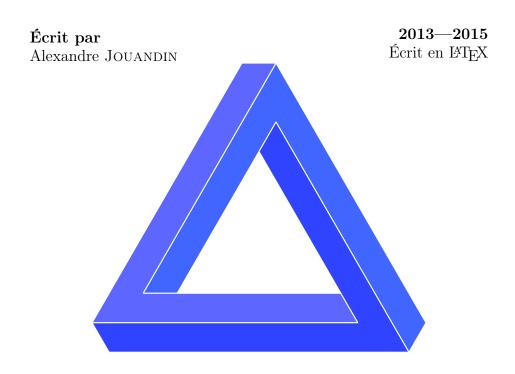
# Cours de Prépa

# Physique-Chimie



# Table des matières

Ι	Ph	ysique	7
1	The	ermodynamique	8
	1.1	Définitions générales	8
	1.2	Premier Principe	9
		1.2.1 Transformation isochore	9
		1.2.2 Transformation isobare	10
	1.3	Deuxième Principe	11
	1.4	Cas particulier du gaz parfait	12
	1.5	Troisième Principe	14
	1.6	Machines thermiques	14
	1.7	Systèmes ouverts en régime stationnaire	15
		1.7.1 Système ouvert	15
			15
		1.7.3 Deuxième principe	17
2	Tra	nsferts thermique	18
	2.1	Conduction	18
	2.2	Convection	22
3	Stat	tique des fluides	23
	3.1	Champ de pression d'un fluide	23
	3.2	Théorème d'Archimède	23
4	Élec	ctronique	24
	4.1	_	24
			25
	4.2	Régime transitoires	26
	4.3	9	26
	4.4	- ,	27
		0	28
	4.5		29

		4.5.1 $4.5.2$	Fonctions de transfert usuelles	
5		_	e du Point	32
	5.1		e cinétique	
	5.2		e la quantité de mouvement	
	5.3		oche Énergétique	
		5.3.1	Puissance et travail	
		5.3.2	Énergie cinétique	
		5.3.3	Énergie potentielle	
	5.4	Forces	s centrales	 . 35
	5.5	Dynan	mique en référentiel non galiléen	 . 36
		5.5.1	Loi de composition des vitesses	 . 36
		5.5.2	Loi de composition des accélérations	 . 36
		5.5.3	Forces d'inerties	 . 37
6	Méd	canique	e du solide	38
	6.1	_	nbule	 . 38
		6.1.1	Dérivée d'un vecteur	 . 38
		6.1.2	Dérivée en coordonnées polaires	
	6.2	Définit	itions	
	6.3		rèmes de Koënig	
	6.4		ent d'inertie	
	6.5		rèmes de dynamique	
	6.6		es en contact	
7	Ont	iane		43
7	_	i <b>que</b> Optiqu	ue géométrique	<b>43</b> 43
7	<b>Opt</b> 7.1	Optiqu	ue géométrique	. 43
7	_	Optiqu 7.1.1	Stigmatisme et aplanétisme	 . 43 . 43
7	7.1	Optiqu 7.1.1 7.1.2	Stigmatisme et aplanétisme	 <ul><li>. 43</li><li>. 43</li><li>. 44</li></ul>
7	_	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique	Stigmatisme et aplanétisme	 <ul><li>. 43</li><li>. 43</li><li>. 44</li><li>. 45</li></ul>
7	7.1	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1	Stigmatisme et aplanétisme	   . 43 . 43 . 44 . 45
7	7.1	Optiqu 7.1.1 7.1.2 Optiqu 7.2.1 7.2.2	Stigmatisme et aplanétisme	 <ul><li>43</li><li>44</li><li>45</li><li>45</li><li>47</li></ul>
7	7.1	Optiqu 7.1.1 7.1.2 Optiqu 7.2.1 7.2.2 7.2.3	Stigmatisme et aplanétisme  Réflexion et réfraction  ue ondulatoire  Modèle scalaire des ondes lumineuses  Superposition d'ondes lumineuses  Trous d'YOUNG	 <ul> <li>. 43</li> <li>. 43</li> <li>. 44</li> <li>. 45</li> <li>. 45</li> <li>. 50</li> </ul>
7	7.1	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON	 <ul> <li>43</li> <li>44</li> <li>45</li> <li>46</li> <li>47</li> <li>50</li> <li>52</li> </ul>
7	7.1	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction	 . 43 . 43 . 44 . 45 . 45 . 50 . 52
7	7.1	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON	 <ul> <li>43</li> <li>43</li> <li>44</li> <li>45</li> <li>45</li> <li>47</li> <li>50</li> <li>52</li> <li>54</li> </ul>
8	7.1 7.2 Élec	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 extroma	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux agnétisme	 . 43 . 43 . 44 . 45 . 45 . 50 . 52 . 54
	7.1	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 etroma	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme costatique	. 43 . 43 . 44 . 45 . 45 . 50 . 52 . 54 . 55
	7.1 7.2 Élec	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 extroma	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme costatique Loi de COULOMB	. 43 . 43 . 44 . 45 . 45 . 50 . 52 . 54 . 55 . 57
	7.1 7.2 Élec	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 etroma	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'Young Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme costatique Loi de COULOMB Propriétés du champ électrostatique	. 43 . 43 . 44 . 45 . 45 . 50 . 52 . 54 . 55 . 57 . 57
	7.1 7.2 Élec	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 etroma Électro 8.1.1	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme costatique Loi de COULOMB	. 43 . 43 . 44 . 45 . 45 . 50 . 52 . 54 . 55 . 57 . 57
	7.1 7.2 Élec	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 Etroma Électro 8.1.1 8.1.2	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'Young Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme costatique Loi de COULOMB Propriétés du champ électrostatique	. 43 . 43 . 44 . 45 . 45 . 50 . 52 . 54 . 55 . 57 . 57 . 58 . 58
	7.1 7.2 Élec	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 etroma Électroma Électroma 8.1.1 8.1.2 8.1.3	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme rostatique Loi de COULOMB Propriétés du champ électrostatique Circulation du champ électrostatique	. 43 . 43 . 44 . 45 . 45 . 50 . 52 . 54 . 55 . 57 . 57 . 58 . 58
	7.1 7.2 Élec	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 Etroma Électroma 8.1.1 8.1.2 8.1.3 8.1.4 8.1.5	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme costatique Loi de COULOMB Propriétés du champ électrostatique Circulation du champ électrostatique Flux du champ électrostatique	<ul> <li>43</li> <li>43</li> <li>44</li> <li>45</li> <li>46</li> <li>50</li> <li>52</li> <li>54</li> <li>57</li> <li>58</li> <li>58</li> <li>59</li> <li>59</li> </ul>
	7.1 7.2 Élec 8.1	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 Etroma Électroma 8.1.1 8.1.2 8.1.3 8.1.4 8.1.5	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme costatique Loi de COULOMB Propriétés du champ électrostatique Circulation du champ électrostatique Flux du champ électrostatique Dipôle électrostatique	<ul> <li>43</li> <li>43</li> <li>44</li> <li>45</li> <li>45</li> <li>50</li> <li>52</li> <li>54</li> <li>55</li> <li>57</li> <li>58</li> <li>58</li> <li>59</li> <li>61</li> </ul>
	7.1 7.2 Élec 8.1	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 etroma Électroma Électroma 8.1.1 8.1.2 8.1.3 8.1.4 8.1.5 Magné	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme costatique Loi de COULOMB Propriétés du champ électrostatique Circulation du champ électrostatique Flux du champ électrostatique Dipôle électrostatique étostatique  étostatique  étostatique	<ul> <li>43</li> <li>44</li> <li>45</li> <li>45</li> <li>47</li> <li>50</li> <li>52</li> <li>54</li> <li>57</li> <li>58</li> <li>58</li> <li>59</li> <li>61</li> <li>61</li> </ul>
	7.1 7.2 Élec 8.1	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 etroma Électroma Électroma 8.1.1 8.1.2 8.1.3 8.1.4 8.1.5 Magné 8.2.1 8.2.2	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme costatique Loi de COULOMB Propriétés du champ électrostatique Circulation du champ électrostatique Flux du champ électrostatique Dipôle électrostatique étostatique Champ magnétique  Champ magnétique	<ul> <li>43</li> <li>443</li> <li>445</li> <li>45</li> <li>47</li> <li>50</li> <li>52</li> <li>54</li> <li>57</li> <li>58</li> <li>58</li> <li>59</li> <li>61</li> <li>62</li> </ul>
	7.1 7.2 Élec 8.1	Optique 7.1.1 7.1.2 Optique 7.2.1 7.2.2 7.2.3 7.2.4 7.2.5 7.2.6 etroma Électroma Électroma 8.1.1 8.1.2 8.1.3 8.1.4 8.1.5 Magné 8.2.1 8.2.2	Stigmatisme et aplanétisme Réflexion et réfraction ue ondulatoire Modèle scalaire des ondes lumineuses Superposition d'ondes lumineuses Trous d'YOUNG Interféromètre de MICHELSON Diffraction Réseaux  agnétisme costatique Loi de COULOMB Propriétés du champ électrostatique Circulation du champ électrostatique Flux du champ électrostatique Dipôle électrostatique étostatique Champ magnétique Champ magnétique Dipôle Magnétique	<ul> <li>43</li> <li>43</li> <li>44</li> <li>45</li> <li>45</li> <li>50</li> <li>52</li> <li>54</li> <li>55</li> <li>57</li> <li>58</li> <li>58</li> <li>59</li> <li>61</li> <li>62</li> <li>63</li> </ul>

		8.3.3 Equations de Poisson et de Laplace	65
	8.4	Énergie électromagnétique	66
	8.5	Induction	68
		8.5.1 Loi d'Ohm généralisée	68
			69
		8.5.3 Inductance mutuelle	69
		8.5.4 Force electomotrice induite	70
	8.6	Propagation et rayonnement	70
			71
		8.6.2 Propagation dans un plasma	74
		8.6.3 Propagation dans un conducteur ohmique	78
9	Ray	onnement Thermique	<b>7</b> 9
10		1 · ·	32
	10.1	1 1 1	82
			82
		·	82
		•	83
			84
		1 1	84
	10.3	Évolution d'une particule quantique dans un potentiel	85
11	The	emodynamique statistique	36
		1 1 /	86
	11.2	Facteur de Boltzmann	86
		•	86
			88
		• •	88
	11.4	Capacités thermiques classiques des gaz et des solides	89
<b>12</b>	Ann	exe	90
	12.1	Trigonométrie	90
		12.1.1 Définition	90
			90
		12.1.3 Nombres complexes	91
	12.2	Calcul vectoriel	91
	12.3	Complément mathématique	92
		12.3.1 Dérivée d'un vecteur	92
		12.3.2 Équation différentielle	92
	12.4	Repères en physique	93
		12.4.1 Repère cartésien	93
		12.4.2 Repère cylindrique	93
	12.5	Analyse Vectorielle	94
			94
			94
			97
	12.6		97
			97
		<del>-</del>	97

II Chimie	98
13 Première année	99
13.1 Configuration électronique	
13.2 Représentation moléculaire	
13.3 Cinétique chimique	
13.3.1 Avancement	
13.3.2 Loi d'action de masse	
13.4 Cristallographie	
14 Thermochimie	104
14.1 Grandeurs extensives	
14.2 Équilibre d'une réaction	
14.2.1 Enthalpie libre	
15 Premier principe appliqué à la transformation	n chimique 107
15.1 Enthalpie standard	
15.2 Effets thermiques pour une transformation mor	nobare
15.3 Relations de Kirchhoff	
16 Diagramme Potentiel-pH	110
16.1 Rappels	
16.2 Méthode	
17 Cinétique de l'oxydoréduction	113
17.1 Cinétique des réactions d'oxydoréduction	
17.2 Corrosion	
18 Annexe	114
Liste des acronymes	116
Index	118

# Table des figures

1.1	Etude thermodynamique d'un système ouvert	16
4.1	Équivalence Thévenin-Norton	25
5.1	Force de rappel d'un ressort	33
6.1 6.2	Coordonées polaires	38 39
6.3	Moment cinétique	40
7.1	Système rigoureusement stigmatique	44
7.2 7.3	Système non stigmatique	44 44
7.4	Système non aplanétique	44
7.5 7.6	Trains d'onde dans le temps et dans l'espace	48 50
7.7 7.8	Interféromètre de MICHELSON en lame d'air	53 54
7.9	Objet diffractant	54
7.10	Deux fentes $O_n$ et $O_{n+1}$ d'un réseau	56
8.1 8.2	Moment dipolaire	60 74
9.1	Caractérisation des différents flux	80
	Repère en coordonnées cartésiennes	93
	Repère en coordonnées cylindriques	94 94
	Tableau des sous-couches électroniques	99
16.1	Diagramme potentiel-pH du fer	112
18.1	Tableau périodique des éléments de MENDELEEV	115

Première partie Physique

# Chapitre 1

# Thermodynamique

#### Méthode

#### **Formules**

```
Premier principe \Delta U = Q + W
                                                  (cf. équation (1.4a) page 9)
                          dU = \delta Q + \delta W
                                                  (cf. équation (1.4b) page 9)
                          dU = TdS - PdV
                                                 (cf. équation (1.11) page 11)
                         dH = U + PV
           Enthalpie
                                                  (cf. équation (1.7) page 10)
                          dH = TdS + VdP (cf. équation (1.12) page 12)
                          \mathrm{d}S \geq \frac{\delta Q}{T}
Deuxième principe
                                                  (cf. équation (1.10) page 11)
                          dU = C_V dT
         Gaz parfait
                          \mathrm{d}H = C_P \mathrm{d}T
                          PV^{\gamma} = \text{constante}
```

Les fonctions U, H et S sont des fonctions d'état. Ainsi, d'un point A à un point B d'une transformation, le calcul ne change pas qu'on passe par un chemin réversible ou non.

# 1.1 Définitions générales

Avant de commencer, un petit point sur la différence de notation entre d et  $\delta$ , conformément au programme de deuxième année.

Signification	Petite	Grande
Variation	$\mathrm{d}H$	$\Delta H$
Quantité	$\delta Q$	Q

Table 1.1 – Différence entre d, $\delta$ , et  $\Delta$ 

#### Définition 1 : Système

On appelle système thermodynamique le contenu d'une zone délimitée dans l'espace.

Type de système	Ouvert	Fermé	Isolé
Échange d'énergie avec l'extérieur	✓	✓	
Échange de matière avec l'extérieur	✓		

#### Définition 2: Transfert thermique —

$$(1.1) Q = C \Delta T dQ = C dT$$

Le transfert thermique est un apport de chaleur lors d'un transfert de température :  $Q = C \Delta T \qquad \qquad \mathrm{d} Q = C \mathrm{d} T$  Où C est la capacité calorifique en  $J \cdot \mathrm{K}^{-1}$  Pour un corps pur, C est défini, sinon, pour un gaz parfait, il faudra prendre  $C = C_V$  ou  $C = C_P$  suivant qu'on se trouve à volume ou à pression constante.

Parfois, on utilise les valeurs molaires en  $J \cdot K^{-1} \cdot \text{mol}^{-1}$  :  $C_{Vm} = \frac{C_V}{n}$  par exemple. (ATTENTION)

#### Définition 3 : Travail -

Le travail reçu par un système thermodynamique est noté W. Il prend en compte le travail des forces de pression  $-P_{\rm ext} {\rm d}V$  et les autres forces  $W_u$ :

$$\delta W = -P_{\text{ext}} dV + \delta W_u$$

#### Définition 4 : Énergie interne —

L'énergie interne 
$$U$$
 d'un système thermodynamique est définie microscopiquement par : 
$$U = U_0 + E_c^* + \underbrace{E_p^*}_{\text{Énergie potentielle d'interaction}}$$

# Premier Principe

#### Théorème 4.1 : Premier principe

La variation d'énergie  $\Delta E = \Delta U + \Delta E_c + \Delta E_p$  est égal à la somme du travail reçu W et du transfert thermique reçu Q:

$$(1.4a) \qquad \Delta U + \Delta E_c + \Delta E_n = Q + W$$

Entre deux instants t et t + dt très proches :

$$(1.4b) dU + dE_c + dE_p = \delta Q + \delta W$$

#### 1.2.1 Transformation isochore

Une transformation isochore est une transformation pendant laquelle le volume V reste constant.

#### Théorème 4.2

Pour une transformation isochore (à volume constant), on peut simplifier la variation d'énergie interne :

$$(1.5) dU_V = C_V dT$$

Cela permet de définir la capacité thermique à volume constant :

$$(1.6) C_V = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V$$

**Preuve 4.2.1** On note  $U_V$  et  $Q_V$  respectivement l'energie interne et le transfert thermique à volume constant.

Si on néglige  $dE_c$  et  $dE_p$ , le premier principe nous donne :

$$dU_{V} = \delta W + \delta Q_{V}$$

$$= -P \underbrace{dV}_{nul \ car \ V = cte} + \underbrace{\delta W_{u}}_{suppos\acute{e} \ nul} + \delta Q_{V}$$

$$= \delta Q_{V}$$

$$dU_{V} = C_{V} dT$$

#### 1.2.2 Transformation isobare

On peut effectuer un raisonnement analogue à la preuve précédente en étudiant cette fois une transformation isobare (à pression constante)

**Preuve 4.2.2** On note  $U_P$  et  $Q_P$  respectivement l'energie interne et le transfert thermique à pression constante.

Si on néglige  $dE_c$  et  $dE_p$ , le premier principe nous donne :

$$dU_P = \delta W + \delta Q_P$$

$$= -P dV + \underbrace{\delta W_u}_{suppos\acute{e} \ nul} + \delta Q_P$$

$$dU_P + P dV = \delta Q_P$$

$$d(U + PV)_P = \delta Q_P$$

$$= C_P dT$$

Cette quantité de chaleur mise en jeu est l'enthalpie. On va maintenant la définir de manière générale :

#### Définition 5: Fonction Enthalpie

On appelle enthalpie la fonction d'état H telle que :

$$(1.7) H = U + PV$$

#### Théorème 5.1

Lors d'une transformation isobare, l'enthalpie s'exprime par :

$$(1.8) dH_P = C_P dT$$

Cela permet de définir la capacité thermique à pression constante :

$$(1.9) C_P = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_P$$

#### 1.3 Deuxième Principe

### Théorème 5.2 : Deuxième principe

Il existe une fonction d'état S entropie, additive, extensive, telle que :

(1.10) 
$$dS = \delta S_{\text{créée}} + \delta S_{\text{échangée}} \qquad \text{avec} \qquad \delta S_{\text{échangée}} = \frac{\delta Q}{T}$$

Au final,  $\delta S_{\text{créée}} > 0$ 

Lorsqu'une transformation est **réversible**, on a  $S_{\text{créée}} = 0$  et alors  $dS = \frac{\delta Q}{T_{\text{ext}}}$ 

### Théorème 5.3 : Première identité thermodynamique

Lors d'une transformation sans changement de composition, la première identité thermodynamique est vérifiée :

$$(1.11) dU = TdS - PdV$$

Preuve 5.3.1 On étudie en premier lieu une transformation réversible. C'est-

à-dire que  $\mathrm{d}S = \frac{\delta Q_{r\acute{e}versible}}{T}$ .

Ainsi,  $\begin{cases} \delta Q_{r\acute{e}versible} = T\mathrm{d}S \\ \delta W_{r\acute{e}versible} = -P\mathrm{d}V \end{cases}$ . On peut maintenant appliquer le premier principe de la thermodynamique

$$dU_{r\acute{e}versible} = TdS - PdV$$

Mais U est une fonction d'état. Donc peu importe le chemin parcouru par la transformation, qu'il soit réversible ou pas, on peut écrire :

$$dU = TdS - PdV$$

(ATTENTION) On ne peut pas intégrer cette équation sur un chemin irrversible. Mais on peut substituer l'intégrale à celle d'un chemin réversible.

