y,t)/s, E la densité d'énergie spectrale, S un terme source et cx, cy, c θ et c σ les célérités de propagation dans l'espace géographique et dans l'espace des nombres d'onde.

Le tableau 1 montre les codes open-source pour la modélisation des vagues.

Le tableau 2 récapitule un certain nombre de codes de calcul libres et propriétaires avec leurs équations directrices.



PRODUIT T2.1.1

MODELLI NUMERICI OPEN-SOURCE									
TIPO	NOME	DIMENSIONI	NUMERICA						
	OLAFLOW	3D	FV						
CFD	OPENFOAM	3D	FV						
	REEFF3D:CFD	3D	FD						
	FVCOM	3D	FV						
	NHWAVE	3D	FV/FD						
3D EQUATION	REEF3D - NSEWAVE(NH)	3D	FD						
MODELS	SCHIMS	3D	FE/FV						
	TSUNAMI3D	3D	FD						
	STWAVE	2D	FD						
SPECTRAL WIND	SWAN	1D/2D	FD						
WAVE MODELS	TELEMAC/TOMAWAC	2D	FV						
	WAVEWATCH III	2D	FD						
	CELERIS	2D	FV/FD						
BOUSSINESQ	COULWAVE	1D/2D	FV/FD						
	FUNWAVE-TVD	1D/2D	FV/FD						
	CLIFFS	1D/2D	FV						
	COMCOT	2D	FV						
	GeoCLaw	2D	FD						
	NAMI-DANCE	2D	FV						
	NEOWAVE	2D	FV						
	REEF3D - SFLOW	2D	FV						
WATER	SUSTANS	2D	FE						
	SWASH	1D/2D	FV/FD						
	TELEMAC	2D	FE/FD						
	XBEACH	2D	FV						
	ADCIRC	2D/3D	FE						
	DELFT3D	2D/3D	FD						
	MOHID	2D/3D	FV						
OCEAN	ROMS	2D/3D	FV/FD						
CIRCULATION	SCHISM	1D/2D/3D	FE/FV						
STORM SURGE	SELFE	2D/3D	FE						
	SHYFEM	2D/3D	FE						
	TELEMAC	2D/3D FE/FV							
	UnTRIM	1D/2D/3D	FV/FD						

Tableau 1 - Récapitulatif des principaux modèles numériques existants



PRODUIT T2.1.1

Spectral							>						>	>	>	>	
Boussinesq						>											
Shallow Water Equations	>			>			>										
Potential flow								>	>	>							>
Hydrostatic					>		>				>	>				>	
Navier-Stokes (CFD)	>	>	>														
	OpenFOAM	ANSYS CFX	DualSPHysics	SHYFEM	TELEMAC-MASCARET	FUNWAVE	Delft3D	ANSYS AQWA	QALE-FEM	OrcaFlex	Pom	COHERENS	WAM	WAVEWATCH III	SWAN	MIKE 21	WAMIT

Tableau 2 - Récapitulatif de l'applicabilité de quelques modèles numériques



4. MODÈLES OPEN SOURCE UTILISÉS DANS LE DOMAINE CÔTIER

4.1 ROMS

ROMS (*Regional Ocean Modeling System*) est un modèle numérique open source largement utilisé par la communauté océanographique internationale.

4.1.1. Équations

Le ROMS appartient à la classe des modèles numériques tridimensionnels à surface libre dont les coordonnées suivent le terrain et qui résolvent les équations de Navier-Stokes moyennées par Reynolds en utilisant les approximations hydrostatiques et de Boussinesq. Les équations du modèle écrites en coordonnées cartésiennes sont les suivantes:

$$\frac{\partial u}{\partial t} + \vec{v} \cdot \nabla u - fv = -\frac{\partial \Phi}{\partial x} - \frac{\partial}{\partial z} \left(\overline{u'w'} - v \frac{\partial u}{\partial z} \right) + F_u + D_u$$

$$\frac{\partial v}{\partial t} + \vec{v} \cdot \nabla v + fu = -\frac{\partial \Phi}{\partial y} - \frac{\partial}{\partial z} \left(\overline{v'w'} - v \frac{\partial v}{\partial z} \right) + F_v + D_v$$

$$\frac{\partial \Phi}{\partial z} = -\frac{\rho}{\rho_0}g$$

l'incompressibilité du champ de vitesse entraîne l'annulation de sa divergence:

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} = 0$$

tandis que le transport des champs scalaires actifs et passifs C est décrit par l'équation de diffusion-advection:

$$\frac{\partial C}{\partial t} + \vec{v} \cdot \nabla C = -\frac{\partial}{\partial z} \left(\overline{C'w'} - D_0 \frac{\partial C}{\partial z} \right) + F_C + D_C$$

une équation d'état est également nécessaire pour relier les champs scalaires actifs (température et salinité) à la densité du fluide:

$$\rho = \rho(T, S, P)$$

PRODUIT T2.1.1



La barre au-dessus des variables et l'exposant indiquent respectivement leur moyenne temporelle et leur fluctuation par rapport à celle-ci. La liste suivante indique la signification des variables du problème:

- C(x,y,z,t) : température, salinité et tout autre champ scalaire passif
- Du,Dv,DC : termes diffusifs optionnels
- Fu,Fv,FC : termes de forçage et de source
- f(x,y) : paramètre de Coriolis
- g : accélération de la gravité
- h(x,y) : profondeur par rapport au niveau moyen de la mer
- Hz(x,y,z) : espacement entre les niveaux verticaux de la grille
- v, v_{mol} : viscosité et diffusivité moléculaires
- *K_M*, *K_C* : viscosité et diffusivité des tourbillons verticaux
- P : pression totale (P ~ -r0gz)
- F(x,y,z,t) : pression dynamique (P/r0)
- r0 +r(x,y,z,t) : densité locale totale
- S(x,y,z,t) : salinité
- t:temps
- T(x,y,z,t) : température potentielle
- u,v,w : composantes du champ de vitesse
- x,y : coordonnées horizontales
- z : coordonnée verticale
- z(x,y,t) : élévation de la surface libre

Ces équations sont fermées en paramétrant les contraintes de Reynolds et les flux de traceurs turbulents comme suit:

$$\overline{u'w'} = -K_M \frac{\partial u}{\partial z}, \qquad \overline{v'w'} = -K_M \frac{\partial v}{\partial z}, \qquad \overline{C'w'} = -K_C \frac{\partial C}{\partial z}$$

Dans l'approximation de Boussinesq, les variations de densité sont négligées dans les équations de la quantité de mouvement, sauf pour leur contribution à la flottabilité (*buoyancy*) dans l'équation de la composante verticale de la quantité de mouvement. En outre, l'approximation hydrostatique implique l'hypothèse supplémentaire que le gradient de pression verticale équilibre la force de flottabilité.



Les forçages et la dissipation horizontales sont inclus dans les termes F et D, tandis que le *mixing* vertical et horizontal sera expliqué ci-dessous.

Un modèle à 2 équations pour la fermeture du problème de turbulence, appelé GLS, est disponible dans le ROMS. Ce modèle tire parti des similitudes entre la plupart des modèles de fermeture de la turbulence à 2 équations tels que k- ϵ et k- ω : en effet, il présente une équation pour k et une pour le paramètre générique ψ liées aux autres quantités turbulentes par la relation dimensionnelle suivante $\psi = c^{p}k^{m}l^{n}$.

$$\begin{cases} \frac{\partial k}{\partial t} + U_i \frac{\partial k}{\partial x_i} = \frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial z} \left(K_M \frac{\partial k}{\partial z} \right) + P + B + \varepsilon \\ \frac{\partial \psi}{\partial t} + U_i \frac{\partial \psi}{\partial x_i} = \frac{1}{\sigma} \frac{\partial}{\partial z} \left(K_M \frac{\partial \psi}{\partial z} \right) + \frac{\psi}{k} (c_1 P + c_3 B + c_2 \varepsilon) \end{cases}$$

4.1.2. Conditions aux limites

Les conditions aux limites verticales, en fonction des variables définies ci-dessus, peuvent être exprimées comme suit:

• à la surface, c'est-à-dire pour z = z (x,y,t):

$$K_{M} \frac{\partial u}{\partial z} = \tau_{s}^{x}(x, y, t)$$
$$K_{M} \frac{\partial v}{\partial z} = \tau_{s}^{y}(x, y, t)$$
$$K_{C} \frac{\partial C}{\partial z} = \frac{Q_{C}}{\rho_{0}CP}$$
$$w = \frac{\partial \zeta}{\partial t}$$

au fond, c'est-à-dire pour z = -h(x,y):

$$K_M \frac{\partial u}{\partial z} = \tau_b^x(x, y, t)$$



PRODUIT T2.1.1

$$K_{M} \frac{\partial v}{\partial z} = \tau_{b}^{y}(x, y, t)$$
$$K_{C} \frac{\partial C}{\partial z} = 0$$

 $-w + \vec{v} \cdot \nabla h = 0$

Où:

- *Q_c* est le flux de concentration de surface du scalaire C
- $\tau_s^x(x, y, t)$, $\tau_s^y(x, y, t)$ sont les composantes de la contrainte de surface due au vent
- $\tau_b^x(x, y, t), \tau_b^y(x, y, t)$ représente la contrainte au fond.

La contrainte de surface est calculée à partir du champ de vent selon la formule (quadratique en vitesse):

$$\tau_s = \rho_{aria} C \sqrt{U_{10}^2 + V_{10}^2} V_{10}$$

où U_{10} e V_{10} sont les composantes de la vitesse du vent **V**₁₀ à une hauteur de 10 m audessus de la surface de la mer et *C* est une constante..

La tension de fond, quant à elle, est calculée en fonction de la vitesse à la dernière couche au moyen d'une liaison qui peut être linéaire, quadratique ou logarithmique. Par exemple, dans le cas d'une liaison linéaire, le vecteur tension inférieur est obtenu à partir de la relation suivante:

$\mathbf{\tau}_{\boldsymbol{b}} = \rho_{H_2O} \, R \, \boldsymbol{\nu}_{\boldsymbol{b}}$

Où R est un coefficient de résistance dimensionnel, proportionnel à une vitesse mise à l'échelle et vb indique les composantes horizontales du courant au fond.

Dans le cas de la liaison quadratique, dont la relation avec le champ de vitesse au fond est analogue au cas de la surface:

$$\boldsymbol{\tau}_{\boldsymbol{b}} = \rho_{H_2O} C_D \sqrt{u_b^2 + v_b^2} \boldsymbol{\nu}_{\boldsymbol{b}}$$

La cooperazione al cuore del Mediterraneo La coopération au cœur de la Méditerranée

12



Dans ce cas, C_D est un coefficient de résistance constant dont la valeur est généralement de l'ordre de 10^3 .

Dans le cas d'une liaison logarithmique, la relation est la suivante:

$$\boldsymbol{\tau}_{\boldsymbol{b}} = \rho_{H_2 O} \left(\frac{k}{\ln \binom{Z_b}{Z_0}} \right)^2 \sqrt{u_b^2 + v_b^2} \boldsymbol{v}_{\boldsymbol{b}}$$

Où le coefficient de résistance est remplacé par le carré de l'expression entre parenthèses, où k est la constante de VonKarman et est fixée à 0,41, z_b est la hauteur de la première couche à partir du fond et z_0 est le niveau de référence où la vitesse est nulle. Dans le ROMS, z_0 coïncide avec 1/30 de la rugosité physique (y_r).

Bien qu'il soit également possible d'attribuer un flux de concentration vertical au fond, celui-ci est généralement fixé à zéro.

ROMS a la possibilité d'implémenter différents types de conditions aux limites, soit avec des limites ouvertes ou fermées, soit périodiques. Selon le choix effectué, le ROMS a besoin des valeurs des champs limites fournies analytiquement ou via des fichiers NetCDF structurés de manière appropriée.

Des techniques de nudging appropriées permettent également de relaxer les valeurs du champ interne à celles fournies par les études climatologiques ou les modèles à plus grande échelle, avec la possibilité de déterminer point par point le temps de relaxation caractéristique.

Le ROMS s'est récemment imposé dans la modélisation des zones côtières et estuariennes en raison de sa souplesse. En effet, il prend en compte un large éventail de forçages :

- Propagation des ondes de marée ;
- Action de la force de Coriolis ;
- Influence des gradients horizontaux de température ou de salinité sur la densité ;
- Influence des facteurs météorologiques : pression atmosphérique et vent ;
- Influence de l'apport des rivières et des ruisseaux.

4.1.3. Grille

Le ROMS résout les équations du mouvement à l'aide d'un système de coordonnées vertical, non orthogonal, dont les surfaces de coordonnées suivent la forme de la bathymétrie. Du point de vue de la discrétisation verticale, il est également possible, par



le biais d'une fonction d'étirement, de faire varier la distribution du nombre de niveaux le long de la direction verticale avec une certaine liberté. De cette façon, une meilleure résolution peut être obtenue à la surface ou au fond, selon l'objectif du modèle.



Figure 1 - Sigma layers le long de la verticale

La discrétisation horizontale est effectuée avec des mailles rectangulaires (grille Arakawa-C) où les champs scalaires et les composantes du champ de vitesse sont évalués sur des grilles différentes et mutuellement décalées (*staggered grid*) et où les coordonnées verticales suivent le terrain (*Sigma layers*).







Figure 2 - Diagramme de la grille staggered d'Arakawa C

4.1.4. Schéma numérique

Le long des directions horizontales (x,z), une approximation centrée traditionnelle de second ordre est adoptée.

Pour la direction verticale, une discrétisation par approximation aux différences finies du second ordre est également effectuée et des grilles décalées sont utilisées pour la composante verticale du champ de vitesse et les autres quantités.

Lors de l'exécution du pas de temps du modèle, nous disposons des valeurs des champs sauvegardés à l'instant n-1, d'une estimation de celles-ci à l'instant courant n, et nous voulons obtenir une estimation au pas n+1.

Pour des raisons d'efficacité, le ROMS effectue l'évolution temporelle avec un pas de temps *split-explicit*, c'est-à-dire qu'il intègre les équations intégrées sur la colonne d'eau avec un pas de temps plus court que celui utilisé pour l'intégration des équations tridimensionnelles complètes. Tout en conservant un rapport entier M entre les deux intervalles.

4.1.5. Modules Qualité de l'eau

Le ROMS comporte plusieurs modules permettant de modéliser les phénomènes liés à la dynamique de la circulation:



- Module pour la diffusion et la dispersion de traceurs passifs, réactifs et biologiques;
- Module pour le calcul des trajectoires de particules ponctuelles ;
- Module pour le calcul du transport des sédiments au fond et en suspension (appelé CSTMS) ;
- Module de couplage dynamique avec le modèle de circulation atmosphérique WRF et le modèle de propagation des ondes SWAN (appelé COAWST) ;
- Module d'interaction entre l'eau de mer et la glace.

4.2 DELFT3D

Cette section a pour but de décrire le modèle numérique Delft3D, qui est largement utilisé dans le domaine côtier.

4.2.1 Panoramique du modèle

Delft3D est une suite de codes de calcul développée par Deltares, anciennement connu sous le nom de Delft Hydraulics, pour la modélisation des zones côtières, fluviales et estuariennes. Il couvre, entre autres, la modélisation numérique des courants, du transport des sédiments, des vagues, de la qualité de l'eau et du transport solide. Delft3D se compose de plusieurs modules qui peuvent être exécutés indépendamment ou être couplés et interagir les uns avec les autres, en échangeant les informations appropriées. Delft3D-FLOW est l'un de ces modules. Il s'agit d'un code qui modélise l'hydrodynamique et le transport, en tenant compte d'un large éventail de facteurs de forçage, tels que les événements météorologiques, les marées, les rejets anthropiques, etc..

4.2.2 Les équations de base

Les équations directrices consistent en l'équation de continuité et l'équation de quantité de mouvement le long des deux directions horizontales. Le modèle résout les équations RANS avec une approximation hydrostatique. La vitesse verticale est obtenue à partir de l'équation de continuité.

L'équation de la quantité de mouvement pour les directions x et y s'écrit comme suit:

$$\frac{\partial U}{\partial t} + \frac{U}{\sqrt{G_{\xi\xi}}} \frac{\partial U}{\partial \xi} + \frac{V}{\sqrt{G_{\eta\eta}}} \frac{\partial U}{\partial \eta} + \frac{\omega}{h+\zeta} \frac{\partial U}{\partial \sigma} - \frac{V^2}{\sqrt{G_{\xi\xi}}\sqrt{G_{\eta\eta}}} \frac{\partial \sqrt{G_{\eta\eta}}}{\partial \eta} + \frac{UV}{\sqrt{G_{\xi\xi}}\sqrt{G_{\eta\eta}}} \frac{\partial \sqrt{G_{\xi\xi}}}{\partial \eta} + \frac{UV}{\sqrt{G_{\xi\xi}}\sqrt{G_{\eta\eta}}} \frac{\partial \sqrt{G_{\eta\eta}}}{\partial \eta} + \frac{UV}{\sqrt{G_{\eta\eta}}\sqrt{G_{\eta\eta}}} \frac{\partial \sqrt{G_{\eta\eta}}}{\partial \eta} + \frac{UV}{\sqrt{G_{\eta\eta}}\sqrt{G_{\eta\eta}}}$$



PRODUIT T2.1.1

$$-fV = -\frac{1}{\rho_0 G_{\xi\xi}} P_{\xi} + F_{\xi} + \frac{1}{(h+\zeta)^2} \frac{\partial}{\partial \sigma} \left(\nu_V \frac{\partial U}{\partial \sigma} \right) + M_x$$

$$\frac{\partial V}{\partial t} + \frac{U}{\sqrt{G_{\xi\xi}}} \frac{\partial V}{\partial \xi} + \frac{V}{\sqrt{G_{\eta\eta}}} \frac{\partial V}{\partial \eta} + \frac{\omega}{h+\zeta} \frac{\partial V}{\partial \sigma} - \frac{U^2}{\sqrt{G_{\xi\xi}}\sqrt{G_{\eta\eta}}} \frac{\partial \sqrt{G_{\eta\eta}}}{\partial \xi} + \frac{UV}{\sqrt{G_{\xi\xi}}\sqrt{G_{\eta\eta}}} \frac{\partial \sqrt{G_{\xi\xi}}}{\partial \eta} + \frac{UV}{\sqrt{G_{\eta\eta}}\sqrt{G_{\eta\eta}}} \frac{\partial \sqrt{G_{\eta\eta}}}{\partial \eta} + \frac{UV}{\sqrt{G_{\eta\eta}}\sqrt{G_{\eta\eta}}}$$

$$+fU = -\frac{1}{\rho_0 G_{\eta\eta}} P_{\eta} + F_{\eta} + \frac{1}{(h+\zeta)^2} \frac{\partial}{\partial \sigma} \left(\nu_V \frac{\partial V}{\partial \sigma} \right) + M_e$$

où v_V représente la viscosité verticale, P_{ξ} et P_{η} sont les gradients de pression. Les forces F_{ξ} et F_{η} représentent les tensions de Reynolds. M_x et M_e sont les contributions de quantité de mouvement dû à des sources externes. $\sqrt{G_{\xi\xi}}$ et $\sqrt{G_{\eta\eta}}$ sont des coefficients utilisés pour transformer des coordonnées curvilignes en coordonnées rectangulaires. En effet, Delft3D permet de résoudre ces équations sur une grille sphérique si le domaine d'étude est suffisamment grand.

4.2.3 Conditions aux limites

Les conditions aux limites dans Delft3D sont celles couramment adoptées dans les modèles quasi-3D. Le modèle peut être forcé sur la surface libre par un vent et une pression atmosphérique variant dans le temps et l'espace. La condition limite au fond est fournie comme une fonction de tension qui dépend d'un paramètre de rugosité typique, fixé par l'utilisateur. Les relations reliant les tensions du fond et de la surface libre aux dérivées de la vitesse sont similaires à celles utilisées par le modèle ROMS, car elles sont basées sur les principes de la Mécanique des Fluides.

En outre, différentes conditions limites peuvent être définies sur la frontière extérieure. La condition de base tient compte du niveau de l'eau (*water level*) : il est possible de prescrire des conditions sur la surface libre afin de décrire, par exemple, une marée. Il est également possible de forcer le modèle avec une série d'entrées/sorties latérales. En outre, on peut imposer un profil de vitesse qui varie avec la profondeur. Si l'on connaît à la fois la vitesse et l'élévation de la surface libre, il est possible de prescrire des conditions dites de Riemann, qui découlent de la solution aux caractéristiques des équations différentielles aux dérivées partielles.



4.2.4 Grille

PRODUIT T2.1.1

La grille de calcul consiste en une grille cartésienne rectangulaire ou curviligne. L'utilisateur peut décider de créer une grille rectangulaire (également à pas variable) ou de créer une grille curviligne à partir d'une série de *splines*. Le maillage a une structure appelée Arakawa-C, similaire à celle du ROMS.

4.2.5 Schéma numérique

Les équations qui gouvernent le problème sont résolues à l'aide de la méthode ADI (Alternating Direction Implicit). La méthode ADI divise une phase temporelle en deux phases. Chaque phase est constituée d'un intervalle de temps intermédiaire. Dans les deux phases, tous les termes des équations du modèle sont résolus avec au moins une précision au second ordre dans l'espace.

Pour la discrétisation spatiale des termes d'advection horizontale, trois options différentes sont disponibles dans Delft3D-FLOW. Les deux premières méthodes s'appellent WAQUA et Cyclic et n'imposent aucune restriction sur le pas de temps {it}. La troisième méthode est appelée *flooding* et est utilisée notamment pour simuler des zones soumises à des cycles humides/secs, c'est-à-dire des zones qui ne sont pas constamment caractérisées par la présence d'eau. C'est le cas, par exemple, des inondations, qu'elles soient côtières ou fluviales.

La méthode ADI peut être expliquée de manière concise comme suit. La première étape consiste à changer l'intervalle de temps t - IDt en t = (I+0,5D t). De cette façon, l'équation de la quantité de mouvement le long de V est résolue, suivie de l'équation le long de U, implicitement couplée à l'équation de continuité. Dans la deuxième étape, qui consiste à passer de I+0,5 à I+1, on résout d'abord l'équation pour U, puis l'équation pour V. Dans l'étape où le terme barotrope (*water level gradient*) est intégré implicitement, les termes d'advection et visqueux sont intégrés explicitement. De même, lorsque le terme barotrope est intégré explicitement, les termes d'advection et visqueux sont intégrés d'advection et visqueux sont intégrés explicitement.

4.2.6 Les modules Qualité de l'eau

Les modules de *water quality* sont présents dans Delft3D et prennent en entrée le champ de vitesse qui est généré par le module FLOW. Le modèle mathématique de la qualité de l'eau fournit une description quantitative d'une ou plusieurs variables qui définissent la qualité de l'eau dans un système d'eau donné.

Dans les modèles de qualité de l'eau, les "variables d'état" sont des "substances" représentant un polluant, une substance naturelle ou un organisme aquatique. Les substances peuvent pénétrer dans la zone du modèle à travers les *boundaries*, sous forme



de flux latéraux. Toute une série de transformations chimiques et physiques doivent être modélisées par une série d'équations paramétriques (pensez à la cinétique chimique des composés dissous dans l'eau).

4.3 Open-Telemac

4.3.1 Panoramique du modèle

Le système TELEMAC-MASCARET est un outil de modélisation intégré utilisé dans le domaine des écoulements à surface libre.

Les différents modules de simulation utilisent des algorithmes basés sur la méthode des éléments finis. L'espace est discrétisé sous la forme d'une grille non structurée d'éléments triangulaires, ce qui permet de l'affiner notamment dans les zones d'intérêt spécifique. Cela évite l'utilisation systématique de modèles intégrés, comme c'est le cas avec la méthode des différences finies. Le système TELEMAC-MASCARET est composé des modules suivants pour le traitement des phénomènes hydrodynamiques :

- ARTEMIS : agitation des vagues dans les ports ;
- MASCARET : flux unidimensionnels ;
- TELEMAC-2D : écoulements bidimensionnels équations de Saint-Venant (incluant le transport d'un traceur dilué) ;
- TELEMAC-3D : écoulements tridimensionnels équations de Navier-Stokes (y compris le transport de traceurs actifs ou passifs) ;
- TOMAWAC : propagation des ondes dans la zone côtière ;

et des modules suivants pour les phénomènes de transport et/ou de dispersion :

- SISYPHE : Transport solide 2D ;
- SEDI-3D : transport de sédiments en suspension en 3D ;
- DREDGESIM : simulation des opérations de dragage.

4.3.2 TELEMAC-2D

Le module d'hydrodynamique 2D, TELEMAC-2D, résout les équations dites des eaux peu profondes, également connues sous le nom d'équations de Saint Venant. Le programme résout les équations de Saint-Venant par la méthode des éléments finis ou des volumes finis sur un maillage de calcul constitué d'éléments triangulaires. Il peut effectuer des simulations dans des conditions transitoires et permanentes. TELEMAC-2D peut prendre en compte les phénomènes suivants :



- Propagation des ondes longues, en tenant compte des effets non linéaires ;
- Le frottement au fond ;
- Influence de la force de Coriolis ;
- Influence des facteurs météorologiques : pression atmosphérique et vent ;
- Turbulence ;
- Torrents et cours d'eau ;
- Influence des gradients horizontaux de température ou de salinité sur la densité
 ;
- Coordonnées cartésiennes ou sphériques pour les grands domaines ;
- Zones sèches dans le champ de calcul : hauts-fonds et plaines d'inondation ;
- Traitement des points singuliers : épis, barrages, canalisations.

TELEMAC-2D est utilisé dans de nombreux domaines d'application. Dans le secteur maritime, on peut citer notamment la conception d'ouvrages portuaires, les études sur l'effet de la construction de brise-lames immergés ou de travaux de dragage, l'impact des rejets d'un estuaire dans la mer, l'étude des panaches thermiques et, en ce qui concerne les rivières, l'impact de divers types de construction (ponts, épis), les ruptures de barrage, les études d'inondation, le transport de détecteurs dissipatifs ou non dissipatifs. TELEMAC-2D peut également être utilisé pour diverses applications spéciales, telles que les pannes de réservoirs industriels, les avalanches tombant dans les réservoirs, etc.

4.3.3 TELEMAC-3D

Le module hydrodynamique TELEMAC-3D utilise le même maillage horizontal non structuré que le TELEMAC-2D mais résout les équations de Navier-Stokes en mode hydrostatique et non hydrostatique, permettant ainsi des vagues plus courtes que dans un contexte d'eaux peu profondes (où les longueurs d'onde doivent être au moins vingt fois supérieures à la profondeur de l'eau). La formulation des ondes pour la mise à niveau de la surface libre est utilisée pour des raisons d'efficacité. Le maillage 3D est développé comme une série de surfaces maillées entre le plan d'appui et la surface libre.

La flexibilité dans l'emplacement de ces plans permet l'utilisation d'une grille sigma (chaque plan dans une proportion donnée de l'espacement entre le lit et la surface) ou un certain nombre d'autres stratégies pour localiser la surface intermédiaire. Un exemple utile consiste à inclure certains plans qui se trouvent à une distance fixe sous la surface de l'eau ou au-dessus du fond.