#### Théorème 5.4 : Deuxième identité thermodynamique

Lors d'une transformation sans changement de composition, la deuxième identité

thermodynamique est vérifiée :

$$dH = TdS + VdP$$

# 1.4 Cas particulier du gaz parfait

#### Définition 6 : Gaz Parfait

Un gaz parfait est un gaz vérifiant l'équation d'état :

$$(1.13) PV = nRC$$

#### Théorème 6.1 : Énergie interne d'un gaz parfait

L'énèrgie cinétique interne d'un gaz parfait ne varie pas. On démontre expérimentalement que l'énergie interne d'un gaz parfait est :

$$(1.14) U_{\text{Gaz Parfait}} = U_0 + C_V T$$

La capacité thermique à volume constant  $C_V$  d'un gaz parfait est

(1.15) 
$$C_V = \begin{cases} \frac{3}{2}nR & \text{pour un gaz parfait monoatomique} \\ \frac{5}{2}nR & \text{pour un gaz parfait polyatomique} \end{cases}$$

#### Théorème 6.2 : Capacité thermique

On peut utiliser deux capacités thermiques :

La capacité calorifique  $C_V$  à volume constant

$$(1.16a) C_V = \frac{3}{2} nR$$

La capacité calorifique  $C_P$  à pression constante

$$(1.16b) C_P = \frac{5}{2} nR$$

#### Définition 7

On défini  $\gamma$  comme le rapport des capacités calorifiques :

$$\gamma = \frac{C_F}{C_V}$$

#### Théorème 7.1 : Relation de MAYER

La relation de MAYER relie la capacité thermique à pression constante  $C_P$  à la

capacité thermique à volume constant  $C_V$ :

$$(1.18) C_P - C_V = nR C_{Pm} - C_{Vm} = R$$

On peut maintenant exprimer :

$$(1.19a) C_V = \frac{nR}{\gamma - 1}$$

$$(1.19b) C_P = \frac{\gamma \, nR}{\gamma - 1}$$

**Preuve 7.1.1** La démonstration de la relation de MAYER ne semble pas être au programme.

Pour le reste, les démonstrations sont assez simples :

$$C_P - C_V = nR$$

$$\gamma C_V - C_V = nR$$

$$(\gamma - 1)C_V = nR$$

$$C_V = \frac{nR}{\gamma - 1}$$

La deuxième devient alors bien plus simple à démontrer :

$$C_P = \gamma C_V$$

$$C_P = \gamma \frac{nR}{\gamma - 1}$$

#### Théorème 7.2 : Relations de LAPLACE

Au cours d'une transformation adiabatique réversible (donc isentropique), un gaz parfait vérifie :

(1.20a) 
$$PV^{\gamma} = \text{constante}$$

(1.20b) 
$$TV^{\gamma-1} = constante$$

(1.20c) 
$$P^{1-\gamma}T^{\gamma} = \text{constante}$$
$$= P_{\text{\'eq}}V_{\text{\'eq}}$$

**Preuve 7.2.1** On part d'une des identités thermodynamiques. Peu importe laquelle, cela changera juste quelle relation de LAPLACE on obtient. Nous allons partir de dH = TdS + VdP.

$$dH = TdS + VdP$$
$$dS = \frac{dH}{T} - dP\frac{V}{T}$$

D'après l'équation d'état d'un gaz parfait (1.13) :

$$dS = \frac{dH}{T} - nR \frac{dP}{P}$$

$$dS = C_P \frac{dT}{T} - (C_P - C_V) \frac{dP}{P}$$

$$dS = \gamma C_V \frac{dT}{T} - C_V (\gamma - 1) \frac{dP}{P}$$

$$dS = \gamma C_V \ln \frac{T_2}{T_1} - C_V (\gamma - 1) \ln \frac{P_2}{P_1}$$

Or la transformation est isentropique, donc dS = 0, d'où :

$$\mathcal{C}(\gamma - 1) \ln \frac{P_2}{P_1} = \gamma \mathcal{C}(\ln \frac{T_2}{T_1})$$
$$(1 - \gamma) \ln \frac{P_1}{P_2} = \gamma \ln \frac{T_2}{T_1}$$
$$P_1^{1 - \gamma} T_1^{\gamma} = P_2^{1 - \gamma} T_2^{\gamma}$$

On a alors démontré l'équation (1.20c), et on peut passer facilement aux autres avec l'équation d'état des gaz parfait (1.13).

De la preuve précédente, on tire une dernière formule pour les gaz parfaits : le calcul de l'entropie.

### Théorème 7.3 : Entropie d'un gaz parfait

Pour une transformation réversible, l'entropie d'un gaz parfait peut être calculée par la formule :

(1.21) 
$$dS = \gamma C_V \ln \frac{T_2}{T_1} - nR \ln \frac{P_2}{P_1}$$

# 1.5 Troisième Principe

#### Définition 8 : Troisième principe

À température nulle (T = 0K), l'entropie est nulle.

# 1.6 Machines thermiques

#### Théorème 8.1 : Énoncé des premiers et deuxièmes principes

Sur un cycle, les fonctions d'état reviennent à leur état initial. Donc le premier principe s'écrit :

$$(1.22) W + \sum_{i} Q_i = \Delta U = 0$$

De même, le second principe s'écrit cette fois :

$$(1.23) S_{\text{\'echang\'ee}} = \sum \frac{Q_i}{T_i} \le 0$$

On appelle ce second principe l'inégalité de CLAUSIUS.

#### Théorème 8.2 : Rendement

Le rendement r est :

$$r = \frac{\text{Bénéfices}}{\text{Donné à la machine}}$$
 
$$r_{\text{moteur}} = -\frac{W}{Q_c}$$

$$(1.24b) r_{\text{réfrigérateur}} = -\frac{Q_f}{W}$$

$$r_{\rm pompe~\grave{a}~chaleur} = -\frac{Q_c}{W}$$

## 1.7 Systèmes ouverts en régime stationnaire

#### 1.7.1 Système ouvert

#### Définition 9 : Système ouvert

Un système ouvert est un système dont l'espace est traversé par de la matière.

Pour être conforme au programme, on n'étudie que l'écoulement dans le cas unidimensionnel.

#### Définition 10: Régime stationnaire

Un système ouvert en **régime stationnaire** est un sytème pour lequel toutes les caractéristiques du fluide contenu à l'intérieur du système ne changent pas.

#### Définition 11: Débits massiques

On se place dans le cas de systèmes ouverts en régime stationnaire. La masse étant une caractéristique du fluide, elle ne varie pas non plus.

C'est-à-dire que le débit de fluide massique entrant  $D_{m_e}$  est égal au débit massique de fluide sortant  $D_{m_s}$ , et on peut définir le **débit massique**  $D_m$  à travers le système comme étant  $D_m = D_{m_e} = D_{m_s}$ .

Si dm est la masse de fluide entrée/sortie pendant un court instant dt:

$$(1.25) D_m = \frac{\mathrm{d}m}{\mathrm{d}t}$$

Souvent, on a le débit massique, l'équation plus pertinente serait donc  $dm = D_m \times dt$ 

#### 1.7.2 Premier principe

#### Théorème 11.1 : Grandeur extensive en régime stationnaire

Soit Y une grandeur extensive quelconque (cf. définition (7) page 104). Si y est la grandeur massique associée telle que Y = y dm. Alors

(1.26) 
$$dY_{\Sigma} = dm \ \Delta y \qquad \text{avec } \Delta y = y_s - y_e$$

**Preuve 11.1.1** On étudie le système  $\Sigma$  représenté par la zone colorée sur la figure 1.1.

Y est une grandeur extensive, donc on peut étudier le système aux différents instants :

$$\begin{array}{llll} Y\left(\Sigma_{AB}\right) & = & \underbrace{Y\left(\Sigma_{AA'}\right)}_{y_{e}\,\mathrm{d}m_{e}} & + & Y\left(\Sigma_{A'B}\right) \\ Y\left(\Sigma_{AB}\right) & = & \underbrace{y_{e}\,\mathrm{d}m_{e}}_{y_{e}\,\mathrm{d}m_{e}} & + & Y\left(\Sigma_{A'B}\right) \\ Y\left(\Sigma_{A'B'}\right) & = & & Y\left(\Sigma_{A'B}\right) & + & \underbrace{Y\left(\Sigma_{BB'}\right)}_{y_{s}\,\mathrm{d}m_{s}} \end{array}$$

D'où la formule suivante :

$$dY_{\Sigma} = Y_{\Sigma}(t + dt) - Y_{\Sigma}(t)$$

$$= \left( Y_{A'B} + y_s dm_s \right) - \left( y_e dm_e + Y_{A'B} \right)$$

$$dY_{\Sigma} = dm (y_s - y_e)$$

En notant  $\Delta y = y_s - y_e$ , on retrouve l'équation recherchée.

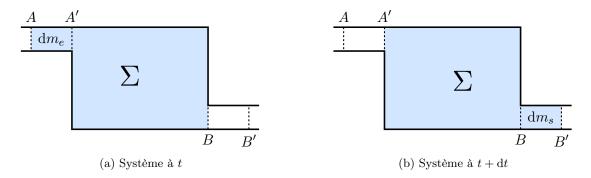


FIGURE 1.1 – Étude thermodynamique d'un système ouvert.

Le système est représenté en deux instants. À l'instant t, il se trouve entre les points A et B, et en  $t + \mathrm{d}t$ , il se trouve entre les points A' et B'. La zone entre A' et B (le système interne) sera notée  $\Sigma_{A'B}$ .

#### Théorème 11.2 : Premier principe en système ouvert

Dans un système ouvert en régime stationnaire, le **premier principe** s'écrit :

(1.27) 
$$\operatorname{d}m\left(\Delta h + \Delta e_c + \Delta e_p\right) = \operatorname{d}m(q + w_u) \quad \text{avec } \Delta a = a_s - a_e$$

Toutes ces grandeurs <u>se rapportent au fluide</u> qui traverse le système et sont massiques.  $w_u$  est le travail massique utile à l'intérieur du système, par exemple une hélice, et ne prend pas en compte le travail des forces de pression.

(ATTENTION) Qui ressemble beaucoup au premier principe, mais c'est <u>l'enthalpie qui rentre en jeu</u>, car elle inclut u et le travail des forces de pression qui se trouvaient dans le membre de droite de l'équation.

**Preuve 11.2.1** On étudie le système  $\Sigma$  représenté par la zone colorée sur la figure 1.1.

On peut considérer l'évolution de  $\Sigma$  comme le passage d'un système fermé à un autre : on part du système fermé  $\Sigma_{AB}$  à l'instant t, pour arriver au système ouvert  $\Sigma_{A'B'}$  à l'instant t+dt. On applique alors le premier principe (équation (1.4b) page 9) :

$$dU + dE_c + dE_p = \delta W + \delta Q$$
  
$$dU + dE_c + dE_p = \delta W_u + \delta W_{pression} + \delta Q$$

Or en appliquant la formule (1.26) précédente :

$$dU + dE_c + dE_n = dm(\Delta u + \Delta e_c + \Delta e_n)$$

Ainsi:

$$dm (\Delta u + \Delta e_c + \Delta e_p) = dm (w_u - Pv + q)$$

Et on reconnaît h = u + Pv, d'où l'équation finale :  $dm (\Delta h + \Delta e_c + \Delta e_p) = dm (w_u + q)$ .

#### 1.7.3 Deuxième principe

#### Théorème 11.3 : Deuxième principe en système ouvert

Dans un système ouvert en régime stationnaire, le second principe s'écrit :

(1.28) 
$$\Delta s = s_{\text{\'e}chang\'ee} + s_{\text{cr\'e\'ee}} \qquad \text{avec } \Delta a = a_s - a_e$$

Comme pour le premier principe, ces grandeurs sont celles du fluide traversant le système et sont massiques.

Proof du Second Principe en SO

# Chapitre 2

# Transferts thermique

#### Conduction 2.1

C'est le phénomène à petite échelle qui se produit sans mouvement des particules lors d'une diffusion de chaleur. C'est un processus très lent.

#### Définition 12 : Vecteur densité de flux thermique

Le transfert thermique passant à travers une surface fermée  $\mathrm{d}\overrightarrow{S_M}$  sera caractérisé par le vecteur densité de flux thermique  $\overrightarrow{j_{\mathrm{th}}}$ . La quantité d'énergie qui traverse une surface orientée  $\mathrm{d}\overrightarrow{S_M}$  entre

$$\delta^2 Q = \overrightarrow{j_{\text{th}}} d\overrightarrow{S} dt$$

En notant  $d\overrightarrow{S}_M = dS \overrightarrow{n_M}$ :

(2.1b) 
$$\varphi_{\overrightarrow{n_M}}(M,t) = \overrightarrow{j} \cdot \overrightarrow{n_M}$$

#### Définition 13: Flux Thermique

On appelle flux thermique la puissance d'un transfert thermique : 
$$\delta Q=\Phi\,\mathrm{d}t$$
 On prendra  $\varphi$  tel que  $\Phi=\varphi\,S$ 

#### Théorème 13.1

Le flux thermique  $\Phi(t)$  traversant une surface  $d\overrightarrow{S_M}$  est :

(2.3) 
$$\Phi(t) = \iint_{M \in S_M} \overrightarrow{j}_{th}(M, t) \cdot d\overrightarrow{S_M}$$

C'est le flux du champ de vecteurs  $\overrightarrow{j}_{\rm th}(M,t)$ .

#### Théorème 13.2 : Loi de FOURIER

C'est une loi empirique qui donne la densité volumique de courant thermique  $\overrightarrow{j}_{\rm th}$  en fonction d'un champ de températures T:

(Fourier)

$$\overrightarrow{j_{\rm th}} = -\underbrace{\lambda}_{\rm Conductivit\acute{e}} \overrightarrow{\rm grad} (T)$$

$$\overrightarrow{j_{\mathrm{th}}}$$
 est en W · m<sup>-2</sup>,  
  $\lambda$  est en W · m<sup>-1</sup> · K<sup>-1</sup>.

Conformément au programme, la loi de FOURIER doit être interprétée :

#### Théorème 13.3 : Premier principe de Thermodynamique

Le premier principe de thermodynamique (équation (1.4a) page 9) s'énonce, en diffusion, avec :

(2.4)

$$dU = \delta Q + \mathcal{P}_{prod} dt$$

Souvent, 
$$\mathcal{P}_{\text{prod}} = \iiint \mathcal{P}_V dV$$

#### Théorème 13.4 : Bilan local d'énergie

Pour un système  $\Sigma$  de matière dans un volume  $\mathcal V$  quelconque, de capacité thermique massique c et de masse volumique  $\mu$ ,

$$\mu c \frac{\partial T(M,t)}{\partial t} + \operatorname{div} \overrightarrow{j}_{\operatorname{th}}(M,t) = \mathcal{P}_V(M,t)$$

Preuve 13.4.1 (Bilan à une dimension) On suppose que la température ne dépend que d'une dimension, x par exemple. On compte appliquer le premier principe sous la forme :

$$\mathrm{d}^2 U = \delta^2 Q + \delta^2 W$$

On étudie un cylindre de longueur dx, de section S (donc de volume V = S dx). Si  $\mu$  est la masse volumique du cylindre et c sa capacité thermique massique, alors la capacité thermique du cylindre étudié est  $C = mc = \mu V c = \mu S c dx$ . On peut alors exprimer  $d^2U$  et  $\delta^2Q$ :

$$\mathrm{d}^2 U = C\Delta T$$

Donc:

$$d^{2}U = \mu S c dx (T(x, t + dt) - T(x, t))$$

$$= \mu S c dx dt \frac{T(x, t + dt) - T(x, t)}{dt}$$

$$d^{2}U = \mu c \frac{\partial T(x, t)}{\partial t} S dx dt$$

Finalement, puisqu'ici  $\delta^2 W = 0$ , on retrouve :

$$d^2U = \delta^2 Q + 0$$

soit:

$$\begin{split} \mu c \frac{\partial T}{\partial t} \mathbf{S} \mathrm{d}x \mathrm{d}t &= -\frac{\partial j_{th}(x,t)}{\partial x} \mathbf{S} \mathrm{d}x \mathrm{d}t \\ \mu c \frac{\partial T}{\partial t} + \frac{\partial j_{th}(x,t)}{\partial x} &= 0 \end{split}$$

Qui est l'expression (2.5)

Preuve 13.4.2 (Cas général) On utilise le premier principe de thermodynamique vu plus haut. D'après un DL au premier ordre, on détermine :

$$dU = \iiint_{M \in \mathcal{V}} \mu c \left( T(M, t + dt) - T(M, t) \right) dV$$
$$= \left( \iiint_{M \in \mathcal{V}} \mu c \left( \frac{\partial T(M, t)}{\partial t} \right) \right) dt$$

Le transfert thermique est, par définition de  $\vec{j}$ :

$$\delta Q = \left( - \oiint \overrightarrow{j}_{th} \cdot \overrightarrow{dS} \right) dt$$

Qui est, d'après l'équation d'Ostrogradski) page 97

$$= \left(-\iiint\limits_{M \in \mathcal{V}} \operatorname{div} j_{th} \mathrm{d}V\right) \mathrm{d}t$$

 $Et \ enfin :$ 

$$\mathcal{P}_{prod} dt = \left( \iiint_{M \in \mathcal{V}} \mathcal{P}_V dV \right) dt$$

Puisque le volume est constant et le même pour toutes les intégrales, on peut dire que :  $\mu c \left( \frac{\partial T(M,t)}{\partial t} \right) = -\text{div } j_{th} + \mathcal{P}_V$ 

#### Théorème 13.5 : Équation de diffusion thermique

Pour un champ T de températures, on a l'équation :

$$\mu c \frac{\partial T}{\partial t} = \lambda \overbrace{\Delta T}^{\text{Laplacien de } T} + P_v$$

avec c la capacité calorifique <u>massique</u> à volume constant,  $\mu$  la masse volumique, et  $\lambda$  définit comme précédemment.

**(2.6)** 

## Définition 14: Résistance thermique

C'est la grandeur  $R_{th}$  telle que :

$$\boxed{(T_1 - T_2) = \Phi_{1 \to 2} R_{th}}$$

#### Théorème 14.1 : Résistances usuelles

Pour deux plaques parallèles de surfaces S distantes de L :

(2.8) 
$$R_{th} = \frac{L}{\lambda S}$$

Pour deux cylindres coaxiaux de hauteur H, de rayons  $\mathcal{R}_1$  et  $\mathcal{R}_2$ 

(2.9) 
$$R_{\rm th} = \frac{\ln\left(\frac{R_2}{R_1}\right)}{2\pi\lambda H}$$

### 2.2 Convection

Bien plus rapide que la conduction, c'est quand la diffusion thermique est accompagnée d'un mouvement de particules (par exemple quand on ouvre une fenêtre)

# Définition 15

(2.10)

Encore une loi empirique, la loi phénoménologique de NEWTON :

$$\varphi_{\text{solide} \to \text{fluide}} = h(T_s - T_f)$$

Cette équation permet surtout de donner :  $\boxed{\Phi_{\rm solide} \rightarrow {\rm fluide}} = hS(T_s - T_f)$ 

Par définition de  $R_{\rm th}$  et par identification, l'interface entre un solide et un fluide a donc pour résistance  $R_{\rm th}=\frac{1}{hS}$ 

# Chapitre 3

# Statique des fluides

## 3.1 Champ de pression d'un fluide

#### Définition 16: Définition générale

La pression et la masse volumique sont définies comme des champs scalaires fonctions des variables d'espace.

#### Théorème 16.1 : Relation fondamentale de la statique

Pour un champ de pesanteur  $\overrightarrow{g}$ , le champ de pesanteur P vérifie localement :

$$\frac{\mathrm{dP}}{\mathrm{d}z} = \rho g$$

où  $\rho$  est la masse volumique locale. On l'intègre en :

(3.1b) 
$$P(z) = P_0 + \rho gz$$
 La norme d'une force  $\overrightarrow{F}_p$  exercée par une pression P sur une surface  $S$  est  $F = P \cdot S$ 

#### 3.2 Théorème d'Archimède

### Théorème 16.2 : Poussée d'Archimède

Un corps <u>entièrement immergé</u> dans un liquide subit une force opposée au poids du volume du fluide déplacé. C'est à dire :

$$(3.2) \qquad \overrightarrow{\Pi}_A = -\rho V \overrightarrow{g}$$

# Chapitre 4

# Électronique

#### Méthode

#### Résoudre

### Lois de KIRCHOFF

Pour ne pas avoir trop d'équations redondantes avec les lois de Kirchoff, on pourra suivre la méthode suivante :

- ullet On compte le nombre b de branches et n de nœuds.
- On écrit (n-1) lois des nœuds
- On écrit ((b-(n-1)) lois des mailles
- On résout le système final

# 4.1 Circuits linéaires dans l'Approximation des Régimes Quasi-Stationnaires (ARQS)

Définition 17: Approximation des Régimes Quasi-Stationnaires (ARQS)

On parle d'ARQS quand le courant se propage assez rapidement pour pouvoir considérer que son établissement est instantané.

Ainsi, pour une Onde Électromagnétique (OEM) sinusoïdale de période temporelle T et de

période spatiale  $\lambda$ , telle que  $\lambda = c \cdot T$  (où c désigne la vitesse de l'onde), et pour un observateur situé à une distance D d'un point quelconque du circuit, on est dans le cadre de l'ARQS si  $D \ll \lambda$ .

#### Définition 18

Un courant électrique résulte d'un déplacement de charges q. On peut dès lors définir l'intensité I et la tension U d'un dipôle :

$$(4.1) I = \frac{\mathrm{d}q}{\mathrm{d}t} U_{AB} = V_A - V_B$$

Théorème 18.1 : Loi d'Ohm

Loi d'Ohm Globale

$$(4.2) u = Ri i = Gu$$

#### 4.1.1 Thévenin-Norton

#### Théorème 18.2 : Équivalence de Thévenin-Norton

Dans le modèle de Thévenin, un générateur de tension est la combinaison d'un générateur de tension idéal de Force Électromotrice E et d'une résistance interne R:

$$(4.3) u = E - Ri$$

Ce générateur est équivalent, dans le modèle de NORTON, à la combinaison d'un générateur de courant idéal de courant de court-circuit  $I_0 = \frac{E}{R}$  et d'une résistance R en parallèle (on prendra  $G = \frac{1}{R}$ ):

(4.4) 
$$i = I_0 - Gu$$

Modèle de Thévenin

Modèle de Norton

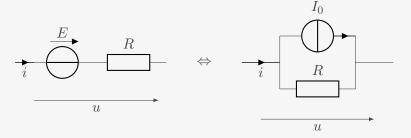
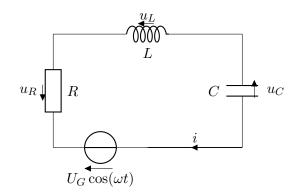


Figure 4.1 – Équivalence Thévenin-Norton

#### Régime transitoires 4.2

Mise en équation :

en équation : 
$$\begin{cases} u_C + u_L + u_R = U_G \cos(\omega t) \\ u_R = Ri \\ u_L = L \frac{\mathrm{d}i}{\mathrm{d}t} \\ i = C \frac{\mathrm{d}u_C}{\mathrm{d}t} \end{cases}$$



#### 4.3 Amplificateur Opérationnel (AO)

### Définition 19: L'Amplificateur Opérationnel

Un Amplificateur Opérationnel (AO) est un circuit intégré à huit bornes dont 5 sont utilisées en TP. C'est un composant actif qui doit être alimenté par un courant stable continu.

#### Propriétés

Les propriétés générales d'un AO:

- $\bullet$  Les courants d'entrée  $I_-$  et  $I_+$  sont pratiquement nuls :  $I_-\approx I_+\approx 0$
- $\bullet\,$  La tension de sortie est limitée par une valeur de saturation :  $V_S \in [-V_{\mathrm{sat}}; V_{\mathrm{sat}}]$
- L'intensité de sortie est limitée par une valeur de saturation :  $I_S \in [-I_{\text{sat}}; I_{\text{sat}}]$

En régime linéaire (avec une boucle de rétroaction négative), on a :

- Les courants d'entrée  $I_-$  et  $I_+$  sont pratiquement nuls :  $I_- \approx I_+ \approx 0$
- La tension d'entrée ( $\varepsilon = V_+ V_-$ ) est presque nulle :  $\varepsilon \approx 0$
- La tension de sortie est limitée par une valeur de saturation :  $V_S \in ]-V_{\text{sat}}; V_{\text{sat}}[$

Au contraire, en régime saturé (avec une boucle de rétroaction positive), on a :

- $\bullet\,$  Les courants d'entrée  $I_-$  et  $I_+$  sont pratiquement nuls :  $I_-\approx I_+\approx 0$
- La tension d'entrée ( $\varepsilon = V_+ V_-)$  est quelconque :  $\varepsilon \approx 0$
- La tension de sortie est saturée du signe d' $\varepsilon: V_S \in \{-V_{\text{sat}}; V_{\text{sat}}\}$

Enfin, l'AO idéal a les propriétés suivantes:

- $\bullet\,$  Les courants d'entrée  $I_-$  et  $I_+$  sont nuls :  $I_-=I_+=0$
- La tension d'entrée ( $\varepsilon=V_+-V_-$ ) est nulle en régime linéaire :  $\varepsilon=0$

#### Régimes sinusoïdaux 4.4

#### Méthode

### **Formules**

Théorème de MILLMAN  $V_0 = rac{\displaystyle\sum_k rac{V_k}{Z_k}}{\displaystyle\sum_k rac{1}{Z_k}}$ 

Étudier un circuit électrique

Lorsqu'on doit étudier un circuit, il peut être utile de penser aux méthodes suivantes :

- Calculer les impédances équivalentes
- Utiliser des ponts diviseurs
- Appliquer les lois de Kirchoff
- Trouver des équivalences Thévenin-Norton
- Appliquer la formule de Millman

## Théorème 19.1 : Impédance des dipôles usuels

On donne, pour les dipôles usuels, leur impédance en complexes  $\underline{Z}$ :

Dipole 
$$\underline{u} = \underline{Z} \cdot \underline{i}$$

Résistance 
$$\underline{u} = R \cdot \underline{i}$$
  $\underline{Z}_{\text{Résistance}} = R$ 

Bobine 
$$\underline{u} = L \cdot \frac{d\underline{i}}{dt} = j\omega L\underline{i}$$
  $\underline{Z}_{\text{Bobine}} = jL\omega$ 

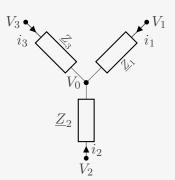
$$\begin{array}{ll} \textbf{Bobine} & \underline{u} = L \cdot \frac{\mathrm{d}\underline{i}}{\mathrm{d}t} = j\omega L\underline{i} & \underline{Z}_{\mathrm{Bobine}} = jL\omega \\ \\ \textbf{Condensateur} & C\frac{\mathrm{d}\underline{u}}{\mathrm{d}t} = \underline{i} & \underline{Z}_{\mathrm{Condensateur}} = \frac{1}{jC\omega} \end{array}$$

**Preuve 19.1.1** On remarque que pour des fonction complexes, dériver f = $re^{j(\omega t + \varphi)}$  revient à mutiplier f par  $j\omega$ . On obtient alors immédiatement toutes les formules précédentes en les exprimant bien sous la forme  $\underline{u} = \underline{Z} \cdot \underline{i}$ 

#### Théorème 19.2 : MILLMAN

Le théorème de MILLMAN permet de calculer le potentiel d'un nœud

$$(4.5) V_0 = \frac{\displaystyle\sum_k \frac{V_k}{Z_k}}{\displaystyle\sum_k \frac{1}{Z_k}}$$



#### 4.4.1 Puissance

#### Définition 20 : Puissance instantanée

La puissance instantanée est une fonction du temps :

$$(4.6) \mathcal{P}(t) = u(t)i(t)$$

En convention récepteur, c'est la puissance reçue par le dipôle. En convention générateur, c'est la puissance cédée par le dipôle.

#### Définition 21 : Energie —

(4.7) 
$$\mathcal{E} = \int_{t_1}^{t_2} \delta \mathcal{E} = \int_{t_1}^{t_2} \mathcal{P}(t) dt$$

#### Définition 22: Puissance moyenne -

On s'intéresse plus souvent à la puissance moyenne  $\mathcal{P}_m$  sur un intervalle de temps  $\tau$ 

(4.8) 
$$\mathcal{P}_m = \frac{1}{\tau} \int_0^{\tau} \mathcal{P}(t) dt$$

En général, on prend  $\tau=T$  la période d'une fonction sinusoïdale.

On definira la valeur moyenne d'une fonction du temps de cette même manière :

(4.9) 
$$\langle u \rangle = \frac{1}{T} \int_0^T u(t) dt$$

#### Théorème 22.1 : Valeur efficace

La valeur efficace est la valeur continue qui fournirait la même energie pendant un

même intervalle de temps. Pour une tension u(t) = Ri(t):

$$U_{\rm RMS} = \sqrt{\frac{1}{T} \int_0^T u^2(t) dt}$$

La valeur efficace est donc la racine carrée de la moyenne du carré, en anglais Root  $Mean\ Square\ (RMS).$ 

Preuve 22.1.1 Par définition de la valeur efficace, on doit avoir :

$$\mathcal{E} = U_{RMS} I_{RMS} \times T$$
 
$$\int_0^T u(t)i(t) dt = U_{RMS} \frac{U_{RMS}}{R} T$$
 
$$\int_0^T \frac{u^2(t)}{\cancel{R}} dt = \frac{U_{RMS}^2}{\cancel{R}} T$$
 
$$U_{RMS} = \sqrt{\frac{1}{T} \int_0^T u^2(t) dt}$$

Pour un régime sinusoidal,  $u(t) = U \cdot \cos(\omega t)$ , donc :

$$U_{\text{RMS}} = \sqrt{\frac{1}{T} \int_0^T U^2 \cos^2(\omega t) dt} = \frac{U}{\sqrt{2}}$$

#### 4.5 Filtres

#### Définition 23: Fonction de transfert

La fonction de tranfert  $\underline{H}$  d'un quadripôle de tension d'entrée  $\underline{v}_e$  et de tension de sortie  $\underline{v}_s$  est définie par :

## (4.12)

$$\underline{H} = \frac{\underline{v}_s}{v_e}$$

#### Définition 24: Filtre

Un filtre est un quadripôle dont la fonction de tranfert dépend de la pulsation  $\omega$ 

#### 4.5.1 Fonctions de transfert usuelles

1 <sup>er</sup> ordre	Passe-bas	$\frac{H_0}{1+j\frac{\omega}{\omega_c}}$	1
16	Passe-haut	$\frac{H_0}{1 - j\frac{\omega_c}{\omega}} = \frac{H_0 \frac{j\omega}{\omega_c}}{1 + j\frac{\omega}{\omega_c}}$	$\omega_c = \frac{1}{RC}$
	Passe-bas	$\frac{H_0}{1 - \left(\frac{\omega}{\omega_0}\right)^2 + j\frac{\omega}{\omega_0 Q}}$	
cdre	Passe-haut	$\frac{-\left(\frac{\omega}{\omega_0}\right)^2 H_0}{1 - \left(\frac{\omega}{\omega_0}\right)^2 + j\frac{\omega}{\omega_0 Q}}$	$\omega_0 = \frac{1}{\sqrt{LC}}$ et
2 <sup>e</sup> ordre	Passe-bande	$\frac{H_0}{1 + jQ\left(\frac{\omega}{\omega_0} - \frac{\omega_0}{\omega}\right)}$	$Q = \frac{L\omega_0}{R} = \frac{1}{RC\omega_0}$
	Coupe-bande	$\frac{H_0 \left(1 - \left(\frac{\omega}{\omega_0}\right)^2\right)}{1 - \left(\frac{\omega}{\omega_0}\right)^2 + j\frac{\omega}{\omega_0 Q}}$	

#### 4.5.2 Diagrammes de Bode

### Définition 25 : Gain et phase d'un quadripôle –

On peut écrire la fonction de transfert sous la forme polaire :

$$\underline{H}(\omega) = G(\omega)e^{j\varphi(\omega)}$$

On définit alors le gain  $G(\omega)$  comme le rapport des amplitudes d'entrées et de sortie et la phase  $\varphi(\omega)$  comme le déphasage entre ces mêmes signaux. Ainsi :

(4.13) 
$$G(\omega) = \sqrt{\underline{H}\overline{H}} \qquad \tan \varphi = \frac{\mathrm{Im}\underline{H}}{\mathrm{Re}\underline{H}}$$

#### Définition 26 : Diagramme de Bode -

Le diagramme de Bode d'un quadripôle est l'ensemble des deux tracés en fonction de  $\log(\omega)$  :

- du gain en décibel  $G_{\mathrm{dB}} = 20 \log(G(\omega))$
- de la phase  $\varphi(\omega)$

(ATTENTION)

Il est souvent commode d'avoir recours à une variable réduite comme  $x=\frac{\omega}{\omega_0}$  où  $\omega_0$  est une constante qui permet de simplifier les calculs

### Définition 27 : Pulsation de coupure à -3 dB

La pulsation de coupure  $\omega_c$  correspond à la valeur de la pulsation pour laquelle le gain maximum  $G_{\max}$  est divisé par  $\sqrt{2}$ :

(4.14) 
$$G(\omega_c) = \frac{G_{\text{max}}}{\sqrt{2}}$$

# Chapitre 5

# Mécanique du Point

#### Méthode

## Formules Usuelles

Intéractions fondamentales

Force Gravitationnelle  $\vec{F}_{A \to B} = -\mathcal{G} \frac{m_A m_B}{r^2} \vec{u}_r$ 

Force Électrostatique  $\overrightarrow{F}_{A \to B} = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{q_a q_b}{r^2}$ 

Forces usuelles

Poids  $\vec{P} = m\vec{g}$ 

Force de LORENTZ  $\vec{F} = q(\vec{E} + \vec{v} \wedge \vec{B})$ Force de Rappel  $\vec{F} = k(l - l_0)\vec{u}_{\mathrm{ressort}}$ 

Énergies usuelles

Energie potentielle générale  $E_p(A) - E_p(B) = W_{A \rightarrow B}$ 

Energie potentielle gravitationnelle

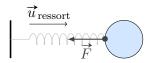
Energie potentielle de pesanteur

Energie cinétique  $E_c=rac{1}{2}mv^2$  Energie potentielle élastique  $E_{p,e}=rac{k(l-l_0)^2}{2}$ 

#### Étude cinétique 5.1

Définition 28 : Force de Rappel

Cette force est déterminée expérimentalement, au voisinage d'une longueur d'équilibre  $l_0,$  par :



(5.1)

$$\vec{F} = -k(l - l_0) \vec{u}_{\text{ressort}}$$

FIGURE 5.1 – Force de rappel d'un ressort

# 5.2 Loi de la quantité de mouvement

#### Définition 29 : Quantité de mouvement

Un point M de masse m de vecteur vitesse  $\overrightarrow{v}$  possède une quantité de mouvement définie par la formule :

$$(5.2) \overrightarrow{p}(M) = m \overrightarrow{v}(M)$$

#### Théorème 29.1 -

La quantité de mouvement d'un système  $\Sigma$  fermé de centre d'inertie G est

# 5.3 Approche Énergétique

#### - Définition 30 : Système conservatif -

Un système conservatif est un système dont l'énergie mécanique  $E_m=E_c+E_p$  est constante.

#### Définition 31 : Force conservative

C'est une force dont le travail entre deux points A et B ne dépend pas du chemin emprunté.

#### 5.3.1 Puissance et travail

### Définition 32 : Puissance d'une force —

La puissance caractérise la contribution d'une force  $\vec{F}$  sur un objet en mouvement à une vitesse  $\vec{v}$ .

$$\mathbf{5.4}) \qquad \qquad \mathcal{P} = \overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v}$$

#### Définition 33: Travail d'une force

Le travail est la somme des contributions d'une force  $\overrightarrow{F}$  sur un objet en mouvement :

(5.5) 
$$\delta W = \mathcal{P} dt$$
$$= \vec{F} \cdot \vec{v} d$$
$$= \vec{F} \cdot \vec{d} \vec{l}$$

$$(5.6) W = \int_{A}^{B} \vec{F} \cdot \vec{dd}$$

## 5.3.2 Énergie cinétique

### Définition 34: Énergie cinétique

C'est la première énergie qu'on définit :

$$(5.7) E_c = \frac{1}{2}mv^2$$

(5.9)

Pour le théorème de la puissance cinétique, cf théorème 42.4 page 42. Le théorème de l'énergie cinétique a été vu en première année  $^*$ :

#### Théorème 34.1 -

Il dérive de l'expression de l'énergie mécanique :

(5.8) 
$$\underbrace{\frac{\mathrm{d}E_m(\Sigma)}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}E_c(\Sigma)}{\mathrm{d}t} + \underbrace{\frac{\mathrm{d}E_p(\Sigma)}{\mathrm{d}t}}_{\mathcal{P}_{\mathrm{action non conservatives}}} \mathcal{P}_{\mathrm{action conservatives}}$$

## Théorème 34.2: Théorème de l'énergie cinétique

On peut déduire du théorème précédent que

La variation d'énergie cinétique est égale à la somme des travaux des forces

$$E_c(B) - E_c(A)$$
 =  $\sum_i W_{A \to B}(\vec{F}_i)$   
 $dE_c$  =  $\delta W_{A \to B}$ 

(Attention) Pour l'énergie cinétique, on prend <u>toutes les forces</u> en comptes. Conservatives ou non.

# 5.3.3 Énergie potentielle

#### Définition 35 : Énergie potentielle —

L'énergie potentielle dérivant d'action conservatives, on peut la définir ainsi, en définissant un point O comme l'origine :

 $<sup>\</sup>ast.~cf$ page 418 du livre Physique! de Jérôme Majou

(5.10) 
$$E_p(M) = E_p(O) - W_{O \to M} \left( \overrightarrow{P} \right)$$
 En pratique, sur Terre,  $E_p = mgh$ 

#### 5.4 Forces centrales

#### Définition 36 : Force centrale

Dans un référentiel  $\mathcal{R}$  donné, une force est centrale si elle pointe en permanence vers un point fixe de  $\mathcal{R}$ .

Un champ de force centrale newtonien est défini par

(5.11)

$$\vec{F}(r) = \frac{k}{r^2} \vec{u}_r$$

$$E_p(r) = \frac{k}{r}$$

#### Théorème 36.1 : Loi des aires

Une force centrale présente un moment nul, donc le moment cinétique d'un objet soumis exclusivement à une force centrale est constant d'après le Théorème du Moment Cinétique (TMC) (théorème 42.3 page 41).

La trajectoire est alors plane et vérifie :

(5.12a)

$$r^2\dot{\theta} = \frac{|\vec{\sigma}_O|}{m} = C$$

D'où on déduit, en définissant  $\mathcal{V}$  comme étant la vitesse aréolaire d'un point de masse m:

(5.12b)

$$\mathcal{V} = \frac{\sigma_O}{2m} = \frac{C}{2}$$

**Preuve 36.1.1** Les forces centrales ont un moment nul. Donc, d'après le TMC:

$$\frac{\mathrm{d}\vec{\sigma}_O}{\mathrm{d}t} = 0$$

Donc  $\overrightarrow{\sigma}_O = \overrightarrow{constante}$ . Or, par définition du moment cinétique (cf. équation (6.6) page 40):

$$\vec{\sigma}_O = m\overrightarrow{OM} \wedge \vec{v}$$

$$= mr\vec{u}_r \wedge (\dot{r}\vec{u}_r + r\dot{\theta}\vec{u}_r)$$

$$= mr^2\dot{\theta}\vec{u}_z$$

#### Théorème 36.2 : Lois de Kepler

Les trois lois de Kepler ont été définies expérimentalement vers la fin du XVIe siècle :

- Les planètes décrivent des trajectoires elliptiques dont l'un des foyers est le soleil
- Pendant un même intervalle de temps t, l'aire balayée par la trajectoire d'une planète est constante (loi des aires)
- La période T de révolution d'une planète est liée au demi grand axe a de sa trajectoire elliptique :

(5.13) 
$$\frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{\mathcal{G} \, m_{\text{Soleil}}}$$

## 5.5 Dynamique en référentiel non galiléen

#### Définition 37: Référentiel galiléen

On dit qu'un référentiel  $\mathcal{R}$  est galiléen si les intéractions physiques suffisent à justifier les mouvements

(Attention) Cette définition limite la caractérisation d'un référentiel galiléen à la précision de nos expérimentations

#### Définition 38 : Mouvement relatif de deux référentiels

Le mouvement d'un référentiel  $\mathcal{R}'$  relativement à un autre référentiel  $\mathcal{R}$  est caractérisé par une vitesse de translation  $(\overrightarrow{v}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}})$  et une vitesse angulaire de rotation  $(\overrightarrow{\omega}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}})$ .