4.3.4 Équations : TELEMAC-2D

D'un point de vue mathématique, TELEMAC-2D résout simultanément les quatre équations hydrodynamiques suivantes :

• équation de continuité

$$\frac{\partial \mathbf{h}}{\partial \mathbf{t}} + \vec{\mathbf{u}} \cdot \vec{\nabla}(\mathbf{h}) + \mathbf{h} \nabla \cdot (\vec{\mathbf{u}}) = \mathbf{S}_{\mathbf{h}}$$

• équation de la conservation quantité de mouvement le long de l'axe x

$$\frac{\partial u}{\partial t} + \vec{u} \cdot \vec{\nabla}(u) = -g \frac{\partial Z}{\partial x} + S_x + \frac{1}{h} \nabla \cdot \left(h v_t \vec{\nabla} u \right)$$

• équation de la conservation quantité de mouvement le long de l'axe y

$$\frac{\partial v}{\partial t} + \vec{u} \cdot \vec{\nabla}(v) = -g \frac{\partial Z}{\partial y} + S_y + \frac{1}{h} \nabla \cdot \left(h v_t \vec{\nabla} v \right)$$

• équation de la conservation des traceurs

$$\frac{\partial T}{\partial t} + \vec{u} \cdot \vec{\nabla}(T) = +S_T + \frac{1}{h} \nabla \cdot \left(h \nu_t \vec{\nabla} T\right)$$

Avec les termes suivants :

- *h* [*m*] profondeur de l'eau ;
- *u*, *v* [*m*/*s*] composantes de la vitesse ;
- T [°C] température ;
- g [m] accélération de gravité ;
- *T* [*g*/*l*] *o* [°*C*] traceurs passifs;
- $v_t, v_T [m^2/s]$ coefficients de la diffusion ;
- Z [m] élévation de la surface libre ;
- *t* [*s*] temps ;
- x, y [m] coordonnées spatiales horizontales ;
- $S_h[m/s^2]$ termes de source ou dissipation des fluides ;
- $S_x, S_y[m/s^2]$ termes de source ou dissipation des équations dynamiques ;
- $S_T[g/l/s]$ termes de source ou dissipation des traceurs.



Les équations sont données ici en coordonnées cartésiennes. Elles peuvent également être calculées à l'aide de coordonnées sphériques.

 S_x , S_y (m/s^2) sont des termes sources représentant le vent, la force de Coriolis, le frottement du fond ou une source ou un puits de quantité de mouvement dans le domaine analysé.

Les différents termes de ces équations sont traités en une ou plusieurs étapes (dans le cas de l'advection par la méthode des caractéristiques) :

- advection de h, u, v et T;
- propagation, diffusion et source des équations dynamiques
- diffusion et conditions de la source de l'équation de transport du traceur.

Chacune de ces étapes peut être sautée, et dans ce cas, des équations différentes sont résolues. En outre, chacune des variables h, u, v et T peut être expliquée séparément. De cette façon, il est possible, par exemple, de résoudre une équation d'advection et de diffusion d'un traceur en utilisant un champ de vitesse d'advection fixe.

La viscosité turbulente peut être donnée par l'utilisateur ou déterminée par un modèle de turbulence de type k (énergie cinétique turbulente) et Epsilon (dissipation turbulente), dont les équations sont les suivantes :

$$\frac{\partial k}{\partial t} + \vec{u} \cdot \vec{\nabla}(k) = \frac{1}{h} \nabla \cdot \left(h \frac{\nu_t}{\Sigma_k} \vec{\nabla}(k) \right) + P - \varepsilon + P_{k\nu}$$

$$\frac{\partial \varepsilon}{\partial t} + \vec{u} \cdot \vec{\nabla}(\varepsilon) = \frac{1}{h} \nabla \cdot \left(h \frac{v_t}{\Sigma_{\varepsilon}} \vec{\nabla} \varepsilon \right) + \frac{\varepsilon}{k} (c_{1\varepsilon} P - c_{2\varepsilon} \varepsilon) + P_{\varepsilon v}$$

Les termes de droite de ces équations représentent la production et la dissipation des quantités turbulentes.

Lorsque les effets non hydrostatiques ne sont pas négligeables, les équations de Saint Venant peuvent être améliorées en ajoutant des termes supplémentaires. Plusieurs preuves peuvent être trouvées dans la littérature (Serre, Boussinesq, Korteweg et De Vries). Afin d'utiliser les hypothèses de Boussinesq, les termes suivants sont ajoutés au côté droit des équations de Saint Venant (appelées équations de Boussinesq) :

$$-\frac{H_0^2}{6}\vec{\nabla}\left[\nabla\cdot\left(\frac{\partial\vec{u}}{\partial t}\right)\right] + \frac{H_0^2}{2}\vec{\nabla}\left[\nabla\cdot\left(H_0\frac{\partial\vec{u}}{\partial t}\right)\right]$$



4.3.5 TELEMAC-3D

4.3.5.1 Équations avec l'hypothèse de la pression hydrostatique

Dans la version 3D, le code résout les équations hydrodynamiques tridimensionnelles avec les hypothèses suivantes :

- Équations de Navier-Stokes tridimensionnelles avec surface libre changeant avec le temps;
- Changement de densité négligeable dans l'équation de conservation de la masse (fluide incompressible) ;
- Hypothèse de pression hydrostatique (détermine que la pression à une profondeur donnée est la somme de la pression de l'air à la surface du fluide plus le poids de la masse d'eau sus-jacente);
- Approximation de Boussinesq pour la quantité de mouvement (les changements de densité ne sont considérés que comme des forces de flottabilité).

∂W

Suivant ces hypothèses, les équations tridimensionnelles résolues par le code sont :

 ∂V

дU

$$\overline{\partial x} + \overline{\partial y} + \overline{\partial z} = 0$$

$$\frac{\partial U}{\partial t} + U \frac{\partial U}{\partial x} + V \frac{\partial U}{\partial y} + W \frac{\partial U}{\partial z} = -g \frac{\partial Z_s}{\partial x} + v\Delta(U) + F_x$$

$$\frac{\partial V}{\partial t} + U \frac{\partial V}{\partial x} + V \frac{\partial V}{\partial y} + W \frac{\partial V}{\partial z} = -g \frac{\partial Z_s}{\partial y} + v\Delta(V) + F_y$$

$$p = p_{atm} + \rho_0 g(Z_s - z) + \rho g \int_{z}^{Z_s} \frac{\Delta \rho}{\rho_0} dz'$$

$$\frac{\partial T}{\partial t} + U \frac{\partial T}{\partial x} + V \frac{\partial T}{\partial y} + W \frac{\partial T}{\partial z} = \nabla \cdot (\nu \nabla T) + Q$$

avec les termes suivants :

- *h* [*m*] hauteur d'eau ;
- $Z_s[m]$ élévation de la surface libre ;
- *u*, *v*, *w* [*m*/*s*] composantes de la vitesse ;
- *T*[°*C*, *g*/*L*] traceurs actifs ou passifs ;



PRODUIT T2.1.1

- *p* [*Pa*] pression ;
- $p_{atm}[Pa]$ pression atmosphérique ;
- $g[m/s^2]$ accélération de la gravité ;
- $v[m^2/s]$ viscosité cinématique ou coefficients de diffusion du traceur ;
- $Z_f[m]$ profondeur du fond ;
- ρ_0 densité de référence ;
- Δρ variation de densité ;
- *t* [*s*] temps ;
- x, y [m] coordonnées spatiales horizontales ;
- z [m] coordonnées spatiales verticales ;
- $F_x, F_y[m/s^2]$ termes source ou puits des équations dynamiques ;
- *Q* [-] termes sources ou puits des traceurs.

Fx et *Fy* sont des termes sources indiquant le vent, la force de Coriolis et le frottement du fond (ou tout autre processus modélisé par des formules similaires). Plusieurs traceurs peuvent être considérés en même temps. Ils peuvent être de deux types différents : actifs, c'est-à-dire qu'ils affectent le débit en modifiant la densité, ou passifs, sans effet sur la densité et donc sur le débit.

L'algorithme de base du TELEMAC-3D peut être divisé en trois étapes de calcul.

La première étape consiste à calculer les composantes de la vitesse en résolvant uniquement les termes d'advection dans les équations de la quantité de mouvement.

La deuxième étape calcule, à partir des vitesses calculées à l'étape précédente, les nouvelles composantes de vitesse en tenant compte des termes de diffusion et des termes sources dans les équations de quantité de mouvement. Ces deux solutions donnent un champ de vitesse intermédiaire.

La troisième étape consiste à dériver la profondeur d'eau à partir de l'intégration verticale de l'équation de continuité et des équations de quantité de mouvement en incluant uniquement les termes de continuité de pression (tous les autres termes ont déjà été pris en compte dans les deux étapes précédentes). Les équations bidimensionnelles résultantes (analogues aux équations de Saint-Venant sans les termes de diffusion, d'advection et de source) s'écrivent comme suit :

$$\frac{\partial h}{\partial t} + \frac{\partial (uh)}{\partial x} + \frac{\partial (vh)}{\partial y} = 0$$



PRODUIT T2.1.1

$$\frac{\partial u}{\partial t} = -g \frac{\partial Z_s}{\partial x}$$
$$\frac{\partial v}{\partial t} = -g \frac{\partial Z_s}{\partial y}$$

Les lettres u et v en minuscules indiquent les variables de vitesse bidimensionnelles intégrées sur la verticale. Ces équations bidimensionnelles sont résolues par les bibliothèques du code TELEMAC-2D et permettent d'obtenir la vitesse moyenne verticale et la hauteur d'eau.

La hauteur d'eau permet de calculer les élévations des différents points de maillage puis celles de la surface libre.

Enfin, le calcul des vitesses U et V est simplement obtenu par une combinaison des équations reliant les vitesses. Ainsi, la vitesse verticale W est calculée à partir de l'équation de continuité.

4.3.5.2 Équations de Navier-Stokes non hydrostatiques

Pour les équations de Navier-Stokes non hydrostatiques, TELEMAC-3D résout le système suivant (avec une équation pour W similaire à celle pour U et V) :

$$\frac{\partial U}{\partial x} + \frac{\partial V}{\partial y} + \frac{\partial W}{\partial z} = 0$$

$$\frac{\partial U}{\partial t} + U \frac{\partial U}{\partial x} + V \frac{\partial U}{\partial y} + W \frac{\partial U}{\partial z} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x} + \nu \Delta(U) + F_x$$

$$\frac{\partial V}{\partial t} + U \frac{\partial V}{\partial x} + V \frac{\partial V}{\partial y} + W \frac{\partial V}{\partial z} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial y} + \nu \Delta(V) + F_y$$

$$\frac{\partial W}{\partial t} + U \frac{\partial W}{\partial x} + V \frac{\partial W}{\partial y} + W \frac{\partial W}{\partial z} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial y} - g + \nu \Delta(W) + F_z$$

$$\frac{\partial T}{\partial t} + U \frac{\partial T}{\partial x} + V \frac{\partial T}{\partial y} + W \frac{\partial T}{\partial z} = div(vgradT) + Q$$



Afin de partager autant que possible un noyau commun avec la solution des équations avec l'hypothèse de pression hydrostatique, la pression est divisée en deux termes, le terme de pression hydrostatique et le terme de pression "dynamique".

$$p = p_{atm} + \rho_0 g(Z_s - z) + \rho g \int_z^{Z_s} \frac{\Delta \rho}{\rho_0} dz + p_d$$

L'algorithme TELEMAC-3D résout l'étape hydrostatique qui est la même que dans le paragraphe précédent, les seules différences étant dans l'étape de continuité (l'étape de "projection" dans laquelle le gradient de pression dynamique modifie le champ de vitesse afin de fournir la divergence de vitesse requise, qui est nulle) et dans le calcul de la surface libre.

4.3.6 Modèle de turbulence $k - \epsilon$

La viscosité turbulente peut être fournie par l'utilisateur, déterminée par un modèle de longueur de mélange, ou par un modèle k-e dont les équations sont :

$$\frac{\partial k}{\partial t} + U \frac{\partial k}{\partial x} + V \frac{\partial k}{\partial y} + W \frac{\partial k}{\partial z} = \frac{\partial}{\partial x} \left(\frac{v_t}{\sigma_k} \frac{\partial k}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left(\frac{v_t}{\sigma_k} \frac{\partial k}{\partial y} \right) + \frac{\partial}{\partial z} \left(\frac{v_t}{\sigma_k} \frac{\partial k}{\partial z} \right) + P - G - \varepsilon$$

$$\frac{\partial \varepsilon}{\partial t} + U \frac{\partial \varepsilon}{\partial x} + V \frac{\partial \varepsilon}{\partial y} + W \frac{\partial \varepsilon}{\partial z} = \frac{\partial}{\partial x} \left(\frac{v_t}{\sigma_{\varepsilon}} \frac{\partial \varepsilon}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left(\frac{v_t}{\sigma_{\varepsilon}} \frac{\partial \varepsilon}{\partial y} \right) + \frac{\partial}{\partial z} \left(\frac{v_t}{\sigma_{\varepsilon}} \frac{\partial \varepsilon}{\partial z} \right) + C_{l\varepsilon} \frac{\varepsilon}{k} \left[P + (1 - C_{3\varepsilon})G \right] - C_{2\varepsilon} \frac{\varepsilon^2}{k}$$

où :

- $k = \frac{1}{2} \overline{u'_i u'_i}$ représente l'énergie cinétique turbulente du fluide ;
- $u'_i = U_i \overline{u_i}$ indique la ième composante de la fluctuation de vitesse $\vec{U}(U, V, W)$; $\frac{\partial u'_i \partial u'_i}{\partial u'_i}$ is the line is the later of the late
- $\varepsilon = \upsilon \frac{\partial u'_i}{\partial x_i} \frac{\partial u'_i}{\partial x_i}$ est la dissipation de l'énergie cinétique turbulente ;
- P est un terme de production d'énergie turbulente ;

•
$$P = v_t \left(\frac{\partial \overline{U_i}}{\partial x_j} + \frac{\partial \overline{U_j}}{\partial x_i} \right) \frac{\partial \overline{U_i}}{\partial x_j}$$

• *G* est un terme source dû aux forces de gravité.

$$G = -\frac{v_t}{Pr_t} \frac{g}{\rho} \frac{\partial \rho}{\partial z}$$

- v_t vérifie l'égalité: $v_t = C_{\mu} \frac{k^2}{\epsilon}$
- C_{μ} , Pr_t , $C_{1\epsilon}$, $C_{2\epsilon}$, $C_{3\epsilon}$, σ_k , σ_ϵ sont des constantes du modèle k- ϵ



4.3.7 Équations des traceurs

Dans TELEMAC-3D, le traceur peut être actif (il agit sur l'hydrodynamique) ou bien passif.