#### Théorème 38.1: Dérivation d'un vecteur dans deux référentiels

Si  $\vec{\omega}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}}$  est le vecteur rotation de  $\mathcal{R}$  relativement à  $\mathcal{R}$ , alors la dérivée temporelle d'un vecteur  $\vec{x}$  est

(5.14) 
$$\frac{d\vec{x}}{dt}\Big|_{\mathcal{R}} = \frac{d\vec{x}}{dt}\Big|_{\mathcal{R}'} + \vec{\omega}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}} \wedge \vec{x}$$

#### 5.5.1 Loi de composition des vitesses

#### Théorème 38.2 : Composition des vitesses

La vitesse d'un point M s'exprime, dans un référentiel non galiléen  $\mathcal{R}$  en mouvement relativement à un autre référentiel  $\mathcal{R}'$  galiléen, par :

(5.15) 
$$\overrightarrow{v}(M)_{\mathcal{R}} = \underbrace{\overrightarrow{v}(M)_{/\mathcal{R}'}}_{\text{vitesse de M dans }\mathcal{R}'} + \underbrace{\overrightarrow{v}(O')_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}}}_{\text{vitesse de }\mathcal{R}' \text{ dans }\mathcal{R}} + \underbrace{\overrightarrow{\omega}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}} \wedge \overrightarrow{OM}}_{\text{rotation de }\mathcal{R}' \text{ dans }\mathcal{R}}$$

#### 5.5.2 Loi de composition des accélérations

#### Théorème 38.3 : Composition des accélérations

L'accélération d'un point M s'exprime, dans un référentiel non galiléen  $\mathcal{R}'$  en mouvement relativement à un autre référentiel  $\mathcal{R}$  galiléen, par :

$$\overrightarrow{a}(M)_{\mathcal{R}} = \overrightarrow{a}(M)_{\mathcal{R}'} + \underbrace{\overrightarrow{a}(O')_{\mathcal{R}} + \frac{\mathrm{d}\overrightarrow{\omega}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}}}{\mathrm{d}t} \Big|_{\mathcal{R}} \wedge \overrightarrow{O'M} + \overrightarrow{\omega}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}} \wedge \left[\overrightarrow{\omega}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}} \wedge \overrightarrow{O'M}\right]}_{\text{Accélération de Coriolis}}$$

$$+ \underbrace{2\overrightarrow{\omega}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}} \wedge \overrightarrow{v}(M)_{\mathcal{R}'}}_{\text{Accélération de Coriolis}}$$

#### 5.5.3 Forces d'inerties

(5.16)

Les forces d'inerties varient suivant le référentiel. On en distingue 4 :

Force d'inertie de translation 
$$\overrightarrow{F}_{ ext{inertie}}^{ ext{translation}} = -m \overrightarrow{a}(O)_{\mathcal{R}}$$

Force d'inertie centrifuge  $\overrightarrow{F}_{ ext{inertie}}^{ ext{centrifuge}} = m \, \omega_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}}^2 \, r \, \overrightarrow{u}_r$ 

Force d'inertie de rotation différentielle  $\overrightarrow{F}_{ ext{inertie}}^{ ext{différentielle}} = -m \, \frac{\mathrm{d} \overrightarrow{\omega}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}}}{\mathrm{d} t} \wedge \overrightarrow{OM}$ 

Force d'inertie complémentaire de Coriolis  $\overrightarrow{F}_{ ext{inertie}}^{ ext{coriolis}} = -2m \overrightarrow{\omega}_{\mathcal{R}'/\mathcal{R}} \wedge \overrightarrow{v}(M)_{\mathcal{R}}$ 

Remarque: La force d'inertie de rotation différentielle est maintenant hors-programme, car on ne se place que dans des cas où la rotation est uniforme.

#### Frottement solide

#### Théorème 38.4 : Lois du frottement solide

Les lois de Coulomb définissent la composante tangentielle  $\vec{T}$  en fonction du frottement solide et de la composante normale  $\vec{N}$ :

(5.17) 
$$\begin{cases} \text{Statique} & \overrightarrow{T}_0 \leq \underbrace{f_0} \times \overrightarrow{N} \\ \text{coefficient de frottement statique} \end{cases}$$

$$\text{Dynamique} \quad \overrightarrow{T} \stackrel{RSG}{=} \underbrace{f} \times \overrightarrow{N}$$

$$\text{coefficient de frottement dynamique}$$

# Chapitre 6

# Mécanique du solide

#### 6.1 Préambule

#### Dérivée d'un vecteur 6.1.1

Ce problème est courant quand on a les vecteurs  $\overrightarrow{u_r}$  et  $\overrightarrow{u_{\theta}}$  à dériver. Il suffit de les décomposer selon la base  $\overrightarrow{u_x}, \overrightarrow{u_y}$  en utilisant les fonctions cosinus et sinus. On obtient

 $\begin{cases} \frac{\mathrm{d}(\overrightarrow{u_r})}{\mathrm{d}\theta} = \overrightarrow{u_\theta} \\ \frac{\mathrm{d}(\overrightarrow{u_\theta})}{\mathrm{d}\theta} = -\overrightarrow{u_r} \end{cases}$ D'où, en utilisant que  $\frac{\mathrm{d}(\overrightarrow{u})}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}(\overrightarrow{u})}{\mathrm{d}\theta} \frac{\mathrm{d}\theta}{\mathrm{d}t}, \text{ le résultat } \overrightarrow{u} = \dot{\theta} \frac{\mathrm{d}\overrightarrow{u}}{\mathrm{d}t}$ (6.1)

#### 6.1.2Dérivée en coordonnées polaires

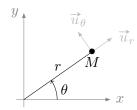


Figure 6.1 – Coordonées polaires

#### Théorème 38.5 : Vitesse et accélération en coordonées polaires

Soit  $\overrightarrow{OM} = r\overrightarrow{u}_r$ , comme représenté sur la figure 6.1.

 $\vec{v} = \dot{r}\vec{u}_r + r\dot{\theta}\vec{u}_{\theta} \qquad \qquad \vec{a} = \left(\ddot{r} - r\dot{\theta}^2\right)\vec{u}_r + \left(2\dot{r}\dot{\theta} + r\ddot{\theta}\right)\vec{u}_{\theta}$ (6.2)

Preuve 38.5.1 Il suffit de dériver  $\overrightarrow{OM}$ :

$$\vec{v} = \dot{r}\vec{u}_r + r\frac{\mathrm{d}\vec{u}_r}{\mathrm{d}t}$$

$$= \dot{r}\vec{u}_r + r\frac{\mathrm{d}\theta}{\mathrm{d}t}\frac{\vec{u}_r}{\mathrm{d}\theta}$$

$$\vec{v} = \dot{r}\vec{u}_r + r\dot{\theta}\vec{u}_{\theta}$$

$$\vec{a} = \frac{\mathrm{d}\vec{v}}{\mathrm{d}t}$$

$$= \ddot{r}\vec{u}_r + \dot{r}\frac{\mathrm{d}\vec{u}_r}{\mathrm{d}t} + \left(\dot{r}\dot{\theta} + r\ddot{\theta}\right)\vec{u}_{\theta} + r\dot{\theta}\frac{\mathrm{d}\vec{u}_{\theta}}{\mathrm{d}t}$$

$$\vec{a} = \left(\ddot{r} - r\dot{\theta}^2\right)\vec{u}_r + \left(2\dot{r}\dot{\theta} + r\ddot{\theta}\right)\vec{u}_{\theta}$$

#### Théorème 38.6: Relation de VARIGNON

Un moyen mnémotechnique de s'en souvenir : la formule de « Babar »

$$(\mathbf{6.3}) \qquad \overrightarrow{\mathcal{M}_{\mathbf{B}}} = \overrightarrow{\mathcal{M}_{\mathbf{A}}} + \overrightarrow{\mathbf{B}}\overrightarrow{\mathbf{A}} \wedge \overrightarrow{\mathbf{R}}$$

Rappel : La quantité de mouvement  $\vec{P} = m\vec{v}$  se conserve. Cette idée est souvent utile en mécanique.

#### 6.2 **Définitions**

#### Définition 39 : Moment $\overrightarrow{\mathcal{M}}$ d'une force

On définit le moment  $\overrightarrow{\mathcal{M}}$  (équivalent couple  $\overrightarrow{\Gamma}$ ) d'une force  $\overrightarrow{F}$  appliquée en un point M sur un levier de centre O:

 $\overrightarrow{\mathcal{M}}_{\mathrm{Moment}} = \overrightarrow{\Gamma}_{\mathrm{Couple}} = \overrightarrow{OM} \wedge \overrightarrow{F}$ (6.4)

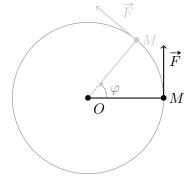


FIGURE 6.2 – Moment d'une force

#### Définition 40 : Torseur cinétique

(6.5) C'est un torseur tout simple 
$$[\vec{\sigma}, \vec{p}]$$
 
$$\vec{\sigma}(B) = \vec{\sigma}(A) + \overrightarrow{BA} \wedge \vec{p} \qquad \text{d'où} \qquad \vec{\sigma}(B) = \vec{\sigma}(A) + \overrightarrow{BA} \wedge m\vec{v}$$

**Rappel**: La vitesse de rotation  $\omega$  permet de déterminer la vitesse  $\overrightarrow{v}$ . Pour un solide en rotation autour d'un axe  $\Delta$ :

D'après Varignon, on a  $\overrightarrow{v}(M) = 0 + \overrightarrow{\omega}(\Sigma) \wedge \overrightarrow{OM}$ 

D'où  $\overrightarrow{\omega}(\Sigma) \ = \ \frac{\mathrm{d}\varphi}{\mathrm{d}t}\overrightarrow{u}_{\Delta}$ 

Dans le mouvement précédent  $v(M) = \omega \cdot OM_{rayon}$ 

## Définition 41 : Moment cinétique $\vec{\sigma}_O$ –

Le moment cinétique caractérise le mouvement de rotation d'un point par rapport à un autre. Il suffit de prendre la relation de notre torseur précédent, appliqué en O sans mouvement :

 $\overrightarrow{\sigma}_0 = m\overrightarrow{OM} \wedge \overrightarrow{v}$ 

(6.6)

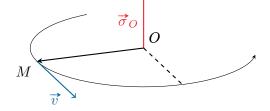


FIGURE 6.3 – Moment cinétique

# 6.3 Théorèmes de Koënig

#### Théorème 41.1 : 1<sup>e</sup> théorème de Koënig

C'est le torseur cinétique appliquée en A par rapport à G le centre du référentiel barycentrique :

(6.7)  $\overrightarrow{\sigma}(A) = \overrightarrow{\sigma}_{Br} + \overrightarrow{AG} \wedge \overrightarrow{M}\overrightarrow{v}(G)$ Moment cinétique du référentiel barveentrique

#### Théorème 41.2 : 2e théorème de Koënig

Une application du premier théorème à l'énergie cinétique :

(6.8)  $E_{c,R} = E_{c,Br} + \frac{1}{2}M(\vec{v}(G))^2$ 

## 6.4 Moment d'inertie

Le moment d'inertie d'un solide caractérise la répartition de la masse dans un solide.

#### Définition 42: Moment d'inertie

Le moment d'inertie d'un solide  $\Sigma$  par rapport à un axe  $\Delta$  est :

(6.9) 
$$J_{\Delta} = \iiint_{P \in \Sigma} d(P, \Delta)^2 dm = \iiint_{P \in \Sigma} d(P, \Delta)^2 \rho dV_P$$

Où  $d(x, \Delta)^2$  est la distance à l'axe  $\Delta$  d'un volume élémentaire dV de masse volumique  $\rho$  dans le solide  $\Sigma$ .

#### Théorème 42.1

On relie la vitesse de rotation d'un axe  $\Delta$  du solide à  $J_\Delta$  par

$$(6.10) \qquad \overrightarrow{\sigma} = J_{\underline{\Delta}} \cdot \omega \overrightarrow{u}_{\underline{\Delta}}$$

et on peut alors calculer l'énergie cinétique :



$$(6.11) E_c = \frac{1}{2} J_{\Delta} \cdot \omega^2$$

(6.12)

# 6.5 Théorèmes de dynamique

Ce sont les 3 théorèmes les plus importants.

#### Théorème 42.2 : Théorème de la Résultante Cinétique (TRC)

C'est en réalité le Principe Fondamental de la Dynamique (PFD) qu'on voit en terminale et en première, mais la version originale avec la quantité de mouvement.

$$\frac{\overrightarrow{dP_{R_g}}}{\overrightarrow{dt}} = \overrightarrow{F_{\rm ext}} \text{ est \'equivalent \`a } \sum \overrightarrow{F} = m \overrightarrow{a}$$

#### Théorème 42.3 : Théorème du Moment Cinétique (TMC)

Pour un couple  $\Gamma_{\rm ext}(A)$  issu des forces extérieures appliquées en A et un moment cinétique  $\vec{\sigma}(A)$  appliqué en un point A, on a :

(6.13a) 
$$\frac{d\vec{\sigma}(A)}{dt} = \sum \vec{\Gamma}_{\text{ext}}(A)$$

Qu'on peut aussi écrire :

(6.13b) 
$$\frac{d\overrightarrow{\sigma}(A)}{dt} = \sum \overrightarrow{\mathcal{M}}_{\rm ext}(A)$$
 C'est un équivalent du PFD, mais qui prend en compte la rotation, c'est à dire le

moment cinétique. Pour les définitions du moment d'une force et du moment cinétique, on se réfèrera à la formule (6.6). On est souvent amené à utiliser cette équation en conjonction avec l'équation (6.10) du moment d'inertie.

#### Théorème 42.4 : Théorème de la puissance cinétique

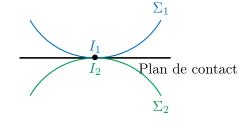
(6.14)

$$\frac{\mathrm{d}E_c}{\mathrm{d}t} = \sum_i P_i$$

Puissances des forces qui travaillent

#### 6.6 Solides en contact

On définit la vitesse de glissement instantané entre deux solides  $\Sigma_1$  et  $\Sigma_2$  par :



(6.15)

$$\overrightarrow{v}_{ ext{glissement}} = \overrightarrow{v}(I_1) - \overrightarrow{v}(I_2)$$

#### Définition 43 : Roulement sans glissement

Deux conditions:

- $\overrightarrow{v}_{
  m glissement}=0$   $\overrightarrow{\omega}_{/\Sigma_2}(\Sigma_1)$  est parallèle au **plan de contact**

#### Théorème 43.1 : Lois du frottement solide

Les lois de Coulomb définissent la composante tangentielle  $\overrightarrow{T}$  en fonction du frottement solide et de la composante normale  $\vec{N}$ :

(6.16)

Statique 
$$\overrightarrow{T}_0 = \underbrace{f_0}_{\text{coefficient de frottement statique}} \times \overrightarrow{N}$$

Dynamique  $\overrightarrow{T}$   $\geq \underbrace{f}_{\text{coefficient de frottement textbf dynamique}} \times \overrightarrow{N}$ 

# Chapitre 7

# Optique

## 7.1 Optique géométrique

#### Méthode

## Formules de conjugaison

Miroir 
$$\frac{1}{\overline{SA'}} + \frac{1}{\overline{SA}} = \frac{2}{\overline{SC}}$$
$$\frac{1}{\overline{CA'}} + \frac{1}{\overline{CA}} = \frac{2}{\overline{CS}}$$
Lentille 
$$\frac{1}{\overline{OA'}} - \frac{1}{\overline{OA}} = \frac{1}{\overline{OF'}}$$

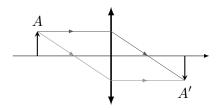
# **Techniques**

- Les dessins miroirs peuvent être « développés » pour obtenir la représentation d'une lentille
- Règles de construction pour les dioptres et les miroirs
  - Un rayon passant par le centre n'est pas dévié
  - Un rayon incident parallèle à l'axe passe, après son passage par le système optique, par le foxer image
  - Un rayon passant par le foyer objet ressort parallèle à l'axe optique
  - Deux rayons parallèles à l'axe se croisent au foyer image
  - Deux rayons se croisants au foyer objet ressortent parralèles du système optique
- Ne pas oublier le principe de retour inverse de la lumière

#### 7.1.1 Stigmatisme et aplanétisme

#### Définition 44: Système stigmatique

Un système optique est dit rigoureusement stigmatique pour le coupe de points (A; A')si tous les rayons issus de A passent par A' après avoir été déviés par le système. Si A' est une tâche assez petite au lieu d'un point, on parle de stigmatisme approché



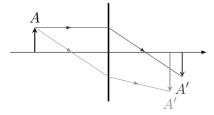
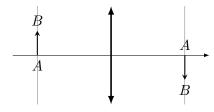


Figure 7.1 – Système rigoureusement stigmatique

FIGURE 7.2 – Système non stigmatique

#### Définition 45 : Système aplanétique -

Soit (S) un système optique. Soient A et A' deux points de l'axe optique conjugués par (S)et soit B un point du plan transverse de A,. Le système est dit aplanétique pour A si B', le conjugué de B par (S), est dans le plan transverse de A'.



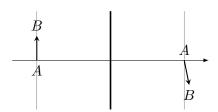


Figure 7.3 – Système rigoureusement Figure 7.4 – Système non aplanétique aplanétique

#### Définition 46: Conditions de Gauss

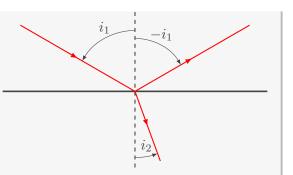
Les conditions de Gauss permettent de vérifier l'aplanétisme et le stigmatisme approchés :

- Les rayons lumineux font un angle petit avec l'axe du système On parle de rayons paraxiaux
- Les rayons lumineux rencontres les dioptres ou les miroirs au voisinage de leur sommet
- L'angle d'incidence des rayons sur les dioptres ou les miroirs est petit

#### 7.1.2Réflexion et réfraction

#### Théorème 46.1 : Loi de DESCARTES

La loi de DESCARTES stipule que l'angle de réflexion est le même que l'angle d'incidence. De plus, la loi permet de calculer l'angle du rayon réfracté:



(7.1)

 $n_1 \sin i_1 = n_2 \sin i_2$ 

# 7.2 Optique ondulatoire

#### Méthode

#### **Définitions**

# Propriétés

$$s(M,t) = \operatorname{Re}\left(\underline{s(M,t)}\right) \qquad \qquad \varphi(M) = \operatorname{arg}\left(\underline{a(M)}\right)$$

$$A(M) = \left|\underline{a(M)}\right| = \left|\underline{s(M,t)}\right| \qquad \mathcal{E} = \frac{1}{2}K \left|\underline{a(M)}\right|^2 = \frac{1}{2}K \left|\underline{s(M,t)}\right|^2$$

#### 7.2.1 Modèle scalaire des ondes lumineuses

## Définition 47 : Onde Électromagnétique (OEM)

Une OEM est le couple  $(\vec{E}, \vec{B})$ . C'est l'oscillation couplée du champ électrique  $\vec{E}$  et du champ magnétique  $\vec{B}$ .

#### Définition 48: Vibration lumineuse

Le modèle ondulatoire de la lumière étant plus vieux que les OEMs, la vibration lumineuse s(M,t) est une composante quelconque du champ électromagnétique. C'est-à-dire que  $s(M,t)=\overrightarrow{E}$  ou  $\overrightarrow{B}$ .

#### Théorème 48.1: Superposition

On admet que la vibration lumineuse en un point M à l'instant t est la somme des toutes les vibrations lumineuses en ce point :

(7.2) 
$$s(M,t) = \sum_{i} s_i(M,t)$$

#### Chemin optique

**(7.3)** 

#### Définition 49 : Chemin optique

Soit un rayon lumineux passant par les points M et N en un temps  $t_{MN}$ . Le chemin optique (MN) parcouru par la lumière est :

(7.3) 
$$(MN) = c \cdot t_{MN}$$
 En milieu homogène où l'onde se déplace à une vitesse  $v$ , si  $MN$  est la distance parcourue, on a  $t_{MN} = \frac{MN}{v}$ .

## Théorème 49.1 : Déphasage dû à la propagation

Soient deux point M et N de chemin optique (MN). Le **retard de phase** en N par rapport à la phase au point M est :

(7.4) 
$$\varphi(N) = \varphi(M) + \frac{2\pi}{\lambda_0}(MN) = \varphi(M) + \frac{\omega}{c}(MN)$$

**Preuve 49.1.1** Le retard en temps accumulé en N est de  $t_{MN}$ . Donc :

$$s(N,t) = \underbrace{s(M,t-t_{MN})}_{\textit{Vibration en }M,\,t_{MN} \textit{ secondes plus tot}}$$

Donc:

$$A(N)\cos(\omega t - \varphi(N)) = A(M)\cos(\omega(t - t_{MN}) - \varphi(M))$$

Ce qui implique :

$$-\varphi\left(N\right) = -\omega t_{MN} - \varphi\left(M\right)$$

Or par définition de (7.3) :  $t_{MN} = \frac{(MN)}{c}$ , d'où :

$$\varphi(N) = \varphi(M) + \frac{\omega}{c}(MN)$$
$$= \varphi(M) + \frac{2\pi}{\lambda_0}(MN)$$

Avec  $\lambda_0 = cT = c\frac{2\pi}{\omega}$  la longueur d'onde dans le vide.

#### Théorème 49.2 : Réflexion métallique

La lumière subit un déphasage de  $\pi$  lors de sa réflexion dans un matériau. Le chemin optique se voit modifié de  $\frac{\lambda_0}{2}$ :

(7.5a) 
$$\varphi$$
 (Avant réflexion) =  $\varphi$  (Après réflexion) +  $\pi$ 

(7.5b) 
$$\varphi \text{ (Avant r\'eflexion)} = \varphi \text{ (Après r\'eflexion)} + \frac{\lambda_0}{2}$$

#### Trains d'onde

Le modèle de train d'onde considère une onde lumineuse comme un ensemble de trains d'ondes émis aléatoirement. Il y a donc, pour chaque train d'onde, un temps et une longueur « de cohérence » pendant lequel un autre train d'onde peut interférer.