La température, la salinité et dans certains cas un sédiment sont des traceurs actifs. L'équation d'évolution du traceur s'exprime sous la forme suivante :

$$\frac{\partial T}{\partial t} + U \frac{\partial T}{\partial x} + V \frac{\partial T}{\partial y} + W \frac{\partial T}{\partial z} = \frac{\partial}{\partial x} \left(v_T \frac{\partial T}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left(v_T \frac{\partial T}{\partial y} \right) + \frac{\partial}{\partial z} \left(v_T \frac{\partial T}{\partial z} \right) + Q$$

où :

- *T* (unité des traceurs) traceur passif ou agissant sur la densité ;
- $v_T (m^2/s)$ coefficients de diffusion du traceur ;
- *t* (s) temps ;
- *x*, *y*, *z* (*m*) coordonnées spatiales;
- Q (unité des traceurs) termes de source ou de dissipation du traceur.

4.3.8 Conditions aux limites

Les conditions aux limites qui peuvent être définies dans les deux modèles TELEMAC sont les suivantes :

- composante U de vitesse ;
- composante V de vitesse ;
- hauteur H de surface libre ;
- hauteur de la vague incidente ;
- débit volumétrique ;
- hauteur H en fonction du débit ;
- valeur d'un traceur.

En outre, les profils de vitesse horizontaux et verticaux peuvent être prescrits pour le module 3D.

Grâce à certaines bases de données de constituants harmoniques de la marée, les conditions de marée (U, V, H) peuvent être appliquées au contour liquide côtier.

Dans certains cas, toutes les informations nécessaires concernant les conditions aux limites ne sont pas disponibles.



Ceci est habituel pour les domaines côtiers où parfois seules les valeurs du niveau de la mer en différents points sont connues. Ce type de modèle est appelé modèle "sous contrainte".

Pour résoudre ce problème, la méthode Thompson utilise la méthode des caractéristiques pour calculer les valeurs manquantes. Par exemple, TELEMAC-3D calcule la vitesse à la frontière dans le cas d'une altitude prescrite.

4.3.9 Grille

La structure du maillage TELEMAC-3D est constituée de prismes (qui peuvent être subdivisés en tétraèdres).

Afin de préparer le maillage du domaine tridimensionnel, le programme construit d'abord un maillage bidimensionnel composé de triangles qui peuvent être différents les uns des autres et qui couvre l'ensemble du domaine de calcul.

La deuxième étape consiste à dupliquer le maillage bidimensionnel dans le sens vertical en un certain nombre de surfaces appelées "plans".

Entre deux de ces plans, les liens entre les triangles forment les prismes du maillage tridimensionnel.

Les variables de calcul sont définies en chaque point du maillage tridimensionnel, y compris le fond et la surface. Il s'agit donc de "variables tridimensionnelles", à l'exception toutefois de la hauteur d'eau et de la profondeur du fond, qui ne sont évidemment définies qu'une fois le long d'une verticale. Ce sont les seules variables bidimensionnelles.

Certaines actions de TELEMAC-3D sont donc partagées avec TELEMAC-2D et utilisent les mêmes bibliothèques, comme celle du calcul de la hauteur d'eau. Par conséquent, il est tout à fait clair que TELEMAC-3D est capable de traiter les deux mailles avec deux numérotations différentes.

4.3.10 Schéma numérique

Le logiciel utilise la méthode FEM.

Une description très simple de la méthode des éléments finis est donnée ci-dessous.

Le domaine de calcul Ω est un domaine ouvert et délimité dans R^N , R étant l'ensemble des nombres réel et N la dimension de l'espace, égale à 3 dans TELEMAC-3D.

 Γ est la frontière, régulière (un vecteur normal peut être défini sur elle), de Ω . Au niveau continu, les grandeurs physiques (pression, température, composantes du vecteur vitesse, etc.) sont des fonctions de Ω dans *R*. De plus, nous exigeons que ces fonctions soient



intégrables au carré et intégrables, et $L^2(\Omega)$ désigne l'ensemble des fonctions intégrables au carré. Un produit scalaire peut s'exprimer comme suit :

Un sous-ensemble de $L^2(W)$ est constitué de fonctions dont les dérivées le long des directions N de l'espace sont également deux fois intégrables. Cela garantit qu'un gradient de fonction serait également intégrable au carré.

Ce sous-ensemble est appelé $H^1(\Omega)$.

Un nouveau produit scalaire est défini dans $H^1(\Omega)$ comme suit :

$$(u,v)_1 = \int_{\Omega} uv + \vec{\nabla}(u) \cdot \vec{\nabla}(v) \, d\Omega$$

Les espaces $L^2(W)$ et $H^1(W)$ avec leur produit de points sont appelés espaces de Hilbert. Les espaces de Hilbert sont très similaires aux espaces vectoriels euclidiens. Sur les deux, et à l'aide du produit scalaire, on peut définir :

- la norme
- la distance

d(u,v) = |u-v|

 $|u| = \sqrt{(u, u)}$

• un angle

$$\cos(\alpha) = \frac{(u, v)}{\|u\| \|v\|}$$

mais leur taille est infinie. $H^1(\Omega)$ a été décrit par des dérivées du premier ordre. $H^k(\Omega)$ peut être décrit de la même manière, avec des dérivées d'ordre kième, comme l'ensemble de celles dont les dérivées jusqu'au kième ordre sont toutes intégrables au carré. Les espaces $H^k(\Omega)$ sont connus sous le nom d'espaces de Sobolev.

En ce qui concerne les équations, seules les équations linéaires avec dérivées partielles sont considérées.

Voici quelques-unes des équations linéaires que nous rencontrerons plus tard :



Equazione di Helmholtz:

$$\frac{\partial^2 u}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 u}{\partial y^2} + \lambda u = 0$$

Equazione di Poisson

$$\frac{\partial^2 u}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 u}{\partial y^2} = f$$

Ipotizziamo che la nostra equazione sia nella forma:

L(u) = f

L'idea generale è quella di sostituire una funzione u sconosciuta, che appartiene ad un infinito spazio dimensionale, con un'approssimazione u_h definita su uno spazio N dimensionale finito.

Questa è un'approssimazione e non è sempre garantito che $L(u_h) = f$. Si cerca semplicemente di ridurre al minimo $L(u_h) - f$ e questo è l'obiettivo del metodo variazionale.

L'idée générale est de remplacer une fonction inconnue u, qui appartient à un espace dimensionnel infini, par une approximation u_h , définie sur un espace N dimensionnel fini.

Il s'agit d'une approximation et il n'est pas toujours garanti que $L(u_h) = f$. On essaie simplement de réduire au minimum $L(u_h) - f$, tel est le but de la méthode variationnelle.

Dans les éléments finis, une fonction *u* est représentée par n nombres réels qui sont les valeurs exactes de *u* en des points particuliers du domaine, appelés degrés de liberté. Pour les autres points, une interpolation est suffisante. Définir une fonction d'interpolation unique, par exemple une fonction polynomiale, avec des valeurs exactes de *u* pour les *n* degrés de liberté serait très complexe, ou conduirait au moins à une fonction d'ordre élevé. Par conséquent, les éléments finis renoncent à la nature unique de la fonction d'interpolation et choisissent une fonction d'interpolation localement simple (par exemple, constante, linéaire, quadratique).



Une division de l'espace en segments, triangles, quadrilatères, tétraèdres, prismes, etc. est effectuée, et ces éléments se voient attribuer des degrés de liberté, par exemple aux sommets, au centre de gravité, au centre des côtés, etc.

Ainsi, chaque élément est décrit à la fois par l'attribut des coordonnées de ses nœuds géométriques et de celles de ses nœuds d'interpolation. S'ensuit une définition simple de l'interpolation au sein de chaque élément. Par exemple, dans une dimension, en prenant les sommets des segments comme degrés de liberté, une interpolation linéaire sera choisie.

La fonction u_h , approximation de u, peut s'exprimer comme suit:

$$u_h = \sum_{i=1}^n u_i \, \Psi_i$$

où Ψ_i est une fonction de base définie différemment, mais de manière linéaire, sur chaque segment qui termine au point *i*. En dehors de ces segments, Ψ_i est zéro. La figure illustre cette fonction de base dans une dimension, sur un mesh non régulier. La valeur de Ψ_i est 1 au point i, et 0 sur tous les autres degrés de liberté.



Figure 2 – Exemple de fonction Ψ_i



La propriété $\sum_{i=1}^{n} \Psi_i = 1$ est très importante et est la clé pour différentes démonstrations.

Dans deux dimensions, avec des triangles et une interpolation linéaire, chaque base $\Psi_i(x, y)$ s'écrira ax+by+c, a, b et c selon le triangle, de sorte que la valeur 1 soit obtenue aux points i et 0 aux autres. La figure suivante montre l'étendue et les valeurs nodales d'une base linéaire sur une base finie.



Figure 3 - Exemple mesh

Ces fonctions de base sont parfois appelées "fonctions de forme". Avec une interpolation linéaire, une fonction linéaire *u* sera fidèlement représentée. On dit qu'il est dans l'espace d'approximation. La fonction d'interpolation peut également être quadratique, ou de tout autre ordre permettant la représentation des degrés de liberté, mais aussi de certaines de ses dérivées. Parfois, et c'est le cas pour les quadrilatères, l'élément est trop complexe pour obtenir une définition simple de l'interpolation. On revient donc à un élément de référence plus régulier (un carré dans le cas d'un quadrilatère) et on définit une transformation géométrique entre les deux espaces. L'interpolation n'est simple que dans l'espace de référence, sauf dans le cas d'éléments simples : segments, triangles et tétraèdres avec interpolation linéaire.

Des éléments finis de Lagrange sont utilisés dans TELEMAC-3D : P1 est basé sur des éléments prismatiques 3D. Les bases que nous utilisons peuvent être décomposées en un produit de bases 2D avec des bases verticales :

$$\Psi = \Psi^H \Psi^V$$

avec


PRODUIT T2.1.1

$$\Sigma_{i=1}^{n}\Psi_{i} = 1, \qquad \Sigma_{i=1}^{npoint2}\Psi_{i}^{H} = 1, \qquad \Sigma_{i=1}^{nplan}\Psi_{i}^{V} = 1$$

où *npoin*2 est le nombre de points du mesh 2D, *nplan* est le nombre de points le long de la verticale, Ψ^H est représenté dans la figure et Ψ^V est une base P1 1-D le long de z, comme l'illustre la figure, mais définie sur les quadrangles qui constituent les faces latérales des prismes.

Afin de simplifier les calculs des matrices dérivées des formulations par éléments finis, celles-ci sont calculées dans des éléments de référence et avec des bases de référence. Chaque élément du maillage réel est transformé en un élément de référence, et les contributions élémentaires sont calculées de manière découplée dans chaque élément. Dans TELEMAC-3D, la technique Edge-by-Edge est appliquée à l'élément et il n'y a pas de matrice globale.



Figure 4 - Esquisse de l'élément de référence utilisé dans TELEMAC-3D. Les indices des nœuds sont indiqués en bleu, tandis que les coordonnées du système (alpha, beta, gamma) sont indiqués en noir.

Les fonctions de base Φ correspondant aux 6 nœuds de l'élément de référence s'expriment ainsi :

$$\Phi_1 = (1 - \alpha - \beta)(1 - \gamma)/2 \qquad \qquad \Phi_4 = (1 - \alpha - \beta)(1 + \gamma)/2$$

$$\Phi_2 = \alpha(1 - \gamma)/2 \qquad \qquad \Phi_5 = \alpha(1 + \gamma)/2$$

La cooperazione al cuore del Mediterraneo La coopération au cœur de la Méditerranée



 $\Phi_3 = \beta (1 - \gamma)/2$

PRODUIT T2.1.1
$$\Phi_6 = \beta (1 + \gamma)/2$$

Les fonctions de base Ψ_i dans le mesh réel sont obtenues par transformation isoparamétrique de Φ_i

Les nœuds des éléments prismatiques du mesh réel ont pour coordonnées (x_i, y_i, y_i, z_i) .