#### Théorème 49.3 : Temps de cohérence

Les atomes émettent la lumière par trains d'ondes de durée limitée  $\tau_c$  telle que :

$$(7.6) \Delta \nu \sim \frac{1}{\tau_c}$$

La durée moyenne des trains d'ondes est appelée temps de cohérence.

### Définition 50 : Longueure de cohérence

La longueur de cohérence  $l_c$  est la distance que parcourt la lumière dans le vide pendant  $\tau_c$ :  $l_c = c \ \tau_c$   $l_c$  représente la longueur moyenne d'un train d'onde.

$$(7.7) l_c = c \ \tau_c$$

#### Éclairement et intensité

Les récepteurs de lumière (comme l'œil et les capteurs CCD) sont sensibles à une valeur moyenne de la puissance lumineuse qu'ils reçoivent. Il convient alors de définir l'éclairement pour décrire ce que l'on voit.

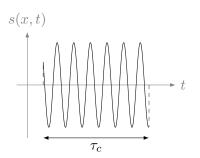
#### Définition 51 : Éclairement —

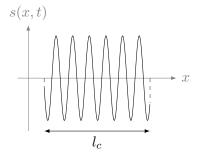
Les capteurs photo-sensibles ayant un taux de rafraîchissement lent relativement à la vitesse de la lumière et à sa pulsation  $\omega$ , ils font une moyenne sur une période de la vibration reçue. C'est alors qu'on définit l'éclairement :

(7.8) 
$$\mathcal{E} = K\langle s(M,t)^2 \rangle$$

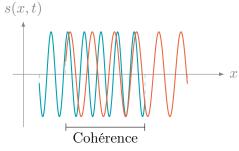
#### Superposition d'ondes lumineuses

Lumière monochromatique





- (a) Train d'onde dans le temps
- (b) Train d'onde dans l'espace



(c) Trains d'onde cohérents

Figure 7.5 – Trains d'onde dans le temps et dans l'espace

#### Définition 52: Lumière monochromatique

La lumière monochromatique est la forme la plus idéale de vibration. Elle est « purement » sinusoïdale :

(7.9) 
$$s(M,t) = A(M)\cos(\omega t - \varphi(M))$$

Cette vibration présente une périodicité temporelle et une périodicité spatiale :

• Périodicité temporelle : caractérisée par la période T, la fréquence  $\nu=\frac{1}{T}$ , et la pulsation  $\omega$ 

$$\boldsymbol{\omega} = \frac{2\pi}{T}$$

• Périodicité spatiale : caractérisée par la longueur d'onde  $\lambda$  (période spatiale), le nombre d'onde  $\sigma = \frac{1}{\lambda}$  (fréquence spatiale), et le module d'onde (pulsation spatiale) k:

$$k = \frac{2\pi}{\lambda}$$

On les relie avec la vitesse de propagation : Pour la lumière dans le vide :

$$\lambda_0 = cT$$

#### Interférences

Prenons deux sources  $S_1$  et  $S_2$ , de vibrations respectives  $s_1(M,t) = A_1(M)\cos(\omega_1 t - \varphi_1(M))$  et  $s_2(M,t) = A_2(M)\cos(\omega_2 t - \varphi_2(M))$ .

#### Théorème 52.1 : Formule de Fresnel

Pour le système ainsi définit, l'éclairement résultant d'interférences est donné par la **formule de Fresnel** :

$$s(M,t) = s_1(M,t) + s_2(M,t)$$

$$\mathcal{E} = \mathcal{E}_1 + \mathcal{E}_2 + 2\sqrt{\mathcal{E}_1\mathcal{E}_2}\cos(\varphi_2(M) - \varphi_1(M))$$
Nul si  $\omega_1 \neq \omega_2$ 

Ainsi, le terme d'interférence  $2\sqrt{\mathcal{E}_1\mathcal{E}_2}\cos\left(\varphi_2\left(M\right)-\varphi_1\left(M\right)\right)$  n'est valable que si :

- Les ondes 1 et 2 doivent être de même pulsation (i.e  $\omega_1 = \omega_2$ )
- Les sources  $S_1$  et  $S_2$  doivent être cohérentes
- Le déphasage ne doit pas dépasser la longueur de cohérence  $l_c$
- Le déphasage doit être quasiment constant sur une durée du temps de réponse du détecteur utilisé

**Preuve 52.1.1** On exprime l'éclairement total en M,  $\mathcal{E}(M)$ :

$$\mathcal{E}(M) = K \langle \left( s_1(M, t) + s_2(M, t) \right)^2 \rangle$$

$$= K \langle (s_1(M, t))^2 \rangle + K \langle (s_2(M, t))^2 \rangle + 2K \langle s_1(M, t) s_2(M, t) \rangle$$

$$= \mathcal{E}_1(M) + \mathcal{E}_2(M) + 2K \langle s_1(M, t) s_2(M, t) \rangle$$

Étudions ce deuxième terme  $\mathcal{E}_{12}(M) = 2K\langle s_1(M,t)s_2(M,t)\rangle$ :

$$\mathcal{E}_{12}(M) = 2KA_1(M)A_2(M)\langle\cos(\omega_1 t - \varphi_1(M))\cos(\omega_2 t - \varphi_2(M))\rangle$$

D'après la formule de trigonométrie (12.3) page 90 ( $\cos a \cos b = \frac{1}{2} (\cos(a+b) + \cos(a-b))$ ):

$$\mathcal{E}_{12}(M) = \frac{1}{2} \times 2KA_1(M)A_2(M) \left( \left\langle \cos\left((\omega_1 + \omega_2)t - \varphi_1(M) - \varphi_2(M)\right) \right\rangle + \left\langle \cos\left((\omega_1 - \omega_2)t - \varphi_1(M) + \varphi_2(M)\right) \right\rangle \right)$$

La valeur moyenne d'un cosinus étant nulle, on sait de plus que :  $\langle \cos((\omega_1 + \omega_2)t - \varphi_1(M) - \varphi_2(M)) \rangle = 0 \ car \ \omega_1 + \omega_2 \neq 0, \ et \ que \ \langle \cos((\omega_1 - \omega_2)t - \varphi_1(M) + \varphi_2(M)) \rangle \neq 0 \Leftrightarrow \omega_1 - \omega_2 = 0.$ 

Si on considère que  $\omega_1 - \omega_2 = 0$ , alors le deuxième terme  $\mathcal{E}_{12}(M)$  devient :

$$\begin{split} \mathcal{E}_{12}(M) &= KA_{1}\left(M\right)A_{2}\left(M\right)\left\langle\cos\left(\varphi_{2}\left(M\right) - \varphi_{1}\left(M\right)\right)\right\rangle \\ &= 2\sqrt{\frac{K}{2}}A_{1}\left(M\right)^{2}\sqrt{\frac{K}{2}}A_{2}\left(M\right)^{2}\left\langle\cos\left(\varphi_{2}\left(M\right) - \varphi_{1}\left(M\right)\right)\right\rangle \\ &= 2\sqrt{\mathcal{E}_{1}(M)}\;\mathcal{E}_{2}(M)\left\langle\cos\left(\varphi_{2}\left(M\right) - \varphi_{1}\left(M\right)\right)\right\rangle \end{split}$$

Comme précédemment,  $\langle \cos \left( \varphi_2 \left( M \right) - \varphi_1 \left( M \right) \right) \rangle \neq 0 \Leftrightarrow \varphi_2 \left( M \right) - \varphi_1 \left( M \right)$  est constant.

Alors, 
$$\langle \cos (\varphi_2(M) - \varphi_1(M)) \rangle = \cos (\varphi_2(M) - \varphi_1(M))$$

Remarque: en complexe, ça va beaucoup plus vite.

#### Contraste

#### Définition 53 : Contraste, visibilité —

Sur une figure d'interférence, on appelle contraste ou visibilité le rapport :

$$C = \frac{I_{\text{max}} - I_{\text{min}}}{I_{\text{max}} + I_{\text{min}}}$$

(7.12)

## Théorème 53.1

Le contraste est maximal lorsque  $I_1 = I_2$  dans la formule de Fresnel (7.11)

#### 7.2.3 Trous d'Young

Étudions le dispositif suivant : deux fentes  $(F_1)$  et  $(F_2)$  sont éclairées par une source S à l'infini formant un angle  $\alpha_0$  avec l'origine.

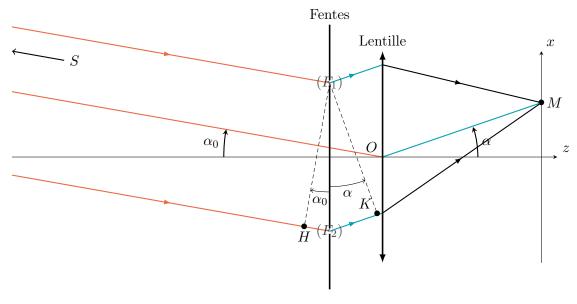


FIGURE 7.6 – Dispositif des trous de Young

Quelques remarques : Puisque M est dans le plan transversal du foyer de la lentille, on sait que les rayons bleus sont parallèles avant de passer par la lentille.

De plus, la présence de la lentille F' impose que l'on soit dans les conditions de Gauss pour l'angle  $\alpha$  (cf. définition 46 page 44 pour les conditions de Gauss). Ainsi, on peut écrire l'approximation

$$\alpha \approx \tan \alpha = \frac{x}{f'}$$

avec f' la distance focale de la lentille F'.

Pour nous aider dans les calculs, on note H et K les projetés orthogonaux de  $(F_1)$ . Calculons la différence de marche  $\delta(M)$ :

$$\delta(M) = (SF_2M) - (SF_1M)$$
  
=  $(SH) + (HF_2) + (F_2K) + (KM) - ((SF_1) + (F_1M))$ 

Les chemins optiques en couleur se soustraient. Il nous reste :

$$\delta(M) = (HF_2) + (F_2K)$$

(ATTENTION) Il ne faut pas omettre de préciser pourquoi (KM) et  $(F_1M)$  sont identiques.

> En effet : H et  $(F_1)$  sont dans le même plan d'onde car ils viennent directement de Squi est à l'infini et qui émet une onde plane. Mais le plan contenant K et  $(F_1)$  n'est pas a priori un plan d'onde du fait que les ondes issues des fentes ne sont plus planes. Pour raisonner, on dira que l'onde issue de M est sphérique, donc après passage par la lentille, elle devient plane. Ainsi,  $(F_1)$  et K sont bien sur le même plan d'onde.

> Maintenant, en remarquant qu'on peut reporter les angles  $\alpha$  et  $\alpha_0$  (cf. le schéma), les calculs de  $(HF_2)$  et  $(F_2K)$  se font facilement :

$$(HF_2) = n_{\text{air}} HF_2$$

$$= n_{\text{air}} a(-\sin \alpha_0)$$

$$= -n_{\text{air}} a \sin \alpha_0$$

$$\approx -n_{\text{air}} a \alpha_0$$

De même:

$$(F_2K) = n_{\text{air}} a \sin \alpha$$
  
 $\approx n_{\text{air}} a \alpha$   
 $(F_2K) \approx n_{\text{air}} a \frac{x}{f'}$ 

On obtient donc le résultat :

(7.13a) 
$$\delta(M) \approx n_{\text{air}} a \left(\frac{x}{f'} - \alpha_0\right)$$
(7.13b) 
$$i = \frac{\lambda_0 f'}{n_{\text{air}} a}$$

Pour décrire au mieux ce que l'on observe, on définit l'ordre d'interférence.

#### Définition 54: Ordre d'interférence

(7.14) L'ordre d'interférence 
$$p(M)$$
 est défini par : 
$$p(M) = \frac{\Delta \varphi(M)}{2\pi} = \frac{\delta(M)}{\lambda}$$

Théorème 54.1

Plus l'ordre d'interférence p est proche d'un entier  $m \in \mathbb{Z}$ , plus l'interférence est constructive, et plus il y a d'intensité lumineuse. À l'inverse, l'interférence est destructive en  $m+\frac{1}{2}$ .

7.2.4 Interféromètre de MICHELSON

L'interféromètre de MICHELSON est un exemple de dispositif interférométrique à division d'amplitude.

Configuration en lame d'air

Définition 55: Lame d'air

Dans le dispositif de MICHELSON, lorsque les miroirs  $M_1$  et  $M_2$  sont perpendiculaires, on dit que le dispositif est configuré en lame d'air.

 $M_1'$ , le symmétrique de  $M_1$  (cf. figure 7.7), est alors à une distance e de  $M_2$  et forme une « lame d'air ».

Théorème 55.1

Pour un interféromètre de MICHELSON réglé en **lame d'air**, en utilisant les notations de la figure 7.7 page 53, on démontre les formules suivantes :

• Différence de marche :

 $\delta(M) = 2ne\cos i$ 

• Déphasage :

(7.15b)  $\Delta \varphi(M) = \frac{4\pi ne \cos i}{\lambda_0}$ 

• Ordre d'interférences :

 $(7.15c) p(M) = \frac{2ne\cos i}{\lambda_0}$ 

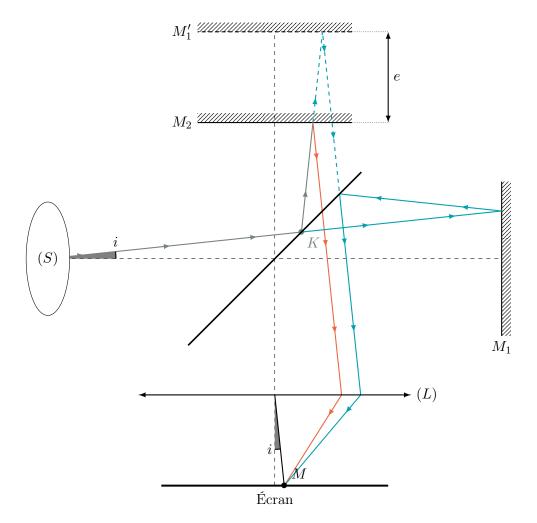


FIGURE 7.7 – Interféromètre de MICHELSON en lame d'air

#### Configuration en coin d'air

#### Définition 56 : Configuration en coin d'air

Dans le dispositif de MICHELSON, lorsque les miroirs  $M_1$  et  $M_2$  ne sont pas perpendiculaires, on dit que le dispositif est configuré en coin d'air.

 $M_1'$ , le symmétrique de  $M_1$  (cf. figure 7.8), est alors incliné d'un angle  $\alpha$  par rapport à  $M_2$  et forme un « coin d'air ».

#### Théorème 56.1

Pour un interféromètre de MICHELSON réglé en **coin d'air**, on démontre les formules suivantes :

• Différence de marche :

$$\delta(M) = 2ne$$

• Déphasage :

(7.16b) 
$$\Delta \varphi(M) = \frac{4\pi ne}{\lambda_0}$$

• Ordre d'interférences :

$$(7.16c) p(M) = \frac{2ne}{\lambda_0}$$

Ce théorème est admis.

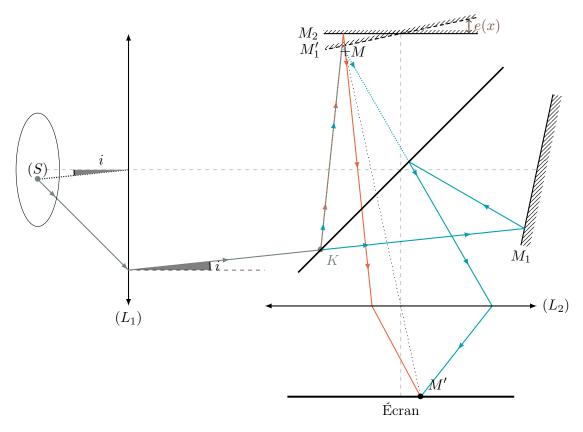


FIGURE 7.8 – Interféromètre de MICHELSON en coin d'air. La lentille  $(L_1)$  permet d'obtenir une source étendue à l'infinie. La lentille  $(L_2)$  conjugue M à M'.

#### Théorème 56.2

Si on note x l'abscisse de la réflexion sur le miroir, et  $\alpha$  l'inclinaison du miroir, alors e(M) est donné par :

$$(7.17) e(M) = |\alpha x|$$

#### 7.2.5 Diffraction

#### Théorème 56.3 : Ouverture d'un faisceau

On trouve expérimentalement que l'angle  $\theta_m$  d'ouverture d'un faisceau projeté sur un trou de diamètre D vérifie :

$$\sin \theta_m = 1,22 \frac{\lambda_0}{D}$$

#### Définition 57: Principe d'HUYGENS-FRESNEL -

Tout point P d'une surface  $\Pi$  issu d'une même source  $\mathcal S$  agit comme une source secondaire d'amplitude proportionnelle à celle de la source.

La vibration lumineuse en un point donné est la somme des vibrations émises par l'ensemble des sources secondaires.

(7.19) 
$$\underline{a(M)} = \mathscr{C}_0 \iint\limits_{P \in \Pi} \frac{\underline{a(P)}}{\overline{PM}} e^{i \overline{k_0 PM}}$$

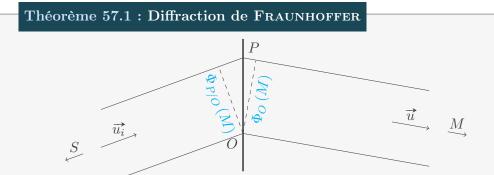


FIGURE 7.9 – Objet diffractant

(7.20) 
$$\Phi_{P/O}(M) = -\frac{2\pi}{\lambda_0} (\vec{u} - \vec{u}_i) \cdot \overrightarrow{OP} + \underbrace{\arg(\underline{t}(p))}_{\text{Si l'objet est quelconque}}$$

En remaniant l'équation (7.19) d'Huygens-Fresnel avec cette nouvelle phase :

$$\underline{a\left(M\right)} = \frac{\mathscr{C}_{0}}{OM} A\left(P\right) e^{i\Phi_{O}\left(M\right)} \iint \underline{t(P)} e^{-i\frac{2\pi}{\lambda_{0}}\left(\overrightarrow{u} - \overrightarrow{u}_{i}\right) \cdot \overrightarrow{OP}}$$

Ne pas oublier le  $\frac{2\pi}{\lambda_0}$ ! (ATTENTION)

(7.21)

#### 7.2.6 Réseaux

#### Théorème 57.2 : Formule des réseaux

Dans un réseau

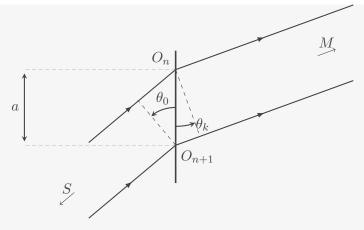


FIGURE 7.10 – Deux fentes  $O_n$  et  $O_{n+1}$  d'un réseau

(7.22)

$$\sin \theta_k - \sin \theta_0 = k \frac{\lambda_0}{a}$$

k est appelé ordre de diffraction

Preuve 57.2.1 Calculons la différence de marche  $\delta_d(M)$  entre deux rayons  $O_n$  $et\ O_{n+1}$  :

$$\delta_d(M) = a\sin\theta_k - a\sin\theta_0$$

On a alors l'ordre d'interférences :  $p(M) = \frac{\delta_d(M)}{\lambda_0} = \frac{a}{\lambda_0}(\sin\theta_k - \sin\theta_0)$ . Pour que les N ondes qui interfèrent créent des interférences constructives, il

faut que l'ordre entre deux ondes n et n+1 soit un entier k relatif.

Avec cette condition, 
$$p(M) = k$$
,  $d$ 'où  $\sin \theta_k - \sin \theta_0 = k \frac{\lambda_0}{a}$ 

# Chapitre 8

# Électromagnétisme

#### Méthode

# Champ électrostatique

Pour trouver le champ  $\overrightarrow{E}$  :

- 1. Appliquer le théorème de Gauss
- 2. Appliquer les formule de Coulomb (8.2a)

# 8.1 Électrostatique

#### 8.1.1 Loi de Coulomb

Définition 58 : Force de COULOMB

C'est la force électromagnétique entre deux charges  $q_A$  et  $q_B$ 

(8.1) 
$$\vec{F} = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{q_A q_B}{r^2} \vec{u_r} = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{q_A q_B}{\|\vec{AB}\|^3}$$

Théorème 58.1

On peut définir la force de COULOMB comme  $\overrightarrow{F}=q_B\overrightarrow{E}(B)$  où :

(8.2a) 
$$\vec{E}(B) = \frac{q_A}{4\pi\varepsilon_0} \frac{\overrightarrow{AB}}{\|\overrightarrow{AB}\|^3}$$

Mais on retiendra:

(8.2b) 
$$\overrightarrow{E}(M) = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \iiint_V \rho \frac{\mathrm{d}V}{\|\overrightarrow{PM}\|^3} \qquad \rho(M) = \frac{\mathrm{d}Q(M)}{\mathrm{d}V}$$

$$= \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \iint_S \sigma \frac{\mathrm{d}S}{\|\overrightarrow{PM}\|^3} \qquad \sigma(M) = \frac{\mathrm{d}Q(M)}{\mathrm{d}S}$$

$$= \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \int_{\mathscr{C}} \lambda \frac{\mathrm{d}l}{\|\overrightarrow{PM}\|^3} \qquad \lambda(M) = \frac{\mathrm{d}Q(M)}{\mathrm{d}l}$$

#### 8.1.2 Propriétés du champ électrostatique

#### Théorème 58.2 : Principe de superposition

Soient n particules  $A_1, A_2, \dots, A_n$  immobiles dans l'espace.

Le champ électrostatique résultant est la somme des champs engendrés par ces particules :

(8.3) 
$$\vec{E}(M) = \sum_{i=1}^{n} \vec{E}_{A_i}(M)$$

#### Théorème 58.3 : Symétries

Le champ  $\vec{E}$  est symétrique pour une distribution symétrique des charges. On en déduit que le champ  $\vec{E}$  est colinéaire aux plans de symétries des distributions des charges, et orthogonnal aux plans d'anti-symétrie.

#### 8.1.3 Circulation du champ électrostatique

#### Théorème 58.4 : Circulation d'un champ

Soit  $q_A$  une charge située en A. Soit  $\overrightarrow{E}_A$  le champ électrostatique créé par  $q_A$ . La circulation de  $\overrightarrow{E}_A$  le long d'un chemin  $C \to D$  est

(8.4a) 
$$\mathscr{C}_{C \to D} = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{1}{AC} - \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{1}{AD}$$

D'après le théorème de superposition, on peut dire que la circulation d'un champ créé par une distribution quelconque de charges est

(8.4b) 
$$\mathscr{C}_{C\to D} = \sum_{i} \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{1}{A_i C} - \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \frac{1}{A_i D}$$

La circulation de  $\vec{E}$  ne dépend donc pas du chemin emprunté, mais seulement des points de départs et d'arrivée. On va pouvoir définir un potentiel

#### Définition 59: Potentiel Electrostatique

Le potentiel V(M) en un point M est défini tel que

$$\mathscr{C}_{M \to N}(\vec{E}) = V(M) - V(N)$$

Ainsi, potentiel électrostatique V(M) créé par une charge  $q_A$  en un point A est donné par

(8.5) 
$$V(M) = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{q}{PM} + \text{constante}$$

#### Théorème 59.1 : Potentiel électrostatique

Le **potentiel électrostatique** V(M) est lié au champ  $\overrightarrow{E}(M)$  par la relation :

$$(8.6) \qquad \overrightarrow{E} = -\overrightarrow{\operatorname{grad}} V$$

(Attention) Pour un champ  $\vec{E}(M)$  donné, V(M) n'est pas unique.

## Théorème 59.2 : Energie potentielle

L'energie potentielle d'une charge ponctuelle q soumise à la force exercée par un champ  $\overrightarrow{E}$  de potentiel V est

$$(8.7) E_p(M) = qV(M)$$

#### 8.1.4 Flux du champ électrostatique

#### Théorème 59.3 : Équation de MAXWELL-GAUSS

C'est la version intégrale de l'équation (Maxwell-Gauss).

Le flux de  $\vec{E}$  à travers la surface orientée d'un volume est proportionnelle à la charge contenue dans ce volume :

(8.8) 
$$\iint_{\mathcal{S}} \vec{E} \cdot \vec{dS} = \frac{Q_{\text{int}}}{\varepsilon_0}$$

L'objectif est de trouver un volume tel que  $\overrightarrow{E}$  ne dépende d'aucune variable de l'intégrale  $\iint_S \overrightarrow{dS}$ . Par exemple,  $\iint_{B_z} E \overrightarrow{u}_r \cdot \overrightarrow{dS}$ , où on peut sortir  $E \overrightarrow{u}_r$ . En général, ce

théorème est très utile avec les symétries.

(ATTENTION) Ce sont des surfaces qu'on étudie avec le théorème de GAUSS. Pas des volumes...

#### 8.1.5 Dipôle électrostatique

#### Définition 60: Dipôle électrostatique

On appelle dipôle electrostatique le système de deux charges ponctuelles opposées (q et -q) situées en deux points N et P tels que  $\|\overrightarrow{NP}\|$  soit très petit devant les autres

#### Définition 61 : Moment dipolaire

Le moment dipolaire p d'un dipôle est défini par :

P

$$\overrightarrow{p} = q\overrightarrow{NP}$$

## $FIGURE\ 8.1-Moment\ dipolaire$

#### Théorème 61.1 : Potentiel électrostatique d'un dipôle

Le potentiel électrostatique créé en M par un dipôle électrostatique est

(8.10) 
$$V(M) = \frac{q}{4\pi\varepsilon_0} \left( \frac{1}{MP} - \frac{1}{MN} \right)$$

#### Théorème 61.2 : Potentiel créé par un dipôle

En coordonnées cylindriques, pour un dipôle de moment dipôlaire p:

(8.11) 
$$V(M) = \frac{p}{4\pi\varepsilon_0} \frac{\cos\theta}{r^2}$$

#### Théorème 61.3 : Champ électrique créé par un dipôle

En coordonnées cylindriques, pour un dipôle de moment dipôlaire p:

(8.12) 
$$\vec{E}(M) = \frac{p}{4\pi\varepsilon_0} \frac{2\cos\theta \vec{u}_r + \sin\theta \vec{u}_\theta}{r^3}$$

#### Théorème 61.4 : Force et moment d'un champ uniforme sur un dipôle

La résultante des forces qui s'éxercent sur un dipôle electrostatique est

$$\vec{F} = -q\vec{E}(N) + q\vec{E}(P)$$

Quand le champ est uniforme,  $\vec{E}(P) = \vec{E}(N)$ , donc  $\vec{F} = 0$ , et <u>la résultante des forces</u> est nulle.

Il y a néanmoins un couple  $\mathcal{M}_0$  qui s'applique sur le dipôle en son centre 0 :

$$\mathcal{M}_{0} = q \left( \overrightarrow{OP} - \overrightarrow{ON} \right) \wedge \overrightarrow{E}$$
$$= q \overrightarrow{NP} \wedge \overrightarrow{E}$$
$$\mathcal{M}_{0} = \overrightarrow{p} \wedge \overrightarrow{E}$$

(8.13)

Le dipôle electrostatique va donc chercher à s'aligner avec le champ  $\overrightarrow{E}$ .

## 8.2 Magnétostatique

#### 8.2.1 Champ magnétique

#### Définition 62 : Densité Volumique de Courant

La densité volumique de courant décrit le mouvement d'ensemble des particules de charges q passant à travers une surface élémentaire orientée  $\mathrm{d}S_M$ .

Pour une surface élémentaire dS décrite par son vecteur normal  $\overrightarrow{dS}$ , le courant électrique di à travers cette surface est relié à  $\overrightarrow{j}$  par

Un courant électrique est un débit de charges électriques à travers une surface orientée. Si on note n le nombre de charges q par unité de volume :

$$(8.15b) \qquad \overrightarrow{j} = \rho \overrightarrow{v} = nq \overrightarrow{v}$$

Ou encore, la troisième définition qu'on peut déduire :

(8.15c) 
$$d^2q(M,t) = \overrightarrow{j}(M,t) \cdot d\overrightarrow{S_M} dt$$

#### Théorème 62.1 : BIOT et SAVARD

La formules de BIOT et SAVART permet de calculer des champs  $\overrightarrow{B}$  de manière plus directe qu'avec les équations de Maxwell. La contribution au champ  $\overrightarrow{B}$  d'un circuit est

(8.16) 
$$\vec{B}(M) = \frac{\mu_0}{4\pi} \oint \frac{i \vec{dl} \wedge \overrightarrow{PM}}{\|\overrightarrow{PM}\|^3}$$

(Attention) Ce théorème est désormais hors-programme

# Théorème 62.2 : Équation de Maxwell-Ampère

C'est la version intégrale de l'équation (Maxwell-Ampère).

Elle n'est valable que si le deuxième terme 
$$\left(\frac{1}{c^2}\frac{\partial E}{\partial t}\right)$$
 est nul ou négligeable!

(8.17) 
$$\oint_{\mathscr{C}} \vec{B} \cdot \vec{dl} = \mu_0 I_{\text{Enlac\'e}}$$

(ATTENTION)

#### Définition 63: Force de LORENTZ

C'est la force subit par un charge q de vitesse  $\overrightarrow{v}$  dans des champs  $\overrightarrow{E}$  et  $\overrightarrow{B}$ 

(8.18) 
$$\vec{F}_{\text{LORENTZ}} = q\vec{E} + q\vec{v} \wedge \vec{B}$$

#### Théorème 63.1 : Force de LAPLACE

On la revoit au théorème 68.5 page 69.

La force de LAPLACE existe sous deux formes, et on voit ici la forme intégrale qui caractérise les effets d'un champs  $\vec{B}$  sur un circuit, elle vient de la force de LORENTZ cf. équation (8.18) page 61

(8.19) 
$$\vec{F}_{\text{Laplace}} = \int I \vec{dl} \wedge \vec{B}(M)$$

#### Dipôle Magnétique 8.2.2

#### Définition 64: Moment magnétique

Le moment magnétique  $\overrightarrow{\mathcal{M}}$  d'une distribution de courant d'intensité I, de surface S et de vecteur normal  $\vec{n}$  est :

(8.20) 
$$\overrightarrow{\mathcal{M}} = I S \overrightarrow{n}$$
 Son unité est en  $A \cdot m^2$ 

#### Définition 65: Dipôle magnétique

Un dipôle magnétique est une distribution de courant tel que :

- $-\overrightarrow{\mathcal{M}}$  non nul La taille caractéristique a est infiniment petite devant les autres longueurs

#### Action du dipôle magnétique sur l'extérieur

#### Théorème 65.1 : Potentiel vecteur et champ magnétique

Le potentiel vecteur créé par un dipôle en M est, en notant  $\overrightarrow{r} = \overrightarrow{OM}$ 

(8.21) 
$$\vec{A}(M) = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{\vec{\mathcal{M}} \wedge \vec{r}}{r^3}$$

Le champ magnétique créé par ce même dipôle en M est

(8.22) 
$$\vec{B}(M) = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{3(\vec{r} \cdot \vec{\mathcal{M}}) \vec{r} - r^2 \vec{\mathcal{M}}}{r^5}$$
$$= \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{\mathcal{M}}{r^3} (2\cos\theta \vec{u}_r + \sin\theta \vec{u}_\theta)$$

#### Action d'un champ extérieur sur un dipôle magnétique

#### Théorème 65.2

Un dipôle magnétique de moment magnétique  $\overrightarrow{\mathcal{M}}$  plongé dans un champ  $\overrightarrow{B}_{\mathrm{ext}}$  est

soumis à un couple de moment

$$\vec{\Gamma} = \overrightarrow{\mathcal{M}} \wedge \overrightarrow{B}_{\mathrm{ext}}$$

L'energie potentielle qui en résulte est :

$$E_p = -\overrightarrow{\mathcal{M}} \cdot \overrightarrow{B}_{\text{ext}}$$

#### Équations de MAXWELL 8.3

#### Principe de conservation de la charge

# Théorème 65.3 : Équation de conservation de la charge

Il n'existe aucun processus créant ou détruisant la charge électrique. Ce postulat donne lieu à l'équation de conservation de la charge :

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \operatorname{div} \vec{j} = 0$$

#### 8.3.2 Les équations de Maxwell

Ces 4 équations sont les plus importantes. À elles 4 elles permettent de retrouver intégralement le programme de première année.

## Théorème 65.4 : Les Équations de MAXWELL

(Maxwell-Gauss)

(Maxwell-Flux)

(Maxwell-Faraday)

$$\operatorname{div} \vec{E} = \frac{\rho}{\varepsilon_0}$$

$$\operatorname{div} \vec{B} = 0$$

$$\overrightarrow{\operatorname{rot}} \overrightarrow{E} = -\frac{\partial \overrightarrow{B}}{\partial t}$$

$$\overrightarrow{\operatorname{rot}} \overrightarrow{B} = \mu_0 \overrightarrow{j} + \frac{1}{c^2} \frac{\partial \overrightarrow{E}}{\partial t}$$

Grâce aux formules de Stokes (Stokes) et d'Ostrogradski (Ostrogradski) de la page 97, on peut obtenir les versions intégrales des équations de MAXWELL. On a aussi la loi de Faraday (8.41) de la page 68.

#### Définition 66 : Célérité de la lumière dans le vide

On définit la célérité c de la manière suivante :

$$c = \frac{1}{\sqrt{\mu_0 \varepsilon_0}}$$
 C'est la vitesse de la lumière

#### Équations de propagation

# Théorème 66.1 : Équation de d'Alembert

Dans le vide, en l'absence de charges  $(\rho = 0 \text{ et } \vec{j} = \vec{0})$ , les champs électrique et magnétique vérifient l'**équation de d'Alembert** 

(8.28) 
$$\Delta \vec{E} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} \qquad \Delta \vec{B} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{B}}{\partial t^2}$$

**Preuve 66.1.1** Démontrons le cas pour  $\vec{B}$ , la démonstration pour  $\vec{E}$  est analoque.

On part de l'équation (Maxwell-Ampère) :

$$\overrightarrow{\operatorname{rot}} \overrightarrow{B} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial \overrightarrow{E}}{\partial t}$$

Comme dans beaucoup de démonstration, on applique un deuxième rot

$$\overrightarrow{\operatorname{rot}}\left(\overrightarrow{\operatorname{rot}}\overrightarrow{B}\right) = \frac{1}{c^2}\overrightarrow{\operatorname{rot}}\left(\frac{\partial \overrightarrow{E}}{\partial t}\right)$$

On peut intervertir les opérateurs  $\partial$  et  $\overrightarrow{rot}$ :

$$\overrightarrow{\operatorname{rot}} \, \overrightarrow{B} = \frac{1}{c^2} \underbrace{\partial \overset{-}{\operatorname{rot}} \overset{-}{\overrightarrow{E}}}_{\partial t}$$

 $Sachant \ que \ \overrightarrow{\operatorname{rot}} \ \overrightarrow{B} = \overrightarrow{\operatorname{grad}} \left(\operatorname{div} \overrightarrow{B}\right) - \operatorname{div} \left(\overrightarrow{\operatorname{grad}} \ \overrightarrow{B}\right)$ 

$$\overrightarrow{\operatorname{grad}}\left(\underbrace{\operatorname{div}\overrightarrow{B}}_{0}\right) - \underbrace{\operatorname{div}\left(\overrightarrow{\operatorname{grad}}\overrightarrow{B}\right)}_{\Delta\overrightarrow{B}} = -\frac{1}{c^{2}}\frac{\partial^{2}\overrightarrow{B}}{\partial t^{2}}$$

$$\boxed{\Delta\overrightarrow{B} = \frac{1}{c^{2}}\frac{\partial^{2}\overrightarrow{B}}{\partial t^{2}}}$$

#### Théorème 66.2 : Potentiels

Au champ électromagnétique  $(\vec{E}(M,t), \vec{B}(M,t))$ , on peut associer un couple de potentiels  $(V(M,t), \vec{A}(M,t))$  tel que :

(8.29) 
$$\begin{cases} \vec{B} = \overrightarrow{\operatorname{rot}} \vec{A} \\ \vec{E} = -\frac{\partial \vec{A}}{\partial t} - \overrightarrow{\operatorname{grad}} (V) \end{cases}$$

**Preuve 66.2.1** Comme div  $\vec{B} = 0$  (Équation 3 de Maxwell (Maxwell-Faraday)),

on sait que  $\overrightarrow{B}$  est un champ rotationnel. Donc il existe  $\overrightarrow{A}$  tel que

$$\vec{B} = \overrightarrow{\text{rot}} \vec{A}$$

Maintenant, en prenant l'équation 2 de Maxwell (Maxwell-Flux),  $\overrightarrow{\operatorname{rot}} \vec{E} = -\frac{\partial \left(\overrightarrow{\operatorname{rot}} \vec{A}\right)}{\partial t}$ . En intervertissant les opérateurs, et en faisant tout passer à gauche :

$$\overrightarrow{\text{rot}}\left(\overrightarrow{E} + \frac{\partial \overrightarrow{A}}{\partial t}\right) = \overrightarrow{0}$$

Donc on sait que  $\vec{E} + \frac{\partial (\vec{A})}{\partial t}$  est un champ à gradient. D'où il existe V tel que

$$\overrightarrow{\text{grad}} V = \overrightarrow{E} + \frac{\partial \overrightarrow{A}}{\partial t}$$

#### 8.3.3 Equations de Poisson et de Laplace

En <u>statique</u>,  $\overrightarrow{rot} \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} = \vec{0}$ , ce qui équivaut à l'existence d'un potentiel V(M) tel que  $\overrightarrow{E} = -\overrightarrow{grad}(V)$  (c'est l'équation (8.6) qu'on voit en électrostatique page 59).

## Théorème 66.3

En régime stationnaire, le potentiel électrique vérifie l'équation de Poisson :

(8.30) 
$$\Delta V(M) + \frac{\rho(M)}{\varepsilon_0} = 0$$

(ATTENTION)  $\Delta V(M)$  est le <u>laplacien</u> de V(M). Ce n'est pas la variation  $\Delta$ . Lorsqu'une zone est en plus vide de charge,  $\rho(M) = 0$  et l'équation devient l'**équation** de <u>Laplace</u>:

$$(8.31) \Delta V(M) = 0$$

Preuve 66.3.1 Il suffit d'injecter  $\overrightarrow{E} = -\overrightarrow{\operatorname{grad}} V(M)$  à l'équation de MAXWELL-GAUSS (Maxwell-Gauss) page 63 :

(8.32) 
$$\operatorname{div}\left(-\overrightarrow{\operatorname{grad}}V\right)(M) = \frac{\rho(M)}{\varepsilon_0}$$
 
$$Or, \ par \ définition, \ \operatorname{div}\left(-\overrightarrow{\operatorname{grad}}f\right) = -\Delta f.$$

(Attention) Le potentiel n'existe que quand  $\overrightarrow{rot} \vec{E} = \vec{0}$ . En général, c'est en statique ou en régime permanent. Mais écrire V(M,t) est absurde!