Les coordonnées d'un point P(x, y, z) dans un élément du mesh réel sont liées aux coordonnées de l'élément de référence par :

$$x = \sum_{i=1}^{6} x_i \Phi_i(\alpha, \beta, \gamma), \qquad y = \sum_{i=1}^{6} y_i \Phi_i(\alpha, \beta, \gamma), \qquad z = \sum_{i=1}^{6} z_i \Phi_i(\alpha, \beta, \gamma)$$

Comme les faces latérales des prismes sont verticales, certaines coordonnées coïncident : x1 = x4, y1 = y4, x2 = x5, y2 = y5, x3 = x6, y3 = y6, de sorte que les relations sont simplifiées en

$$\begin{aligned} x &= (1 - \alpha - \beta)x_1 + \alpha x_2 + \beta x_3 \\ y &= (1 - \alpha - \beta)y_1 + \alpha y_2 + \beta y_3 \\ z &= \frac{1}{2}[(1 - \alpha - \beta)z_1 + \alpha z_2 + \beta z_3](1 - \gamma) + \frac{1}{2}[(1 - \alpha - \beta)z_4 + \alpha z_5 + \beta z_6](1 + \gamma) \end{aligned}$$

Le Jacobien de cette transformation, indiqué par |J|, est le suivant :

$$|\mathbf{J}| = [(x_2 - x_1)(y_3 - y_1) + (x_1 - x_3)(y_2 - y_1)] \bullet$$
$$\bullet [(1 - \alpha - \beta)z_4 + \alpha z_5 + \beta z_6 - (1 - \alpha - \beta)z_1 - \alpha z_2 - \beta z_3]$$

Soit *F* la transformation qui de (α, β, γ) produit (x, y, z). Les bases dans la maille réelle Y_i sont obtenues à partir des bases dans l'élément de référence à travers :

$$\Psi_i(x, y, z) = \Phi_i(F^{-1}(x, y, z))$$

Dans certaines parties de l'algorithme, une approche bidimensionnelle est nécessaire, comme dans la surface libre ou pour le calcul du frottement dans la phase de diffusion. Dans le cas du 2-D intégral, on utilise des éléments triangulaires avec interpolation linéaire. Pour les bords latéraux verticaux, on utilise des éléments quadrilatéraux avec



interpolation linéaire. Les éléments de référence sont : un triangle avec des nœuds à (0;0), (0;1), (1;0), (1;0) et un carré avec des nœuds (1;1), (1;1), (1;1), (1;1), (1;1), comme le montre la figure ci-dessus. Les fonctions d'interpolation linéaire pour le triangle sont :

$$\Phi_1 = (1 - \xi - \lambda)\Phi_2 = \xi \Phi_3 = \lambda$$

et pour les quadrilatères :

$$\Phi_1 = (1 - \xi - \lambda + \xi\lambda)/4\Phi_2 = (1 + \xi - \lambda - \xi\lambda/4\Phi_3 = (1 + \xi + \lambda + \xi\lambda)/4\Phi_4$$

= (1 - \xi + \lambda - \xi\lambda)/4

4.3.10.1 Modules Qualité de l'eau

TELAMAC-2D offre la possibilité de simuler des processus simples de qualité de l'eau via la bibliothèque Waqtel.

Cette bibliothèque a été initialement mise en œuvre dans le code Tracer (module de transport du système 1D de Mascaret). Jusqu'à présent, la bibliothèque est étroitement liée au TELEMAC-2D, cependant, dans les prochaines versions, elle sera découplée pour constituer un module distinct du système Telemac-Mascaret.

Cette bibliothèque propose l'utilisation de 5 processus de qualité de l'eau (WAQ). Ces processus génèrent des termes sources qui sont ajoutés à l'équation d'advection-diffusion résolue dans TELEMAC-2D. Ces processus sont les suivants :

- Module O2 : qui fournit l'évolution de l'oxygène O₂dans le flux et prend en compte l'interaction avec la charge organique et la charge ammoniacale. Ce module est simple car il ne prend pas en compte toute la complexité des phénomènes biologiques liés à la production, à l'élimination et au transport de l'oxygène ;
- Module Biomasse : permet le calcul de la biomasse algale. Il stimule la colonisation des plantes en fonction de différents paramètres tels que l'ensoleillement, la température de l'eau, le taux de renouvellement de l'eau, etc. Ce module présente et utilise 5 traceurs :
 - biomasse phytoplanctonique (*PHY*)
 - Phosphore minéral dissous PO₄
 - Phosphore dégradable assimilé par le phytoplancton(POR)
 - azote minéral dissous assimilé par le phytoplancton(*NO*₃)
 - azote dégradable assimilé par le phytoplancton (NOR)



PRODUIT T2.1.1

- Module Eutro : ce module décrit l'oxygénation d'une rivière. Il est beaucoup plus complexe que le module O2 car il prend en compte la photosynthèse des plantes, les nutriments et leurs interactions avec le phytoplancton. Ce module présente 8 traceurs :
 - phosphore assimilé par le phytoplancton (*POR*)
 - oxygène dissous 0₂
 - biomasse phytoplanctonique (*PHY*)
 - phosphore minéral dissous (*PO*₄)
 - azote minéral dégradable dissous assimilé par le phytoplancton (NO₃).
 - azote dégradable assimilé par le phytoplancton (NOR)
 - charge ammoniacale(*NH*₄)
 - charge organique (*L*)

Ces indicateurs sont en mg/l, sauf pour la biomasse qui est donnée en g.

4.4 NEMO

NEMO (Nucleus for European Modelling of the Ocean) est un modèle numérique opensource développé en France et largement utilisé par la communauté océanographique internationale.

4.4.1 Équations

4.4.1.1 Équations Principales

NEMO est un modèle numérique tridimensionnel à surface libre dont les coordonnées suivent le terrain et qui résout les équations de Navier-Stokes moyennées par Reynolds en utilisant des approximations hydrostatiques et de Boussinesq dans l'hypothèse d'un mouvement en eau peu profonde. Les équations du modèle écrites en coordonnées cartésiennes sont les mêmes que dans le ROMS:

$$\frac{\partial u}{\partial t} + \vec{v} \cdot \nabla u - fv = -\frac{\partial \Phi}{\partial x} - \frac{\partial}{\partial z} \left(\overline{u'w'} - v \frac{\partial u}{\partial z} \right) + F_u + D_u$$
$$\frac{\partial v}{\partial t} + \vec{v} \cdot \nabla v + fu = -\frac{\partial \Phi}{\partial y} - \frac{\partial}{\partial z} \left(\overline{v'w'} - v \frac{\partial v}{\partial z} \right) + F_v + D_v$$
$$\frac{\partial p}{\partial z} = -\rho g$$



l'incompressibilité du champ de vitesse entraîne l'annulation de sa divergence :

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} = 0$$

tandis que le transport des champs scalaires actifs (température et salinité) et passifs C est décrit par l'équation de diffusion-advection :

$$\frac{\partial C}{\partial t} + \vec{v} \cdot \nabla C = -\frac{\partial}{\partial z} \left(\overline{C'w'} - D_0 \frac{\partial C}{\partial z} \right) + F_C + D_C$$

Une équation d'état est également nécessaire pour relier les champs scalaires actifs (température et salinité) à la densité du fluide :

$$\rho = \rho(T, S, P)$$

La barre au-dessus des variables et l'exposant indiquent respectivement leur moyenne temporelle et leur fluctuation par rapport à celle-ci. La liste suivante indique la signification des variables du problème :

- C(x,y,z,t) : température, salinité et éventuels champs scalaires passifs
- D_u,D_v,D_c: termes diffusifs optionnels
- F_u,F_v,F_c: termes de forçage et de source
- f(x,y): paramètre de Coriolis
- g: accélération de la gravité
- h(x,y): hauteur par rapport au niveau moyen de la mer
- $H_z(x,y,z)$: espacement entre les niveaux verticaux de la grille
- n, n_q: viscosité et diffusivité moléculaires
- K_M, K_C: *eddy viscosity* et *diffusivity* verticales
- P: pression totale (P ~ $-r_0gz$)
- r₀+r(x,y,z,t): densité locale totale
- S(x,y,z,t): salinité
- t: temps
- T(x,y,z,t): température potentielle
- u,v,w: composantes du champ de vitesse
- x,y: coordonnées horizontales
- z: coordonnée verticale
- z(x,y,t): élévation de la surface libre



Ces équations sont fermées en paramétrant les contraintes de Reynolds et les flux de traceurs turbulents comme suit :

$$\overline{u'w'} = -K_M \frac{\partial u}{\partial z}, \qquad \overline{v'w'} = -K_M \frac{\partial v}{\partial z}, \qquad \overline{C'w'} = -K_C \frac{\partial C}{\partial z}$$

Les forçages horizontaux et la dissipation sont inclus dans les termes F et D tandis que le mélange vertical et horizontal sera expliqué par la suite.

4.4.1.2 Modèles de résolution de la turbulence

Le modèle numérique NEMO fournit plusieurs modèles pour la résolution du problème de la turbulence.

4.4.1.3 Constante

En première approximation, il est possible de choisir une valeur constante pour la viscosité turbulente verticale. Le modèle recommande l'utilisation de cette option dans des applications purement océanographiques et non dans des simulations à l'échelle du bassin. La valeur suggérée est la suivante :

$$K_M = 1.2 \ 10^{-5} m^2 s^{-1}$$

4.4.1.4 Valeur dépendant du Nombre de Richardson

La viscosité turbulente peut être calculée à partir du nombre de Richardson.

Dans ce cas, elle est égale à :

$$K_M = \frac{K_{M_{ric}}}{\left(1 + a \, R i\right)^n} + K_{M_{cost}}$$

Où Ri est le nombre de Richardson évalué comme Ri = $N^2/(\partial_z v)^2$ avec N indiquant la fréquence de Brunt-Vaisala, K_{Mric} est la valeur maximale qui peut être obtenue avec Ri \leq 0 et est égale à K_{Mric} = 10^{-4} m² s⁻¹, a et n sont deux constantes et valent respectivement a = 0,5, n = 0,2. K_{Mcost} est la valeur de background de la viscosité turbulente si l'option "constante" décrite ci-dessus est choisie.



4.4.1.5 Équation de l'Énergie Cinétique Turbulente (TKE)

La viscosité turbulente peut être calculée à partir d'un modèle de fermeture qui implique la résolution de l'équation de l'énergie cinétique turbulente k. Ce modèle de fermeture a été développé pour des applications atmosphériques et ensuite modifié dans NEMO pour effectuer des simulations pour l'océan Atlantique.

L'équation pour k est la suivante :

$$\begin{aligned} \frac{\partial k}{\partial t} &= \frac{K_M}{e_3^2} \left[\left(\frac{\partial u}{\partial z} \right)^2 + \left(\frac{\partial v}{\partial z} \right)^2 \right] - K_\rho N^2 + \frac{1}{e_3} \frac{\partial}{\partial z} \left[\frac{K_M}{e_3} \frac{\partial k}{\partial z} \right] - C_{\epsilon} \frac{k^{-3/2}}{l_{\epsilon}} \\ K_M &= C_k l_k \sqrt{k} \\ K_\rho &= A^{vm} / P_{rt} \end{aligned}$$

Où k est l'énergie cinétique turbulente (tke), I_{ϵ} et I_k sont les longueur échelle de dissipation et de mélange, P_{rt} est le nombre de Prandtl, K_M et K_ρ sont les coefficients de viscosité et de diffusivité turbulente. C_k et C_{ϵ} sont deux constantes et sont respectivement $C_k = 0,2$ et $C_{\epsilon} =$ 0,7. N représente la fréquence de Brunt-Vaisala.

4.4.1.6 Generic Length Scale (GLS)

Un modèle à 2 équations pour la résolution du problème de turbulence appelé GLS est disponible dans NEMO. Ce modèle exploite les similitudes entre les modèles de fermeture de la turbulence à 2 équations les plus courants tels que k- ϵ et k- ω : en effet, il présente une équation pour k et une pour le paramètre générique ψ liées aux autres quantités turbulentes par la relation dimensionnelle $= c^{p}k^{m}l^{n}$.

$$\begin{cases} \boxed{2} \quad \frac{\partial k}{\partial t} + \boxed{2} U_i \frac{\partial k}{\partial x_i} = \frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial z} \left(\boxed{R}_M \frac{\partial k}{\partial z} \right) + P + B + \varepsilon \\ \frac{\partial}{\partial t} + U_i \frac{\partial}{\partial x_i} = \frac{1}{\sigma} \frac{\partial}{\partial z} \left(K_M \frac{\partial}{\partial z} \right) + \frac{1}{k} \left(c_1 P + c_3 B + c_2 \varepsilon \right) \end{cases}$$

4.4.2 Conditions aux limites

4.4.2.1 Conditions aux limites verticales

Les conditions aux limites verticales pour la vitesse sont exprimées à la Neumann :

• à la surface, c'est-à-dire pour z = η (x,y,t):



PRODUIT T2.1.1

$$K_{M} \frac{\partial u}{\partial z} = \tau_{s}^{x}(x, y, t)$$
$$K_{M} \frac{\partial v}{\partial z} = \tau_{s}^{y}(x, y, t)$$
$$K_{C} \frac{\partial C}{\partial z} = \frac{Q_{C}}{\rho_{0} CP}$$

La condition d'interface atmosphère-océan est exprimée comme suit :

$$w = \frac{\partial \eta}{\partial t} + \vec{v}_{z=\eta} \cdot \nabla_h(\eta) + P - E$$

• au fond, c'est-à-dire pour z = -h(x,y):

$$K_{M} \frac{\partial u}{\partial z} = \tau_{b}^{x}(x, y, t)$$
$$K_{M} \frac{\partial v}{\partial z} = \tau_{b}^{y}(x, y, t)$$
$$K_{C} \frac{\partial C}{\partial z} = 0$$

La condition d'interface fond-océan est exprimée comme suit :

$$w = -\vec{v}_{z=\eta} \cdot \nabla_h(H)$$

où

- Q_c est le flux de concentration en surface du scalaire C
- $\tau_s^x(x, y, t)$, $\tau_s^y(x, y, t)$ sont les composantes de la contrainte à la surface due au vent,
- $\tau_b^x(x, y, t)$, $\tau_b^y(x, y, t)$ représentent la contrainte au fond.

La contrainte à la surface est calculée à partir du champ de vent selon la formule (quadratique en fonction de la vitesse) :

$$\mathbf{\tau}_{s} = \rho_{aria} C_{\sqrt{U_{10}^{2} + V_{10}^{2}}} V_{10}$$

La cooperazione al cuore del Mediterraneo La coopération au cœur de la Méditerranée



où U_{10} e V_{10} sont les composantes de la vitesse du vent V_{10} à une hauteur de 10 m audessus de la surface de la mer et C est une constante.