#### Énergie électromagnétique 8.4

Sur une particule chargée, la majorité des forces sont négligeables devant la force de LORENTZ. C'est ainsi qu'on peut appliquer le Théorème de la Résultante Cinétique (TRC) (équation (6.12) page 41)

#### Théorème 66.4 : Densité volumique de force

La densité volumique de force électromagnétique est :

(8.33a) 
$$\overrightarrow{f}_V(M,t) = \rho(M,t)\overrightarrow{E}(M,t) + \overrightarrow{j}(M,t) \wedge \overrightarrow{B}(M,t)$$

Cette force est volumique, donc elle s'exerce sur les charges d'un volume dV tel que :

(8.33b) 
$$d\vec{F} = \vec{f}_V(M, t) dV$$

Preuve 66.4.1 On part de la force de LORENTZ (8.18) page 61 :

$$\overrightarrow{F}_{\text{Lorentz}} = q\overrightarrow{E} + q\overrightarrow{v} \wedge \overrightarrow{B}$$

En infinitésimal :

$$\mathrm{d} \vec{F}_{\mathrm{Lorentz}} = \mathrm{d} q \vec{E} + \mathrm{d} q \vec{v} \wedge \vec{B}$$

On injecte  $dq = \rho dV$ 

$$\mathrm{d} \vec{F}_{\mathrm{LORENTZ}} = \left[ \rho \vec{E} + \rho \vec{v} \wedge \vec{B} \right] \mathrm{d} V$$

D'où la force volumique :  $\overrightarrow{f}_V = \rho \overrightarrow{E} + \overrightarrow{j} \wedge \overrightarrow{B}$ 

## Définition 67: Puissance volumique

La puissance volumique cédée par le champ électrique à la matière est

(8.34) 
$$\mathcal{P}_v(M,t) = \overrightarrow{j}(M,t)\overrightarrow{E}(M,t)$$

Avec la loi d'Ohm locale (8.38) page 67 : 
$$\mathcal{P}_V(M,t) = \frac{\overrightarrow{j}^2(M,t)}{\gamma}$$

#### Définition 68

Le vecteur de Poynting  $\vec{\Pi}(M,t)$  est tel que l'énergie élextromagnétique traversant la surface  $\overrightarrow{\mathrm{d}S}$  autour de M est :

(8.35) 
$$d^2 U_{\rm em} = \overrightarrow{\Pi}(M, t) \cdot \overrightarrow{dS} dt$$

On admet les expressions suivantes :

La densité volumique d'énergie électromagnétique est

(8.36) 
$$u_{\rm em}(M,t) = \frac{\varepsilon_0 \vec{E}^2(M,t)}{2} + \frac{\vec{B}^2(M,t)}{2\mu_0}$$

Le vecteur densité de courant d'énergie, ou vecteur de POYNTING est

(8.37) 
$$\vec{\Pi}(M,t) = \frac{1}{\mu_0} \vec{E}(M,t) \wedge \vec{B}(M,t)$$

#### Théorème 68.1 : Loi d'Ohm locale

Elle relie, en un point M, la densité volumique de courant  $\overrightarrow{j}(M,t)$  au champ électrique E(M,t):

$$(8.38) \qquad \overrightarrow{j}(M,t) = \gamma \overrightarrow{E}(M,t)$$

## Théorème 68.2 : Équation locale de Poynting

L'équation locale de POYNTING est un bilan d'énergie. Elle donne :

(8.39) 
$$\frac{\partial u_{\text{em}}}{\partial t}(M,t) + \operatorname{div} \vec{\Pi}(M,t) = -\left(\vec{j} \cdot \vec{E}\right)(M,t)$$

Preuve 68.2.1 Le bilan d'énergie électromagnétique pour une surface  ${\mathcal S}$  est :

(8.40) 
$$\frac{\mathrm{d}U_{em}}{\mathrm{d}t} = -\mathcal{P}_{sortant} - \mathcal{P}_{perdue}$$

Exprimons ces grandeurs:

$$\mathcal{P}_{perdue} = \iiint \mathcal{P}_{V} dV$$

$$= \iiint \left( \overrightarrow{j} \cdot \overrightarrow{E} \right) dV$$

$$\mathcal{P}_{sortant} = \oiint \overrightarrow{\Pi} \cdot d\overrightarrow{S}_{P}$$

$$= \iiint \operatorname{div} \left( \overrightarrow{\Pi} \right) dV$$

$$\frac{dU_{em}}{dt} = \frac{d}{dt} \iiint u_{em} dV$$

$$= \iiint \frac{\partial u_{em}}{\partial t} dV$$

ce qui nous donne, pour un volume d'intégration  $\mathcal{V}_M$  quelconque :

$$\iiint_{\mathcal{V}_M} \frac{\partial u_{em}}{\partial t} dV + \iiint_{\mathcal{V}_M} \operatorname{div} \left( \overrightarrow{\Pi} \right) dV = \iiint_{\mathcal{V}_M} - \left( \overrightarrow{j} \cdot \overrightarrow{E} \right) dV$$

d'où le résultat.

## 8.5 Induction

Théorème 68.3 : Loi de FARADAY

Elle caractérise la force électromotrice e induit par un flux  $\Phi_B$ 

(8.41) 
$$e = \oint_{S} \overrightarrow{E} \overrightarrow{dl} = -\frac{\mathrm{d}\Phi_{B}}{\mathrm{d}t}$$

#### 8.5.1 Loi d'Ohm généralisée

Théorème 68.4 -

On considère un conducteur formé d'un fil de longueur L, de section s, constitué d'un matériau dont la conductivité électrique est  $\gamma$ , est branché entre un point A et un deuxième point B. La loi d'Ohm pour ce conducteur, dite généralisée, donne :

(8.42) 
$$V(A,t) - V(B,t) = R i + \frac{e^{-e}}{dt}$$

avec  $R = \frac{L}{\gamma s}$ .

C'est bien sûr l'équation 4.2 de la page 25.

Preuve 68.4.1

On part de

$$\int\limits_{M \in \Gamma_{AB}} \overrightarrow{E}(M,t) \cdot \operatorname{d} \overrightarrow{l}_{M} = -\int\limits_{M \in \Gamma_{AB}} \overrightarrow{\operatorname{grad}} \left(V\right) \cdot \operatorname{d} \overrightarrow{l}_{M} - \int\limits_{M \in \Gamma_{AB}} \frac{\partial \overrightarrow{A}}{\partial t} \cdot \operatorname{d} \overrightarrow{l}_{M}$$

D'après la définition du  $\overrightarrow{\text{grad}}$ ,

$$-\int_{M\in\Gamma_{AB}} \overrightarrow{\operatorname{grad}}(V) \cdot d\overrightarrow{l}_{M} = -\left(V(B,t) - V(A,t)\right) = V(A,t) - V(B,t)$$

D'autre part, avec la loi d'Ohm locale (équation 8.38 page 67),

$$\begin{split} \int\limits_{M \in \Gamma_{AB}} \overrightarrow{E}(M,t) \cdot \operatorname{d} \overrightarrow{l}_{M} &= \int\limits_{M \in \Gamma_{AB}} \frac{1}{\gamma} \overrightarrow{j}(M,t) \cdot \operatorname{d} \overrightarrow{l}_{M} \\ &= \int\limits_{M \in \Gamma_{AB}} \frac{R \, s}{L} \overrightarrow{j}(M,t) \cdot \operatorname{d} \overrightarrow{l}_{M} \end{split}$$

Si on reprend la définition de  $\overrightarrow{j}$  de l'équation (8.15c) (définition 62 page 61), et

qu'on prend  $\overrightarrow{\mathrm{d}l_M} = \overrightarrow{\mathrm{d}\tau_M} \overrightarrow{\mathrm{d}l_M} \ (\overrightarrow{\mathrm{d}\tau_M} \ est \ orient\'e \ dans \ le \ sens \ de \ \overrightarrow{j})$  :

$$\int\limits_{M\in\Gamma_{AB}} \overrightarrow{E}(M,t)\cdot \operatorname{d}\overrightarrow{l}_{M} = Ri = \left[V(A,t) - V(B,t)\right] - \int\limits_{M\in\Gamma_{AB}} \frac{\partial\overrightarrow{A}}{\partial t}\cdot \operatorname{d}\overrightarrow{l}_{M}$$

$$\begin{split} &En\ approximant: -\int\limits_{M\in\Gamma_{AB}}\frac{\partial\overrightarrow{A}}{\partial t}\cdot\mathrm{d}\,\overrightarrow{l}_{M} = -\int\limits_{M\in\Gamma_{AB}}\frac{\partial\overrightarrow{A}}{\partial t}\cdot\mathrm{d}\,\overrightarrow{l}_{M} = -\frac{\mathrm{d}\Phi_{B}}{\mathrm{d}t} = e\ d'où\\ &V(A,t) - V(B,t) = Ri - e \end{split}$$

La force de Laplace est la résultante des forces du champ magnétique  $\overrightarrow{B}(M)$  sur des charges en M

#### Théorème 68.5 : Force de Laplace

$$\overrightarrow{\mathrm{d}F}_{v \; \mathrm{Laplace}} = \overrightarrow{j}(M) \wedge \overrightarrow{B}(M)$$

Cette force est bien volumique, car elle s'exprime en fonction de  $\overrightarrow{j}(M)$ . On retiendra surtout :

$$\overrightarrow{\mathrm{d}F}_{\mathrm{Laplace}} = I \overrightarrow{\mathrm{d}l} \wedge \overrightarrow{B}(M)$$

(ATTENTION)

I et  $\overrightarrow{\mathrm{d}l}$  doivent être colinéaires

#### 8.5.2 Auto-induction

#### Définition 69 : Inductance propre

Pour un circuit électrique fixe et <u>indéformable</u> parcouru par un courant d'intensité i(t) crée un flux propre  $\Phi_p(t)$  proportionnel à i(t) dans les conditions d'ARQS

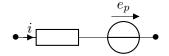
(8.44)

$$\Phi_p(t) = L i(t)$$

Cette relation définit L, le coefficient d'inductance propre du circuit.

**Remarque :** Dans la loi d'OHM vu précédemment (cf. équation (8.42) page 68), on peut prendre, en l'absence d'un champ magétique extérieur,  $-e = \frac{\mathrm{d}\Phi_p}{\mathrm{d}t} = L\frac{\mathrm{d}i}{\mathrm{d}t}$ , et alors :

$$V_A - V_B = Ri + L \frac{\mathrm{d}i}{\mathrm{d}t}$$



#### 8.5.3 Inductance mutuelle

#### Théorème 69.1 : Inductance mutuelle entre deux circuits

Pour deux circuits 1 et 2 parcourus respectivements par les courants  $i_1(t)$  et  $i_2(t)$ ,

l'inductance mutuelle M d'un circuit sur un autre est proportionnelle à  $i_*(t)$ :

(8.45) 
$$\begin{cases} \Phi_{1\to 2}(t) = M \, i_1(t) \\ \Phi_{2\to 2}(t) = M \, i_2(t) \end{cases}$$

On admettra le théorème de NEUMANN qui donne

$$(8.46) M_{1\to 2} = M_{2\to 1} = M$$

#### 8.5.4 Force electomotrice induite

#### Définition 70 : Champ électromoteur -

Lorsqu'on déplace un conducteur à une vitesse  $\overrightarrow{v}$  dans un champ magnétique  $\overrightarrow{B}_0$  stationnaire, il crée un champ électrique électromoteur  $\overrightarrow{E}_m$ 

(8.47) 
$$\vec{E}_m(M,t) = \vec{v}(M,t) \wedge \vec{B}_0(M)$$

#### Théorème 70.1 : Force électromotrice induite

La force électromotrice  $e_{AB}$  induite par  $\overrightarrow{E}_m$  est, comme dans l'équation (8.41) de FARADAY :

(8.48) 
$$e_{AB} = \int_{M \in \Gamma_{AB}} \vec{E}_m(M, t) \cdot \vec{dl}_M$$

# 8.6 Propagation et rayonnement

#### Méthode

#### Relations de structure

$$\vec{B} = \frac{1}{c} \; \vec{u} \wedge \vec{E}$$

$$c\vec{B} \wedge \vec{u} = \vec{E}$$

# Relations de Passage

$$E_2(A,t) - E_1(A,t) = \frac{\sigma(A,t)}{\varepsilon_0} \vec{n}_{\text{sortant}}$$
$$B_2(A,t) - B_1(A,t) = \mu_0 \vec{j}(A,t) \wedge \vec{n}_{\text{sortant}}$$

#### 8.6.1 Dans le vide

On se place dans une zone où il n'y a <u>ni charge, ni courant</u>. C'est à dire que  $\rho = 0$  et alors  $\overrightarrow{j} = 0$ . Lorsqu'on reprend les équations de MAXWELL, les équations (Maxwell-Gauss) et (Maxwell-Ampère) sont modifiées :

$$\begin{aligned}
\operatorname{div} \vec{E} &= 0 \\
\operatorname{div} \vec{B} &= 0
\end{aligned}$$

$$\overrightarrow{\operatorname{rot}} \vec{E} &= -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$$

$$\overrightarrow{\operatorname{rot}} \vec{B} &= \frac{1}{c^2} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}$$

#### Onde Plane Progressive

#### Définition 71 : Onde plane

Une onde plane est une solution non constante de l'équation de d'Alembert qui prend des valeurs uniformes sur les plans perpendiculaires à une direction  $\overrightarrow{k}$ . Une onde plane de pulsation  $\omega$  se décrit de la manière suivante :

(OP) 
$$U(M,t) = f\left(\overrightarrow{k} \cdot \overrightarrow{OM} - vt\right) + g\left(\overrightarrow{k} \cdot \overrightarrow{OM} + vt\right)$$

#### Définition 72 : Onde plane progressive

Une **onde progressive** est une solution de l'équation de d'Alembert qui s'écrit sous la forme U(z,t)=f(z-vt). Elle se propage dans le sens positif de l'axe Oz La forme générale d'une **Onde Plane Progressive** (**OPP**) de pulsation  $\omega$  se propageant uniquement selon une direction k est :

(OPP) 
$$U(M,t) = f\left(\overrightarrow{k} \cdot \overrightarrow{OM} - vt\right)$$

Obtenir la solution des équations de d'Alembert du théorème 66.1 permet de trouver la forme générale d'une onde. C'est ainsi qu'on peut déterminer la forme d'une OPP électromagnétique :

#### Théorème 72.1 : Onde électromagnétique

La forme générale d'une Onde Plane Progressive (OPP) se propageant dans le vide dans la direction de  $\overrightarrow{u}_z$  est :

(8.49) 
$$\vec{E}(M,t) = \begin{pmatrix} f_x(z-ct) \\ f_y(z-ct) \\ 0 \end{pmatrix} \qquad \vec{B}(M,t) = \begin{pmatrix} -\frac{1}{c}f_x(z-ct) \\ \frac{1}{c}f_y(z-ct) \\ 0 \end{pmatrix}$$

On remarque que la composante en  $\vec{u}_z$  des champs  $\vec{E}$  et  $\vec{B}$  sont nulles. Les champs  $\vec{E}$  et  $\vec{B}$ , qui sont donc perpendiculaires à la propagation de l'onde, sont dis **transversaux**.

#### L'onde est appelée transversale

Preuve 72.1.1 Une OPP doit vérifier l'équation de d'Alembert comme on l'a vu au théorème 66.1 page 64. Donc pour une onde se propageant selon  $\vec{u}_z$ ,  $\vec{E}$  et  $\vec{B}$  sont de la forme :

$$\vec{E}(M,t) = \begin{pmatrix} f_x(t - \frac{z}{c}) \\ f_y(t - \frac{z}{c}) \\ f_z(t - \frac{z}{c}) \end{pmatrix} \qquad \vec{B}(M,t) = \begin{pmatrix} h_x(t - \frac{z}{c}) \\ h_y(t - \frac{z}{c}) \\ h_z(t - \frac{z}{c}) \end{pmatrix}$$

L'équation de MAXWELL-GAUSS (Maxwell-Gauss) (la version où  $\rho = 0$  car dans le vide il n'y a pas de charge) donne :

Et nécessairement,  $\frac{\partial f_z(t-\frac{z}{c})}{\partial z}=0$  implique que  $f_z$  est constante. Donc  $f_z$  est nulle. De même, l'équation de MAXWELL-Flux nous donne que  $h_z$  est nulle.

Avec l'équation de MAXWELL-FARADAY (Maxwell-Faraday), on trouve finalement que

$$\frac{1}{c}f_y' = -h_x'$$

$$\frac{1}{c}f_x' = h_y'$$

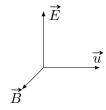
Et on obtient les équations de propagation d'une onde électromagnétique.

#### Théorème 72.2 : Relations de structure

On structure les OPPs de la manière suivante :

- Le trièdre  $(\vec{u}, \vec{E}, \vec{B})$  est direct La famille  $(\vec{u}, \vec{E}, \vec{B})$  est orthogonale

$$\bullet \|\vec{B}\| = \frac{\|\vec{E}\|}{c}$$



Qui peuvent se résumer dans les relations de structure :

$$\vec{B} = \frac{1}{c} \vec{u} \wedge \vec{E} \qquad c \vec{B} \wedge \vec{u} = \vec{E}$$

(8.50)

#### Onde Plane Progressive Monochromatique

Une Onde Plane Progressive Monochromatique (OPPM) de pulsation  $\omega$  se décrit de la manière suivante :

(OPPM) 
$$U(M,t) = U_0 \cos \left(\omega t - \vec{k} \cdot \overrightarrow{OM} - \varphi_0\right)$$

#### Définition 73 : Vitesse de Phase

Une Onde Plane Progressive Monochromatique (OPPM) se propage selon une direction  $\overrightarrow{u}=\frac{\overrightarrow{k}}{\|\overrightarrow{k}\|}$ . On définit sa vitesse de phase :  $v_{\varphi}=\frac{\omega}{\overline{k}}$ 

$$(8.51) v_{\varphi} = \frac{\omega}{k}$$

(8.52)

**Remarque :** Dans le vide,  $v_{\varphi} = c$ , donc  $k = \frac{\omega}{c}$ .

#### Notation complexe

Opérateurs	Maxwell	
$\frac{\partial}{\partial t} \bullet  \Leftrightarrow  i\omega \times \bullet$	(Maxwell-Gauss)	$-i\vec{k}\cdot\vec{\underline{E}} = \frac{\underline{\rho}}{\varepsilon_0} = 0$
$ \overline{\operatorname{grad}} \underline{U} \Leftrightarrow -i \overrightarrow{k} \times \underline{U} $	(Maxwell-Flux)	$-i\overrightarrow{k}\cdot\underline{\overrightarrow{B}}=0$
$\operatorname{div} \underline{\vec{U}}  \Leftrightarrow  -i  \overrightarrow{k} \cdot \underline{\vec{U}}$	(Maxwell-Faraday)	$-i\overrightarrow{k}\wedge\underline{\overrightarrow{E}} = -i\omega\underline{\overrightarrow{B}}$
$\overrightarrow{\operatorname{rot}}  \overrightarrow{\underline{U}} \; \Leftrightarrow \; -i  \overrightarrow{k} \wedge \overrightarrow{\underline{U}}$	(Maxwell-Ampère)	$-i\vec{k} \wedge \underline{\vec{B}} = \mu_0 \underline{\vec{j}} + i\omega \frac{1}{c^2} \underline{\vec{E}}$

#### Théorème 73.1 : Relations de structure d'une OPPM

De même que les relations de structure (8.50) d'une OPP, on obtient rapidement, avec la forme complexe des équations de MAXWELL:

$$\vec{B} = \frac{\vec{k} \wedge \vec{E}}{\omega}$$
  $\vec{E} = -\frac{c^2}{\omega} \vec{k} \wedge \vec{B}$ 

Preuve 73.1.1 D'après l'équation (Maxwell-Faraday) en complexes (en prenant  $\underline{\textit{la partie r\'eelle}}):$ 

$$i\vec{k}\wedge\vec{E}=i\omega\vec{B}$$

Il vient immédiatement :

$$\begin{split} \vec{i}\frac{1}{\omega}\vec{k}\wedge\vec{E} &= \vec{i}\vec{B}\\ \vec{B} &= \frac{\vec{k}\wedge\vec{E}}{\omega} \end{split}$$

De même, en partant de l'équation (Maxwell-Ampère) en complexes (et toujours en prenant la partie réelle) :

$$i \vec{k} \wedge \vec{B} = -i\omega \frac{1}{c^2} \vec{E}$$

Qui donne, immédiatement :

$$\ell \frac{c^2}{\omega} \vec{k} \wedge \vec{B} = -\ell \vec{E}$$
 
$$\vec{E} = -\frac{c^2}{\omega} \vec{k} \wedge \vec{B}$$

Ces équations sont homolgues à celles vues précédemment, car  $k=\frac{\omega}{c}$ 

#### Polarisation

On considère une OPP transverse, donc qui s'écrit :

(8.53) 
$$\vec{E}_0 = \vec{E}_{0x} \cos(\omega t - kz) + \vec{E}_{0y} \cos(\omega t - kz - \varphi)$$

On appelle onde polarisée rectilignement une onde sous la forme

(8.54) 
$$\vec{E} = E_0(\cos\alpha \vec{u}_x + \sin\alpha \vec{u}_y) \cos(\omega t - kz)$$

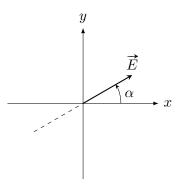


FIGURE 8.2 – Polarisation rectiligne

#### 8.6.2 Propagation dans un plasma

#### Définition 74 : Plasma

Un **plasma** est un conducteur constitué d'ions et d'électrons pour une charge globale neutre. Les conditions suivantes soient vérifiées

- Les ions positifs sont immobiles
- Il est peu dense, c'est à dire qu'on néglige les interactions électromagnétiques.