La tension au fond, quant à elle, est calculée en fonction de la vitesse au dernier *layer* au moyen d'une liaison qui peut être quadratique ou logarithmique. Par exemple, dans le cas d'une liaison quadratique, le vecteur de tension au fond est obtenu à partir de la relation suivante :

$$\boldsymbol{\tau}_{\boldsymbol{b}} = \rho_{H_2O} C_D \sqrt{u_b^2 + v_b^2} \boldsymbol{\nu}_{\boldsymbol{b}}$$

Où v_b représente les composantes horizontales du courant au fond et C_D est un coefficient de résistance constant dont la valeur est généralement de l'ordre de 10³.

Dans le cas d'une liaison logarithmique, la relation est la suivante :

$$\boldsymbol{\tau}_{\boldsymbol{b}} = \rho_{H_2O} \left(\frac{k}{\ln \binom{Z_b}{Z_0}} \right)^2 \sqrt{u_b^2 + v_b^2} \boldsymbol{\nu}_{\boldsymbol{b}}$$

Où le coefficient de résistance est remplacé par le carré de l'expression entre parenthèses, où k est la constante de von Karman et est fixée à 0,41, z_b est la hauteur du premier *layer* à partir du fond et z_0 est le niveau de référence où la vitesse est nulle.

4.4.2.2 Conditions aux limites horizontales

NEMO est en mesure d'implémenter différents types de conditions de bord, qui peuvent consister en des bords ouverts, fermés ou périodiques. Selon le choix effectué, NEMO a besoin des valeurs des champs de bord fournies soit de manière analytique, soit en attribuant des valeurs point par point.

NEMO a récemment gagné du terrain dans la modélisation côtière et estuarienne en raison de sa souplesse. Elle tient compte d'un large éventail de facteurs de forçage :

- Propagation des ondes de marée ;
- Action de la force de Coriolis ;
- Influence des gradients horizontaux de température ou de salinité sur la densité ;
- Influence des facteurs météorologiques : pression atmosphérique et vent ;
- Influence de l'apport des rivières et des ruisseaux.



4.4.3 Grille

NEMO peut résoudre les équations du mouvement en utilisant différents systèmes de coordonnées verticales. Le modèle numérique permet de choisir entre les coordonnées z curvilignes, les coordonnées sigma et les coordonnées en z*. Les coordonnées z curvilignes sont couramment utilisées avec les coordonnées sphériques dans les applications où les domaines de calcul sont particulièrement vastes.



Figure 5 – Exemple de coordonnées z dans NEMO

Les coordonnées sigma sont de type terrain-following et sont très similaires à celles implémentées dans DELFT3D et ROMS.

Les coordonnées z*, par contre, sont une particularité de NEMO par rapport aux autres modèles, puisque dans ce cas les layers suivent le tracé de la surface libre. La figure cidessous montre une comparaison entre le z-layer et z*-layer.



Fonds européen de développement régional

PRODUIT T2.1.1

Figure 6 - A gauche, un exemple de coordonnées z ; à droite, un exemple de coordonnées z*.

En outre, il est possible, grâce à diverses fonctions de stretching, de faire varier la répartition du nombre de niveaux dans le sens vertical avec une certaine liberté. De cette façon, une meilleure résolution peut être obtenue à la surface ou au fond, selon l'objectif du modèle.

La discrétisation horizontale est effectuée avec des mailles rectangulaires (grille Arakawa-C) où les champs scalaires et les composantes du champ de vitesse sont évalués sur des grilles différentes, réciproquement décalées (*staggered grid*) et où les coordonnées verticales suivent le terrain.



PRODUIT T2.1.1



Figure 7 – Grille de NEMO: décalée horizontalement et verticalement.

Aux points T sont calculés les traceurs, les vitesses sont en revanche calculées au niveau des nœuds décalés.

4.4.4 Schéma numérique

Le time-stepping utilisé suit le schema RHS (Right-Hand-Side)

$$x^{t+\Delta t} = x^{t-\Delta t} + 2\Delta t RHS_{x}^{t-\Delta t,t,t+\Delta t}$$

Différents schémas numériques sont utilisés pour chaque partie des équations du mouvement :

- la partie non-diffusive est résolue par un schéma Leap-Frog,
- la partie diffusive est résolue par des schémas en avant et en arrière du premier ordre,
- Le gradient de pression hydrostatique est résolu avec un schéma semi-implicite.

En outre, dans le cas de la partie non diffusive, il est possible de choisir d'utiliser une version dûment modifiée de Leap-Frog.

4.4.5 Modules Qualité de l'eau

NEMO dispose de plusieurs modules pour modéliser les phénomènes liés à la dynamique de la circulation :



- Module pour la diffusion et la dispersion de traceurs passifs, réactifs et biologiques;
- Module permettant de calculer les trajectoires des particules ponctuelles ;
- Module pour le calcul du transport des sédiments vers le fond et en suspension ;
- Module d'interaction entre l'eau de mer et la glace.

4.5 SHYFEM

SHYFEM (Shallow Water Hydrodynamic Finite Element Model) est un modèle numérique open-source développé par ISMAR-CNR est utilisé par la communauté scientifique internationale notamment pour résoudre les équations de la circulation de l'eau et la propagation des vagues dans les environnements côtiers tels que les lagunes, les estuaires et les zones portuaires.

4.5.1 Équations Principales

SHYFEM est un modèle numérique bidimensionnel à surface libre qui résout les équations de mouvement 2D avec l'approximation des mouvements dans les eaux peu profondes et avec les vitesses moyennées verticalement. Les équations du modèle sont les suivantes :

$$\frac{\partial U}{\partial t} + g H \frac{\partial \zeta}{\partial x} + RU + X = 0$$

$$\frac{\partial V}{\partial t} + gH\frac{\partial \zeta}{\partial y} + RV + Y = 0$$

$$\frac{\partial \zeta}{\partial t} + \frac{\partial U}{\partial x} + \frac{\partial V}{\partial y} = 0$$

où ζ est le niveau de la surface libre par rapport à 0, u et v sont les vitesses dans les directions x et y, U et V les vitesses intégrées sur la verticale :

$$U = \int_{-h}^{\zeta} u \, dz \qquad V = \int_{-h}^{\zeta} v \, dz$$



g est l'accélération gravitationnelle, $H = h + \zeta$ est la profondeur totale, h est la profondeur non perturbée, t est le temps et R est le coefficient de frottement dimensionnel. Les termes X et Y contiennent tous les autres termes qui peuvent être ajoutés aux équations, tels que les contraintes de surface dues au vent et les termes non linéaires. Le coefficient de frottement s'exprime comme suit :

$$R = \frac{g\sqrt{U^2 + V^2}}{C^2 H} \qquad C = k_s H^{1/6}$$

où C est le coefficient de conductivité de Chezy et ks le coefficient de Grauckler-Stickler. Dans sa version de base, le modèle n'inclut pas le terme de Coriolis qui tient compte de la rotation de la Terre, le terme de friction supplémentaire pour la résolution de la turbulence et les termes de convection non linéaires.

En outre, une version de SHYFEM capable de résoudre le champ de mouvement tridimensionnel à partir des équations 2D est en cours de développement. Cette version utilise un solveur de l'équation de continuité avec une couche sigma (coordonnées verticales suivant la tendance bathymétrique) pour obtenir la composante verticale de la vitesse.

4.5.2 Conditions aux limites

4.5.2.1 Conditions aux limites verticales

Dans SHYFEM, l'influence d'une contrainte de surface peut être introduite dans les termes X et Y :

$$\mathbf{\tau}_{s} = \rho_{aria} C_{\sqrt{U_{10}^{2} + V_{10}^{2}}} V_{10}$$

où U_{10} et V_{10} sont les composantes de la vitesse du vent V_{10} à 10 m de hauteur sur la surface de la mer et C est une constante.

La tension de fond, quant à elle, est calculée en fonction de la vitesse moyenne avec une liaison quadratique.

$$\mathbf{\tau}_{\boldsymbol{b}} = \rho_{H_2O} C_D \sqrt{U^2 + V^2} \boldsymbol{V}$$



Où CD est le coefficient de résistance dont la valeur est généralement de l'ordre de 10^3 et est égale à CD = 1/C2.

4.5.2.2 Conditions aux limites horizontales

SHYFEM utilise deux types de conditions aux limites horizontales. Sur les bords ouverts, des valeurs de ζ sont imposées, tandis que sur les bords fermés, les composantes normales de la vitesse sont fixées à zéro et les composantes tangentielles sont laissées libres de varier.

4.5.3 Grille

La structure du maillage de SHYFEM consiste en des triangles qui peuvent être adaptés (en termes de dimensions et de forme) pour couvrir l'ensemble du domaine de calcul. En fait, le logiciel utilise la méthode (FEM) en utilisant des éléments finis décalés avec un schéma numérique semi-implicite. Le modèle qui en résulte présente des propriétés de propagation qui introduisent une réduction numérique élevée dans la solution des équations.

C'est pourquoi une approche innovante a été adoptée pour SHYFEM. L'élévation de la surface libre et les termes de transport (les vitesses) sont en effet décrits à l'aide de fonctions de forme d'ordre différent : la fonction de forme standard pour l'élévation de la surface libre est exprimée comme linéaire et les fonctions de forme pour les termes de transport sont des constantes variant graduellement. Cela implique que la grille ressemble à une grille décalée aux différences finies.



Figure 8 – Exemples de fonctions de forme et de mesh dans SHYFEM



4.5.4 Schéma numérique

Dans SHYFEM, un schéma semi-implicite a été choisi pour l'intégration temporelle. Le schéma semi-implicite combine les avantages du schéma explicite et du schéma implicite. La seule équation qui doit être résolue implicitement est l'équation de continuité.

Il convient de souligner que le critère CFL ne limite pas le pas de temps en fonction de la célérité des ondes gravitationnelles externes.

Les équations sont discrétisées comme suit:

$$\frac{U^{n+1} - U^n}{\Delta t} + gH \frac{1}{2} \frac{(\zeta^{n+1} + \zeta^n)}{\Delta x} + RU^{n+1} + X = 0$$

$$\frac{V^{n+1} - V^n}{\Delta t} + gH \frac{1}{2} \frac{(\zeta^{n+1} + \zeta^n)}{\Delta y} + RV^{n+1} + Y = 0$$

$$\frac{\zeta^{n+1} + \zeta^n}{\Delta t} + \frac{1}{2} \frac{(U^{n+1} + U^n)}{\Delta y} + \frac{1}{2} \frac{(V^{n+1} + V^n)}{\Delta y} = 0$$

4.5.5 Modules Qualité de l'eau

SHYFEM dispose de plusieurs modules pour modéliser les phénomènes liés à la dynamique de la circulation :

- Module de diffusion et de dispersion de traceurs passifs, réactifs et biologiques ;
- Module de calcul du transport des sédiments au fond ;
- Module d'interaction entre l'eau de mer et l'eau douce.

4.6 CMS

CMS (Connectivity Modeling System) est un modèle lagrangien stochastique multi-échelle développé à la Rosenstiel School of Marine & Atmospheric Science et utilisé par la communauté scientifique internationale pour étudier les phénomènes lagrangiens tels que les estimations de dispersion, la propagation des polluants et les migrations complexes. CMS est une boîte à outils open source écrite en Fortran pour le suivi des particules dans la mer et l'océan. L'outil est intrinsèquement multi-échelle puisqu'il permet un mouvement continu des particules entre des grilles de différentes résolutions. Il utilise



le schéma numérique RungeKutta4 et est conçu pour être modulaire, ce qui signifie qu'il est relativement facile d'ajouter des "comportements" supplémentaires aux particules : en fait, les modules supplémentaires dans le code comprennent la diffusion par "randomwalk", la mortalité et le mélange mixte.

4.6.1 Méthode d'Intégration

La trajectoire des particules dans le CMS est calculée en intégrant le champ de vitesse 3D (ou 2D) des modèles de circulation hydrodynamique. Le champ de vitesse a généralement trois composantes : u (composante x), v (composante y) et w (composante verticale). Dans la pratique, la distance parcourue par une particule est obtenue en multipliant chaque composante de la vitesse par un intervalle de temps donné. Dans le CMS, le schéma de Runge-Kutta du quatrième ordre est utilisé aussi bien dans l'espace que dans le temps pour calculer avec précision les trajectoires des particules. Chaque étape du schéma de Runge-Kutta-4 utilise quatre vitesses locales : une à la position initiale de la particule et les trois autres à des positions de test. L'algorithme implémenté dans le CMS calcule la position finale de la particule à partir de la position initiale (x_{ini}, y_{ini}, z_{ini} -> x_{fin}, y_{fin}, z_{fin}).

Les étapes de l'algorithme sont expliquées ci-dessous :

- 1) on obtient les composantes de vitesse u₁, v₁, w₁ au point initial (x_{ini}, y_{ini}, z_{ini}) au temps initial t₀,
- La première position du test (x_{tmp1}, y_{tmp1}, z_{tmp1}) est calculée à partir de (x_{ini}, y_{ini}, z_{ini}), en utilisant u₁, v₁, w₁ et 0,5*t,
- La deuxième position du test (x_{tmp2}, y_{tmp2}, z_{tmp2}) est calculée à partir de (x_{tmp1}, y_{tmp1}, z_{tmp1}), en utilisant u₂, v₂, w₂ et 0,5*t.
- La troisième position du test (x_{tmp3}, y_{tmp3}, z_{tmp3}) est calculée à partir de (x_{tmp2}, y_{tmp2}, z_{tmp2}), en utilisant u₃, v₃, w₃ et t0+Δt.
- 5) Les vitesses finales sont calculées comme suit:

$$u_f = \frac{u1 + 2u_2 + 2u_3 + u_4}{6}$$
$$v_f = \frac{v1 + 2v_2 + 2v_3 + v_4}{6}$$
$$w_f = \frac{w1 + 2w_2 + 2w_3 + w_4}{6}$$

6) La nouvelle position (x_{fin} , y_{fin} , z_{fin}) est calculée à partir de (x_{ini} , y_{ini} , z_{ini}), en utilisant u_f , v_f , w_f au moment t = $t_0+\Delta t$.



PRODUIT T2.1.1



Figure 9 - Exemple de calcul de trajectoire avec CMS

4.6.2 Méthode d'interpolation pour la position

Deux méthodes d'interpolation sont utilisées pour interpoler les propriétés de mouvement à la position de la particule, en fonction de sa position sur la grille du modèle. Le premier choix de CMS est d'utiliser une interpolation tricubique, dans laquelle 64 nœuds proches de la particule (4x4x4) sont utilisés. L'interpolation tricubique est effectuée pour chaque dimension de sortie du modèle hydrodynamique, en utilisant un polynôme cubique. Le polynôme cubique est dicté par les valeurs du modèle de circulation que l'on trouve sur les quatre points de grille les plus proches de chaque dimension. Le polynôme qui en résulte est ensuite utilisé pour calculer la valeur de la variable en tout point entre les points de la grille.





Figure 10 - A gauche les points pour l'interpolation tricubique, à droite les points pour l'interpolation trilinéaire.

L'interpolation tricubique ne peut être effectuée que si les 64 points adjacents sont situés dans le domaine de calcul. En effet, si au moins un des points est situé sur la limite, on utilise une interpolation trilinéaire où seuls 8 points adjacents (2x2x2) sont nécessaires.

Comme le CMS peut être utilisé pour diverses applications, de la simulation de particules abiotiques à la simulation d'organismes marins, il est nécessaire que les particules aient la capacité d'éviter d'être rejetées sur le rivage. Par exemple, les poissons et les larves peuvent éviter d'être bloqués sur la bathymétrie, tandis que les particules de plastique et d'huile s'échouent sur la terre ferme ou se déposent sur le fond lorsqu'elles atteignent le rivage. Ensuite, l'utilisateur peut choisir si ses particules pourront éviter d'atteindre la terre ferme en activant le flag "avoidcoast" dans le fichier d'entrée. Si le flag est activé sur "false", les particules pourront atteindre la terre et seront retirées de la simulation si plus d'un des 8 points proches requis pour l'interpolation trilinéaire se trouve sur la terre. Cependant, si le flag est activé sur "true", les particules continueront à se déplacer, en utilisant les vitesses de particules disponibles les plus proches.

De plus, si des champs de vitesse en 2D sont utilisés (sans la dimension de profondeur), une interpolation plus rapide est utilisée. Dans ce cas, le CMS effectuera une interpolation bicubique si les 16 points de la grille les plus proches de la particule se trouvent sur le domaine de calcul.

Sinon, une interpolation bilinéaire est appliquée, de sorte que seuls 4 points de grille adjacents situés sur le domaine sont nécessaires.



5. ETUDE DE CAS

PRODUIT T2.1.1

Afin de tester les trois modèles numériques ROMS, DELFT3D et TELEMAC-3D, décrits précédemment, a été réalisée une étude de cas pour laquelle la solution analytique est connue. Ainsi, un canal à section rectangulaire et à pente constante a été modélisé dans le but d'obtenir un mouvement uniforme.

Les caractéristiques physiques du canal sont les suivantes :

- Largeur b = 50 m
- Longueur l = 1000 m
- Rugosité du fond $Y_r = 0.03 m$
- Pente du fond $i_f = 0.001$

Comme conditions aux limites pour le canal sont définis :

- Débit entrant $Q_i = 300 m^3/s$
- Débit sortant $Q_u = 300 m^3/s$

Selon la solution analytique du problème posé, nous devons avoir

- Profondeur du mouvement uniforme $Y_u = 2.428 m$
- Vitesse de mouvement uniforme U = 2.471 m/s

5.1 TELEMAC-3D

Dans Telemac-3D, la structure du canal a été modélisée avec un mesh triangulaire non structuré dont la taille moyenne des côtés du triangle est de 5 mètres.

Le mesh comporte 4000 éléments reliés entre eux par 2211 nœuds pour chaque layer horizontal.

Un nombre de 25 couches sigma verticales équidistantes a été choisi.

Comme condition initiale sur le domaine, une profondeur constante de 2,5 mètres a été donnée, ce qui est très proche de la profondeur du mouvement uniforme.

Les simulations ont été effectuées avec un pas de temps de calcul de 0,15 seconde pour un total de 8 heures de simulation, ce qui est considéré comme un temps plus que suffisant pour amener le modèle à un état stable.

Quatre simulations ont été effectuées avec quatre modèles de turbulence différents :

- modèle K-Epsilon
- modèle mixing length Nezu & Nakagawa
- modèle mixing length Prandtl
- modèle mixing length Quentin



Les modèles de mixing length donnent trois conditions différentes de mélange.

Deux valeurs de débit sont données comme conditions initiales aux bords.

La simulation avec ces paramètres ne parvient pas à terminer l'exécution et se bloque après environ une heure.

Pour réaliser une simulation, le niveau de départ doit être porté à environ 4 mètres. Avec ce réglage initial, l'exécution se termine mais les résultats ne sont pas ceux escomptés.

Le mouvement qui se développe n'est pas uniforme et a atteint un état stationnaire.

Les résultats sont similaires pour les trois modèles de mixing length et celui qui est présenté est le modèle de Nezu et Nakagawa



Figure 11 – Mesh utilisés lors des simulations



PRODUIT T2.1.1



Figure 12 – Évolution de la surface libre



PRODUIT T2.1.1



Figure 13 - Comparaison solution surface libre et fond du canal. Le résultat n'est pas acceptable en tant que mouvement uniforme.

La surface libre n'est pas parallèle au fond, condition qui se vérifie dans des conditions de mouvement uniforme.

Dans le graphique semi-logarithmique ci-dessous, nous pouvons voir comment la solution numérique diffère grandement de la solution théorique.

Si l'on utilise le modèle de fermeture K-Epsilon, les mêmes problèmes d'instabilité numérique sont rencontrés et les résultats sont similaires, avec un problème supplémentaire sur la fermeture du modèle de turbulence lui-même.

L'évolution de la surface libre est similaire à celle qui est illustrée ci-dessus, mais subit des oscillations qui rendent le profil instable et de forme insatisfaisante.





Figure 14 - Comparaison entre solution théorique et solution numérique

La solution numérique comparée à la solution analytique donne une comparaison insatisfaisante et est similaire à celles obtenues avec les modèles de longueur de mixing length.

En outre, le profil de vitesse est assez insolite par rapport à ce que l'on pourrait s'attendre à trouver.





Figure 15 – Profil vitesse non acceptable

Cela soulève des doutes sur la validité du modèle K-epsilon développé par Telemac, c'est pourquoi nous avons décidé d'évaluer la tendance de la viscosité turbulente près de la même section.



Figure 16 – profil de viscosité turbulente

Le résultat de l'évolution du profil n'est pas bon non plus ici.

Le modèle K-Epsilon laisse beaucoup à désirer.



Une deuxième tentative a été faite uniquement avec le modèle de mixing length en modifiant les conditions aux limites du modèle.

La condition au bord de sortie est passé d'un état de débit à un état de niveau. Un niveau de 2,3 mètres de hauteur a été fixé pour être très proche de la solution de mouvement uniforme et faciliter le développement du mouvement uniforme.

Cela ne s'est pas produit.

Le profil s'approche de la profondeur du mouvement uniforme mais présente des instabilités numériques très prononcées au début du canal, au niveau du boundary d'entrée.

Le graphique ci-dessous montre la surface libre après 8 heures de simulation le long de l'axe moyen du canal.



Figure 17 – Évolution surface libre

La solution s'écarte considérablement de la solution analytique du mouvement uniforme.



PRODUIT T2.1.1



Figure 18 – Profils vitesse

Le profil de vitesse présente l'évolution suivante.



Figure 19 – Profils vitesse



PRODUIT T2.1.1

5.2 ROMS & DELFT3D

Dans ROMS et DELFT3D le canal a été discrétisé par un maillage carré régulier avec un pas $\Delta x = \Delta y = 5 m$. La grille comporte 201 points de calcul dans la direction x et 11 points de calcul dans la direction y, soit un total de 2211 nœuds par couche horizontale. Un nombre de sigma-layers verticaux équidistants de 25 a été choisi.



Figure 20 – Grille structurée

Comme condition initiale sur le domaine, une profondeur constante de 2,5 mètres a été donnée, très proche de la profondeur du mouvement uniforme.

Les simulations ont été réalisées avec un pas de temps de calcul de $\Delta t = 0.15 s$ secondes pour un total de 8 heures de simulation, temps pendant lequel un régime de mouvement stationnaire peut être obtenu.

En ce qui concerne le ROMS, cinq simulations ont été effectuées en fonction du modèle de fermeture de la turbulence choisi :

- modèle à deux équations k-epsilon,
- modèle à deux équations k-omega,
- modèle à deux équations k-kl,
- modèle à deux équations Mellor&Yamada 2.5,
- modèle algébrique de Lenderstee.

En ce qui concerne DELFT3D, trois simulations ont également été réalisées en fonction du modèle de fermeture de la turbulence choisi :

- modèle à deux équations k-epsilon,
- modèle à une équation k-l,
- modèle algébrique.

Les bords nord et sud sont fermés avec des conditions *free-slip*, tandis que les bords est et ouest sont ouverts avec une condition de débit assignée.

Dans les deux modèles, le mouvement de développement semble être uniforme car la surface libre est parallèle au fond..



PRODUIT T2.1.1



Figure 21 – Profil de la surface libre

Les profils de vitesse obtenus dans des conditions stationnaires sont comparés à la loi logarithmique de la paroi rugueuse obtenue analytiquement :

$$\frac{U(y)}{u_*} = \frac{1}{k} \ln\left(\frac{y}{y_r}\right) + C$$

Où *U*(*y*) est la variable vitesse, *u** est la vitesse de frottement au fond égale à $\sqrt{\tau_b}/\rho_{H_20}$, *k* est la constante de Von Karman égale à 0.41, z représente la hauteur par rapport au fond, *y*_r est la rugosité physique du fond et *C* est une constante dont nous supposons la valeur à 8,5.



PRODUIT T2.1.1



Figure 22 – Profils de vitesse normalisés avec la vitesse de frottement obtenue comme ouput du modèle

Dans ce cas, les profils de vitesse sont représentés sur une échelle logarithmique et adimensionnalisés à travers une vitesse de frottement dérivée des tensions au fond fournies par les outputs du modèle.



PRODUIT T2.1.1



Figure 23 - Profils de vitesse normalisés avec la vitesse de frottement théorique

Dans cet autre cas, les profils de vitesse sont adimensionnalisés au moyen d'une vitesse de frottement obtenue à partir du calcul théorique pour les profils de vitesse de mouvement uniforme :

$$u_* = \sqrt{g \, i_f y_u}$$

Les deux modèles semblent reconstruire presque fidèlement le profil de mouvement uniforme, à l'exception du modèle ROMS avec les fermetures *k-kl* e *MY25*.

Les comparaisons sont également effectuées en termes de profils de contrainte, en considérant que pour un mouvement uniforme dans un canal, la contrainte tangentielle est nulle à la surface et augmente linéairement jusqu'à la valeur de τ_b , soit :

$$\tau_b = \rho_{H_2 O} g \, i_f y_u = 21.713 \, N/m^2$$



PRODUIT T2.1.1



Figure 24 – Profils de tension le long de la verticale.

Nous voyons ici que les profils de tension obtenus avec ROMS au moyen des modèles kepsilon et k-omega sont plus proches de la solution analytique.

En outre, d'autres comparaisons ont été effectuées en ce qui concerne les profils des quantités turbulentes : énergie cinétique turbulente, production, dissipation et viscosité turbulente, pour lesquelles il n'existe cependant aucun résultat analytique.



PRODUIT T2.1.1



Figure 25 - Profils d'Énergie Cinétique Turbulente



Figure 26 - Comparaison des Profils de Production et Dissipation



PRODUIT T2.1.1



Figure 27 – Profil de viscosité turbulente verticale

Afin d'obtenir une meilleure qualité des résultats au fond (où se trouvent les plus grandes incohérences avec les résultats analytiques), il a été décidé d'effectuer les mêmes simulations avec 40 sigma-layers plus serrés. Dans ce cas, les profils sont les suivants.



PRODUIT T2.1.1



Figure 28 - Profils de vitesse normalisés avec vitesse de frottement du modèle



PRODUIT T2.1.1



Figure 29 – Profils de tension le long de la verticale



Figure 30 – Production e Dissipation

La cooperazione al cuore del Mediterraneo La coopération au cœur de la Méditerranée


PRODUIT T2.1.1



Figure 31 - Énergie Cinétique Turbulente



Figure 32 - Viscosité turbulente verticale



Les comparaisons montrent une fois de plus que les solutions fournies par les modèles s'écartent de la solution théorique, surtout en bas. Pour cette raison, un nouveau cas de figure a été proposé pour le canal rectangulaire à pente constante, qui diffère de celui qui vient d'être traité par une rugosité physique plus faible du fond.

Les caractéristiques physiques du canal sont les suivantes :

- Largeur b = 50 m
- Longueur l = 1000 m
- Rugosité au fond $Y_r = 0.006 m$
- Pente du fond $i_f = 0.001$

Comme conditions aux limites pour le canal sont définis :

- Débit entrant $Q_i = 300 m^3/s$
- Débit sortant $Q_u = 300 m^3/s$

Selon la solution analytique du problème posé, nous devons avoir

- Profondeur du mouvement uniforme $Y_u = 2.117 m$
- Vitesse de mouvement uniforme U = 2.834 m/s

Dans la modélisation du canal, la discrétisation spatiale et temporelle et les conditions aux limites latérales sont les mêmes que celles utilisées pour le canal précédent.

En outre, les simulations ont été effectuées avec les mêmes modèles pour la fermeture du problème de turbulence : k-epsilon, k-omega, k-kl, Mellor-Yamada 2.5 et Lenderstee pour ROMS et k-epsilon, k-l et algébrique pour DELFT3D.

Là encore, des comparaisons ont été faites avec la loi théorique de la paroi rugueuse.

Les profils de vitesse (adimensionnalisés avec les deux différentes vitesses de frottement u*), de tension, d'énergie cinétique turbulente, production, dissipation et viscosité turbulente sont présentés ci-dessous. Il est nécessaire de considérer que la solution analytique donne $u_* = 0.138 \text{ m/s}$ et $\tau_b = 19.150 \text{ N/m}^2$.



PRODUIT T2.1.1



Figure 33 – Profils de vitesse normalisés avec vitesse de frottement fournie par les modèles



Figure 34- Profils de vitesse normalisés avec vitesse de frottement théorique



PRODUIT T2.1.1



Figure 35 – Profils de tension







PRODUIT T2.1.1



Figure 37 – Profils de Production et Dissipation



Figure 38 – Profils de viscosité turbulente verticale



Dans le cas présent également, afin d'obtenir une meilleure qualité des résultats au fond (où se trouvent les plus grandes incohérences avec les résultats analytiques), il a été décidé d'effectuer les mêmes simulations avec 40 sigma-layers plus serrés. Dans ce cas, les profils sont les suivants.



Figure 39 – Profils de vitesse normalisés avec vitesse de frottement fournie par le modèle



PRODUIT T2.1.1



Figure 40 - Profils de vitesse normalisés avec vitesse de frottement théorique



Figure 41 – Profils de tension



PRODUIT T2.1.1







Figure 43 – Production e Dissipation



PRODUIT T2.1.1



Figure 44 – Profil de viscosité turbulente

5.3 Conclusions

En comparant les résultats obtenus à travers les modèles numériques TELEMAC-3D, ROMS et DELFT3D, on peut déduire que :

- TELEMAC-3D ne convient pas car il n'est pas en mesure de représenter un mouvement uniforme dans un canal,
- Les résultats obtenus avec ROMS et DELFT3D sont capables de modéliser un mouvement uniforme avec des erreurs particulières aux premiers points de calcul à partir du fond,
- L'utilisation de DELFT3D est préférable car il est plus facile à utiliser et plus complet tout en tenant compte de tous les modules de transport de polluants disponibles.

6. APPLICABILITÉ DE DELFT3D POUR LE FORECAST EN MILIEU PORTUAIRE

Le code de calcul Delft3D peut être utilisé de manière appropriée pour décrire en détail des zones peu étendues. Un cas courant de cette application concerne la modélisation associée aux ports. En particulier, il est possible de construire un *forecast* grâce auquel les



courants et les niveaux d'eau peuvent être prédits sur la base des données météorologiques.

En particulier, un *nesting* a été développé pour les ports de Gênes et La Spezia afin de fournir ces données sur une base quotidienne et pour les deux jours suivants.

Le *nesting* est une procédure qui consiste à créer un modèle à grande échelle, c'est-à-dire pouvant s'étendre vers le large sur plusieurs kilomètres, et ensuite, un modèle détaillé de la zone portuaire examinée pouvant incorporer sur le contour extérieur les courants et les niveaux générés par le modèle à grande échelle.

En particulier, les prévisions pour les ports mentionnés sont dérivées de l'utilisation combinée de Delft3D et du code de calcul Weather Research & Forecasting Model (WRF).

Le modèle utilisé pour la simulation des conditions atmosphériques et, en particulier, des champs de vent nécessaires à l'initialisation des prévisions des conditions portuaires est le Weather Research and Forecasting (WRF), un modèle numérique de prévision créé, dans un double but de recherche et de prévision, par la collaboration entre le National Center for Atmospheric Research (NCAR), la division Mesoscale and Microscale Meteorology (MMM), le National Centre for Environmental Prediction (NCEP) de la National Oceanic and Atmospheric Administration (NOAA) et d'autres organismes et universités américains. Le modèle WRF intègre les équations compressibles non hydrostatiques de Navier-Stokes (Ooyama, 1990), formulées en utilisant comme coordonnée verticale les coordonnées dites terrain-following, dans le but d'obtenir une densification des niveaux dans les couches atmosphériques plus proches du sol, et en particulier en correspondance avec l'orographie, c'est-à-dire dans les zones où la dynamique est plus difficile à représenter en raison du grand nombre d'interactions qui s'y produisent.

Le modèle WRF prévoit une série de paramétrisations, tant pour les phénomènes étroitement liés à la dynamique des fluides mais qui ne sont pas résolus à l'échelle à laquelle nous travaillons, tels que la convection pour les grilles d'un pas supérieur à dix kilomètres ou la diffusion turbulente, que pour les phénomènes physiques qui ne sont pas directement liés à la dynamique des fluides mais qui ont une influence significative sur l'évolution des événements météorologiques, tels que les effets de l'échange de rayonnement entre le soleil, l'atmosphère, les nuages et la surface de la terre (Skamarock et al, 2008), la microphysique des nuages, les flux verticaux à une échelle non résolue dus au transport turbulent (Skamarock et al., 2008), etc.

Plus précisément, la configuration du modèle et le choix des schémas de paramétrisation pour les phénomènes à une échelle non résolue étaient similaires à ceux adoptés dans les



travaux récents de Bove et al. (2014), Cassola et al. (2015) et Cassola et al. (2016) où le modèle a été soumis à validation.

En particulier, les principaux schémas de paramétrisation adoptés étaient le schéma RRTM (Rapid Radiation Transfer Model) pour la *long wave radiation* (Mlawer et al, 1997), le schéma de Goddard pour la *short wave radiation* (Chou et Suarez, 1994), le schéma de Kain-Fritsch (Kain, 2004) pour la paramétrisation de la convection dans le domaine le plus externe, la faible résolution qui caractérise ce domaine ne permettant pas de résoudre explicitement la convection, le schéma de Mellor-Yamada-Janjic (Janjic, 2002) pour la description du *planetary boundary layer* et le schéma de paramétrisation de la microphysique des nuages de Thompson (Thompson et al, 2004), pour la description de l'évolution des différentes classes d'hydrométéores au sein du nuage, de la nucléation à la formation des précipitations. Pour une description plus détaillée du modèle WRF, voir Skamarock et al. (2008).

Les simulations produites concernent les trois domaines emboîtés en cascade présentés dans la figure suivante, comprenant l'Europe centrale et méridionale et l'Afrique du Nord avec une résolution horizontale de 10 km, l'Italie centrale et septentrionale avec une résolution de 3,3 km et la zone autour de la ville de Gênes, avec une résolution de 1,1 km. Le nombre de niveaux verticaux adopté est de 35 pour les trois domaines de simulation.

Sur le plan opérationnel, deux simulations quotidiennes ont été produites, initialisées avec les exécutions du modèle à l'échelle globale Global Forecast System (Environmental Modeling Center, 2003) à 00 et 12 UTC, chacune couvrant un intervalle de temps de 48 heures sur les deux domaines à plus haute résolution et de 120 heures sur le domaine le plus extérieur.





Figure 45 – Position et orographie des trois domaines de calcul utilisés pour les simulations

La construction de deux maillages avec une résolution différente a pour but de fournir les conditions limites pour le maillage détaillé. Le maillage à grande échelle est résolu en fournissant en entrée les vitesses de vent et les pressions atmosphériques sur la zone considérée obtenues à partir de la prévision WRF. En outre, les conditions de marée nécessaires pour recréer l'évolution correcte de la surface libre sont fournies sur le bord extérieur.

Le code de calcul Delft3D aborde le *nesting* à travers deux conditions principales : fournir, comme conditions aux limites des *boundaries* du modèle détaillé, des niveaux d'eau ou des courants. Ces derniers doivent être choisis de manière exclusive. La possibilité de choisir l'une des deux conditions limites impose un choix raisonné. Comme l'ordre de grandeur des courants est d'environ 10 cm/s et qu'ils varient lentement, il a été décidé d'utiliser les niveaux d'eau comme condition aux limites du modèle détaillé. Cela garantit que les effets des éventuelles variations de niveau dues à *storm surge* sont capturés et, en même temps, que les courants résultant des variations de niveau sont générés en fonction de la direction et de l'ordre de grandeur des phénomènes qui se développent dans les zones d'intérêt.

Les figures suivantes montrent les domaines utilisés et les résultats obtenus dans les simulations utilisant le *nesting*. En particulier, des mailles curvilignes ont été adoptées pour



la simulation des zones faisant face au port de Gênes et à l'intérieur du port lui-même, afin de suivre le trait de côte de manière plus détaillée. Ces mailles curvilignes ont été créées à partir de *splines* pouvant reproduire au mieux les contours du littoral.

Pour le port de La Spezia, on a opté pour un maillage curviligne, mais avec un pas régulier : les cellules ont tendance à changer de forme de manière télescopique à partir du point central, au fur et à mesure qu'elles s'éloignent vers le large.

Pour le port d'Olbia, on a opté pour un *nesting* à mailles carrées, la conformation du littoral ne nécessitant pas une disposition particulière des cellules.

Les figures suivantes montrent le domaine de calcul complet utilisé pour le port de Gênes et les détails des différentes zones portuaires obtenus grâce au *nesting*.











Figure 47 – Simulations du Port de Gênes par nesting

7. APPLICABILITE DE NEMO ET CMS DANS LA ZONE PORTUAIRE DE TOULON

Les expériences de modélisation qui seront menées dans la zone de la rade de Toulon seront basées sur deux éléments principaux : a) l'utilisation de modèles océanographiques numériques en cascade et b) un modèle lagrangien pour le transport passif.

Les modèles numériques sont "en cascade" : en commençant par une configuration de NEMO appelée PSY4V3R1 qui résout le champ de mouvement dans une grille mère à résolution de 1/12 degré de toute la mer Méditerranée (produite par Mercator-Ocean International), puis en poursuivant, la version GLAZUR64 de NEMO résout une grille plus fine à résolution de 1/64 degré de la mer Méditerranée occidentale (Ourmières et al, 2011), une version opérationnelle dans le laboratoire du département MIO, puis la configuration NEMO nommée NIDOR192 résout le champ de mouvement à une résolution de 1/192 degré dans la zone littorale du Var, (ce module est couplé dynamiquement avec le module GLAZUR64 (Declerck et al, 2016) via le coupleur AGRIF), enfin la grille plus dense à une résolution de 100 m pour la rade de Toulon est résolue par le modèle MITGCM TBAY100, modèle opérant dans le département MIO (Mazoyer et al., soumis). La figure montre les domaines des 4 différentes configurations en cascade. Les forçages atmosphériques pour GLAZUR64, NIDOR192 et TBAY100 sont similaires et proviennent de MétéoFrance, garantissant ainsi une grande cohérence des structures dynamiques océanographiques qui seront obtenues avec les configurations implémentées.



PRODUIT T2.1.1



Le modèle lagrangien qui sera utilisé est le modèle CMS (<u>https://github.com/beatrixparis/connectivity-modeling-system</u>). Il s'agit d'un modèle lagrangien open-source qui sera donc "modifiable" en fonction de certaines des différentes pistes qui seront suivies.

Le modèle CMS utilisera comme entrée le champ de quantité de mouvement obtenu à partir des calculs effectués par les modèles hydrodynamiques en cascade discutés cidessus.

Une des spécificités du modèle CMS est qu'il permet de travailler avec des modèles emboîtés : ainsi, les comparaisons des temps de transport seront possibles après avoir considéré une seule configuration (donc une résolution) ou plusieurs configurations en cascade (donc plusieurs résolutions).

La méthodologie proposée sera basée sur les aspects mentionnés ci-dessus. Les simulations numériques seront effectuées sur les machines appartenant au département MIO mais aussi sur les installations de calcul du GENCI (CNRS).



Bibliografia

- Bove M.C., Brotto P., Cassola F., Cuccia E., Massabò D., Mazzino A., Piazzalunga A., Prati P. (2014). An integrated PM2.5 source apportionment study: Positive Matrix Factorization vs. the chemical transport model CAMx. Atmospheric Environment, 94, 474–286.

- Cassola F., Ferrari F., Mazzino A. (2015). Numerical simulations of Mediterranean heavy precipitation events with the {WRF} model: A verification exercise using different approaches. Atmospheric Research, 164-165, 210–225.

- Cassola F., Ferrari F., Mazzino A., Miglietta M.M. (2016). The role of the sea on the flash floods events over Liguria (northwestern Italy). Geophysical Research Letters, 43, 3534–3542.

- Chou M.D., Suarez M.J. (1994). An efficient thermal infrared radiation parameterization for use in general circulation models. NASA Technical Memorandum, 104606, 3–85.

- Environmental Modeling Center (2003). The GFS atmospheric model. NCEP Office Note 442, National Oceanic and Atmospheric Administration.

- Kain J.S. (2004). The Kain-Fritsch convective parameterization: An update. Journal of Applied Meteorology and Climatology, 43, 170–181.

- Janjic Z.I. (2002). Non-singular implementation of the Mellor-Yamada level 2.5 scheme in the NCEP meso model. Technical Report 437, NOAA Science Center.

- Mlawer E.J., Taubman S.J., Brown P.D., Iacono J.M., Clough S.A. (1997). Radiative transfer for inhomogeneous atmosphere: RRTM, a validated correlated-k model for the long-wave. Journal of Geophysical Research, 102, 16663–16682.

- Ooyama K.V. (1990). A Thermodynamic foundation for modelling the moist atmosphere. Journal of the Atmospheric Sciences, 47, 2580–2593.

- Skamarock W.C., Klemp J.B., Dudhia J., Gill D.O., Barker D.M., Huang X.Z., Wang W., Powers J.G. (2008). A description of the Advanced Research WRF Version 3. Technical report, National Center for Atmospheric Research.

- Thompson G., Rasmussen R.M., Manning K. (2004). Explicit forecasts of winter precipitation using an improved bulk microphysics scheme. Part I: Description and sensitivity analysis. Monthly Weather Review, 132, 519–542.