#### Théorème 74.1 : Densité volumique de courant

Il existe dans le plasma une densité volumique de courant :

(8.55) 
$$\underline{\vec{j}} = -i\frac{n_0 e^2}{m\omega} \underline{\vec{E}}(M, t)$$

Preuve 74.1.1 Si on note  $\overrightarrow{f}_e$  et  $\overrightarrow{f}_m$  respecivement les forces de LORENTZ électrostatique et magnétostatique, alors on remarque que :

$$\frac{f_m}{f_e} = \frac{\| - e \vec{v} \wedge \vec{B} \|}{\| - e \vec{E} \|}$$

$$\sim \frac{v}{c}$$

Or v est la vitesse de l'electron dans le milieu, et  $v \ll c$  car l'électron est dit « non relativiste ». Donc  $f_m \ll f_e$ , et on peut négliger  $f_e$  dans un PFD :

$$m_e \frac{\mathrm{d} \vec{v}}{\mathrm{d}t} \approx -e \vec{E}(M, t)$$

On passe en notation complexe, et le mouvement d'oscillation de l'électron est  $\vec{\underline{v}} = \vec{v}_0 \exp(i\omega t)$ . D'où la nouvelle expression du PFD:

$$m_e(i\omega)\underline{\vec{v}} \approx -e\vec{E}(M,t)$$

soit

$$\underline{\vec{v}} = i \frac{e}{m_e \omega} \vec{E}(M, t)$$

Et on obtient  $\vec{j}$  avec  $\vec{j} = -n_0 e \vec{v}$ 

On peut donc définir une pulsation plasma  $\omega_p$ 

#### Définition 75: Pulsation plasma

On définit la pulsation plasma par

(8.56a) 
$$\omega_P = \sqrt{\frac{n_0 e^2}{m\varepsilon_0}}$$

(8.56a) 
$$\omega_P = \sqrt{\frac{n_0 e^2}{m \varepsilon_0}}$$
 Et alors : 
$$\underline{\vec{j}} = -i \frac{n_0 e^2}{\omega m} \underline{\vec{E}} = -i \varepsilon_0 \frac{\omega_p^2}{\omega} \underline{\vec{E}}$$

#### Théorème 75.1 : Relation de dispersion

Dans un plasma, on établit une relation de dispersion :

$$k^2 = \frac{1}{c^2} \left( \omega^2 - \omega_P^2 \right)$$

Preuve 75.1.1 On utilise les equations (Maxwell-Faraday) et (Maxwell-Ampère) en complexes, ainsi que la formule du double produit vectoriel (12.5a) page 92. On part de l'équation de MAXWELL (Maxwell-Faraday), à laquelle on effectue le produit vectoriel par  $-i\vec{k}$  des deux cotés :

D'où :

$$ik^2 \vec{E} = \omega \vec{k} \wedge \vec{B}$$

On injecte l'équation de Maxwell (Maxwell-Ampère) :

$$ik^{2}\vec{E} = \omega \left(\mu_{0}\vec{j} + i\omega\varepsilon_{0}\mu_{0}\vec{E}\right)$$

D'après l'équation (8.56b) de la définition précédente :  $\overrightarrow{\underline{j}} = -i\varepsilon_0 \frac{\omega_p^2}{\omega} \overrightarrow{\underline{E}}$ 

$$ik^{2}\vec{E} = \omega \left( -i\mu_{0}\varepsilon_{0}\frac{\omega_{p}^{2}}{\omega}\vec{E} + i\omega\varepsilon_{0}\mu_{0}\vec{E} \right)$$
$$k^{2} = \varepsilon_{0}\mu_{0} \left( \omega^{2} - \omega_{p}^{2} \right)$$

$$D'où k^2 = \frac{1}{c^2} \left( \omega^2 - \omega_P^2 \right)$$

Vitesse de phase et dispersion

#### Définition 76 : Vitesse de phase -

La vitesse de phase  $v_{\varphi}$  est la vitesse de propagation d'une OPPM.

#### Théorème 76.1 : Vitesse de phase dans un plasma

Dans un plasma, avec les hypothèses précédentes, la vitesse de phase est égale à :

(8.58)

$$v_{\varphi} = \frac{\omega}{k}$$

#### Définition 77 : Phénomène de dispersion

On dit qu'il y a dispersion quand la vitesse de phase dépend de la pulsation  $\omega$  de l'OPPM

#### Fréquence et pulsation de coupure

#### Définition 78 : Fréquence de coupure

On appelle fréquence de coupure la fréquence  $f_c$  pour laquelle une onde ne se propage plus. La pulsation associée  $\omega_c$  est appelée pulsation de coupure

#### Théorème 78.1 : Pulsation de coupure du plasma

La pulsation plasma  $\omega_P$  est une pulsation de coupure :

(8.59) 
$$\omega_c = \omega_P = \sqrt{\frac{n_0 e^2}{m_e \varepsilon_0}}$$

**Preuve 78.1.1** *Deux cas :* 

- $Si \ \omega > \omega_P$ ,  $alors \ k^2 > 0 \implies k = \frac{1}{c} \sqrt{\omega^2 \omega_P^2}$ .
- Sinon, si  $\omega < \omega_P$ , alors  $k^2$  est négatif et il n'y a pas de propagation (une solution imaginaire n'est pas possible pour une onde).

#### Propagation d'un paquet d'onde

On se place, dans un premier temps, dans un milieu dispersif quelconque.

#### Définition 79 : Paquet d'onde

Un paquet d'onde est la superposition de plusieurs OPPM de <u>pulsations proches</u> et de pulsation moyenne  $\omega_0$ :

$$\int_{0}^{+\infty} \underline{A}(M)e^{i(\omega t - kz)} d\omega$$

(8.60)

Cette intégrale est valable de 0 à  $+\infty$ , car on considère des ondes dont la pulsation  $\omega$  est comprise dans un intervalle  $\left[\omega_0 - \frac{\delta\omega}{2}, \omega_0 + \frac{\delta\omega}{2}\right]$ , où  $\delta\omega \ll \omega_0$ 

#### Théorème 79.1 : Vitesse de groupe d'un paquet d'ondes

Par la généralisation de l'étude d'un paquet formé de deux ondes sinusoïdales, on admet que la vitesse de groupe  $v_q$  d'un paquet d'onde centré sur une pulsation  $\omega_0$  est :

(8.61) 
$$v_g = \frac{\delta \omega}{\delta k} = \left(\frac{\mathrm{d}\omega}{\mathrm{d}k}\right)_{k_0} = \frac{1}{\left(\frac{\mathrm{d}k}{\mathrm{d}\omega}\right)_{\omega_0}}$$

où  $k_0$  est une approximation au premier ordre du centre des vecteurs d'ondes : les  $k(\omega)$ 

des ondes dans le paquet d'ondes sont comprises dans  $\left[k_0 - \frac{\delta k}{2}, k_0 + \frac{\delta k}{2}\right]$ 

#### 8.6.3 Propagation dans un conducteur ohmique

#### Définition 80 : Conducteur ohmique

Le conducteur ohmique est un métal pour lequel les conditions suivantes sont vérifiées :

- Les ions positifs sont immobiles
- $\bullet$  Il est dense, et les électrons, de densité particulaire  $n_0$ , sont libres de se déplacer.

On remarque qu'un conducteur ohmique est comme un plasma (cf. définition 74 page 74). Sa seule différence est d'être dense. On prend alors en compte les interactions entre électrons et ions sous la forme d'une force de frottement.

#### Théorème 80.1 : Relation de dispersion

Dans un conducteur ohmique, on établit, comme pour le plasma, une relation de dispersion :

$$(8.62) k^2 = \frac{\omega^2}{c^2} - i\mu_0 \gamma \omega$$

Cette équation n'est pas réelle, et conduit à un module d'onde complexe. On note :

$$(8.63) \underline{k} = k' - ik''$$

#### Théorème 80.2 : Effet de peau

Dans un conducteur ohmique, la distance caractéristiques de d'atténuation d'une OPPM de pulsation  $\omega \ll \frac{\gamma}{\varepsilon_0}$  est :

$$\delta = \sqrt{\frac{2}{\mu_0 \gamma \omega}}$$

Réflexion d'une OPPM

# Chapitre 9

# Rayonnement Thermique

#### Méthode

#### Calculer un flux thermique

Relation entre les flux  $d\Phi = \varphi_{\lambda}^0 d\lambda = \varphi^0 dS$ 

Relation de Stefan-Boltzmann  $\varphi^0(T) = \sigma T^4$ 

Loi de Planck  $(non\ exigible)\ cf$  théorème 82.1

#### Définition 81: Flux Thermique

La densité surfacique d'énergie est définie telle que la puissance électromagnétique reçue par un objet dans l'enceinte sous dS soit

$$(9.1) d\Phi = \varphi^0 dS$$

L'exposant  $^0$  est là pour rappeler que  $\varphi$  ne dépend ni de la position, ni de  $\mathrm{d}S$  : il ne dépend que de T.

D'ici, on définit la densité spectrale en longueur d'onde de flux surfacique (notée  $\varphi_{\lambda}^{0}$ ) de manière analogue : elle est telle que la contribution à  $\varphi^{0}$  des photons de longueur d'onde comprises entre  $[\lambda, t + d\lambda]$  soit

$$(9.2) d\varphi^0 = \varphi_\lambda^0 d\lambda$$

Pour résumer, on se rapportera à la figure 9.1 (page 80) et à la simple formule :

$$d\Phi = \varphi_{\lambda}^0 \, d\lambda = \varphi^0 \, dS$$

Définition 82 : Énergie d'un photon

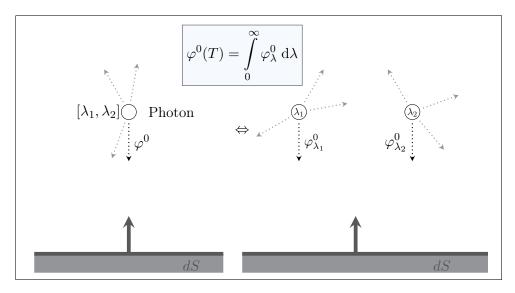


FIGURE 9.1 – Caractérisation des différents flux

(9.4) 
$$E = h\nu = \frac{hc}{\lambda}$$

#### Théorème 82.1 : Loi de Planck

La loi de Planck n'est pas exigible, mais elle permet de calculer la densité spectrale en longueur d'onde

$$\varphi^{\lambda}(T) = \frac{2\pi hc^2}{\lambda^5} \frac{A}{e^{\lambda k_B T} - 1}$$

avec:

$$c = 3 \cdot 10^8 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$$
  
 $k_B = 1,38 \cdot 10^{-23} \text{ J} \cdot \text{K}^{-1}$   
 $h = 6,6262 \cdot 10^{-34} \text{ J} \cdot \text{s}$ 

#### Théorème 82.2 : Stefan-Boltzmann

$$(9.6) \qquad \qquad \varphi^0(T) = \sigma \, T^4$$

où  $\sigma$  est la constante de Stefan :  $\sigma = 5,67 \cdot 10^{-8} \; \text{W} \cdot \text{m}^{-2} \cdot \text{K}^{-4}$  C'est aussi le flux émis par un corps noir.

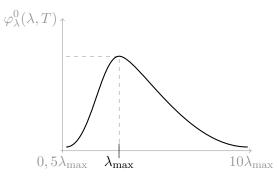
La densité spectrale en longueur d'onde du flux  $(\varphi_{\lambda}^0)$  passe par un maximum pour une longeur d'onde  $\lambda_m$ . On l'obtient avec la loi de WIEN :

Théorème 82.3 : Loi de WIEN

(9.7) 
$$\lambda_{\text{max}} T = 2,898 \cdot 10^{-3} \text{m} \cdot \text{K}$$

Pour retenir :  $\lambda_{\text{max}} T = 2900 \, \mu \text{m} \cdot \text{K}$ 

Remarque : Le domaine spectral d'émission est compris dans  $[0,5\lambda_{\max},10\lambda_{\max}]$ 



Théorème 82.4 : Flux surfacique radiatif

En un point P, le flux surfacique cédé par un corps noir opaque est :

(9.8) 
$$\varphi_{\text{CN}\to\text{ext}}^{\text{rad}}(P) = \sigma T(P)^4 - \varphi_{\text{requ}}(P)$$

et alors, le flux radiatif suit une loi de Newton  $\varphi_{\text{CN}\to\text{ext}}^{\text{rad}}(P)=h(T(P)-T0)$  dont le coefficient est

(9.9) 
$$h^{\text{rad}} = 4\sigma T_0^4$$

# Chapitre 10

# Mécanique Quantique

#### 10.1 Introduction à la mécanique quantique

#### 10.1.1 Dualité onde-particule

#### Définition 83: Relation de Planck-Einstein

Pour une onde de fréquence  $\nu == \frac{1}{T} = \frac{c}{\lambda}$ , l'énergie  $E_{\rm photon}$  et la quantité de mouvement  $p_{\rm photon}$  d'un photon sont donnés par la relation de PLANCK-EINSTEIN :

(10.1a)

$$E_{\rm photon} = h\nu$$

(10.1b)

$$p_{\rm photon} = \frac{h}{\lambda} = \frac{h\nu}{c}$$

où h est la constante de Planck

On donne la valeur de la constante de Planck :

$$h \approx 6,62606957 \times 10^{-34} \text{J} \cdot \text{s}$$
  
 $h \approx 4,1343359 \times 10^{-15} \text{eV} \cdot \text{s}$ 

La constante de Planck réduite  $\hbar = \frac{h}{2\pi}$  sera également utilisée :

$$\hbar \approx 1,054571726 \times 10^{-34} \text{J} \cdot \text{s}$$

$$\hbar \approx 6,58211928 \times 10^{-16} \mathrm{eV} \cdot \mathrm{s}$$

#### Théorème 83.1 : Relation de DE BROGLIE

À une particule matérielle de quantité de mouvement de norme p, la relation de DE BROGLIE associe une longueur d'onde  $\lambda_{\rm DB}$ :

(10.2)

$$\lambda_{\mathrm{DB}} = \frac{h}{p}$$

## 10.1.2 Fonction d'onde et équation de Schrödinger

#### Définition 84 : Probabilité de présence

La probabilité de présence d'une particule t entre x et  $x+\mathrm{d}x$  est donné par la relation :

(10.3) 
$$dP(x,t) = \Psi(x,t)\overline{\Psi(x,t)}dx = |\Psi(x,t)|^2 dx$$

#### Théorème 84.1 : Condition de normalisation

Soit  $\mathcal{D}$  le domaine de l'espace accessible à la particule. La condition de normalisation traduit le fait que la particule se trouve **de façon certaine** dans le domaine  $\mathcal{D}$ :

$$(10.4) \qquad \int_{\mathscr{D}} |\Psi(x,t)|^2 \mathrm{d}x = 1$$

#### 10.1.3 Équation de Schrödinger

#### Définition 85 : Équation de SCHRÖDINGER

On considère le mouvement <u>unidirectionnel</u> d'une particule quantique de masse m. L'interaction de la particule avec les autres éléments du système sera réunie dans une énergie potentielle V(x) <u>indépendante du temps</u> (conformément au programme).

L'équation de SCHRÖDINGER donne :

(10.5) 
$$i\hbar \frac{\partial \Psi(x,t)}{\partial t} = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \Psi(x,t)}{\partial x^2} + V(x)\Psi(x,t)$$

(Attention) V(x) est une énergie potentielle. On l'appelle parfois « potentiel », mais ça ne concerne pas seulement les interactions électromagnétiques.

#### Définition 86: État stationnaire

On appelle **état stationnaire** un état du système caractérisé par une fonction d'onde <u>factorisée</u> sous la forme

(10.6) 
$$\Psi(x,t) = \varphi(x)f(t)$$

où f et  $\varphi$  sont a priori deux fonctions à valeur complexe.

#### Théorème 86.1 : Équation de SCHRÖDINGER indépendante du temps

Pour une fonction d'onde à l'état stationnaire sous la forme  $\Psi(x,t) = \varphi(x)e^{i\alpha(t)}$  où  $\alpha(t)$  est une fonction du temps, l'équation de SCHRÖDINGER se met sous la forme :

(10.7) 
$$-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{\mathrm{d}^2\varphi(x)}{\mathrm{d}x^2} + V(x)\varphi(x) = E\varphi(x)$$
 où  $E = -\hbar\frac{\mathrm{d}\alpha(t)}{\mathrm{d}t}$ . En notant  $\omega = -\dot{\alpha}(t)$ , on a  $E = \hbar\omega$ .

#### Théorème 86.2 : Caractérisation d'un état stationnaire

Un état stationnaire est caractérisé par une densité de probabilité  $\frac{\mathrm{d}P}{\mathrm{d}x}=|\Psi(x,t)|^2$  indépendante du temps.

#### 10.1.4 Inégalité de HEISENBERG

#### Théorème 86.3 : Inégalité spatiale

Il existe une limitation à la définition de la position (d'indétermination  $\Delta x$ ) et de la quantité de mouvement (d'indétermination  $\Delta p_x$ ) imposée par l'inégalité d'HEISENBERG :

$$(10.8) \Delta x \cdot \Delta p_x \ge \frac{\hbar}{2}$$

#### Théorème 86.4: Inégalité temps-énergie

La pulsation, d'incertitude  $\Delta\omega$ , et la durée, caractérisé par  $\tau$ , la durée caractéristique d'évolution d'un signal sont limités dans leur définition par :

En utilisant la relation  $E=\hbar\omega$  du théorème 86.1 page 83 :

(10.9b) 
$$\tau \cdot \Delta E \ge \frac{\hbar}{2}$$

# 10.2 Évolution d'une particule quantique libre

Dans cette section, on considère le mouvement d'une particule lorsque V(x)=0, c'est-à-dire qui évolue dans le vide sans interaction. L'équation (10.5) de SCHRÖDINGER devient alors :

$$(\mathbf{10.10}) \hspace{1cm} i\hbar \frac{\partial \Psi(x,t)}{\partial t} = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \Psi(x,t)}{\partial x^2}$$

#### Théorème 86.5 : Relation de dispersion et vitesse de phase

La résolution de l'équation (10.10) conduit à la relation de dispersion suivante :

$$(10.11a) \qquad \qquad \omega = \frac{\hbar k^2}{2m}$$

On peut alors en déduire une vitesse de phase  $v_{\varphi} = \frac{\omega}{\iota}$ :

$$(10.11b) v_{\varphi} = \frac{\hbar k}{2m}$$

## 10.3 Évolution d'une particule quantique dans un potentiel

Dans cette partie, nous nous limiterons à des solutions stationnaires de l'équation (10.5) de Schrödinger. On pourra donc résoudre l'équation de Schrödinger indépendante du temps (10.7):

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{\mathrm{d}^2\varphi(x)}{\mathrm{d}x^2} + V(x)\varphi(x) = E\varphi(x)$$

On se place dans le cas où la longueur d'onde de DE BROGLIE des particules quantiques est très inférieure à la longueur caractéristique des variations du potentiel V(x). On modélise alors la marche de potentiel de la manière suivante :

$$V(x) = \begin{cases} 0 & \text{pour } x < 0 \\ V_0 & \text{pour } x \ge 0 \end{cases}$$

#### Définition 87 : Coefficients de transmission et de réflexion

En ayant définis des vecteurs densité de courant de probabilité  $\overrightarrow{j}_i$ ,  $\overrightarrow{j}_r$  et  $\overrightarrow{j}_t$ , respectivement pour les ondes incidente, réfléchie, et transmise, on peut définir les probabilités de réflexion R et de transmission T:

(10.12) 
$$R = \frac{\|\overrightarrow{j}_r\|}{\|\overrightarrow{j}_i\|} \qquad T = \frac{\|\overrightarrow{j}_t\|}{\|\overrightarrow{j}_i\|}$$

# Chapitre 11

# Thermodynamique statistique

#### 11.1 Monde microscopique, monde macroscopique

#### Définition 88 : Échelles microscopique, mésoscopique, et macroscopique

L'échelle macroscopique est notre échelle. Une longueur microscopiques et de l'ordre du mètre (ou bien plus grande).

L'échelle microscopique est l'échelle des molécules. Une longueur microscopique est de l'ordre de grandeur du libre parcours moyen des molécules.

L'échelle mésoscopique est une échelle à la fois très petite devant l'échelle macroscopique et très grande devant l'échelle microscopique.

#### 11.2 Facteur de Boltzmann

#### 11.2.1 Atmosphère isotherme

#### Théorème 88.1 : Équation fondamentale de l'hydrostatique

À une altitude z, la variation de la pression P(z) s'exprime en fonction de la masse volumique  $\mu(z)$  d'un système :

(11.1) 
$$\frac{\mathrm{d}P(z)}{\mathrm{d}z} = -\mu(z)g$$

**Preuve 88.1.1** On étudie un gaz situé dans un cylindre de section S entre z et z + dz.

On applique un PFD à notre cylindre entre z et  $z+\mathrm{d}z$ , à l'équilibre :

$$\sum \vec{F} = \vec{0}$$

$$-\mu(z)Sdz \ g\vec{u}_z + P(z)S\vec{u}_z + (-P(z+dz)S\vec{u}_z) = \vec{0}$$
Pression sur la tranche inférieure
$$Pression \ sur la tranche supérieure$$

En projetant sur  $\vec{u}_z$  et en simplifiant :

$$-\mu(z)qdz + P(z) - P(z + dz) = 0$$

D'où, puisque 
$$P(z + dz) = P(z) + \frac{dP(z)}{dz}dz$$
:  $\frac{dP(z)}{dz} = -\mu(z)g$ 

#### Théorème 88.2

La solution à l'équation différentielle précédente est :

$$P(z) = P_0 e^{-\frac{zMg}{RT}}$$

(11.2)

 $H = \frac{RT}{Mg}$  est la distance caractéristique de la variation de la pression.

**Preuve 88.2.1** On étudie un gaz situé dans un cylindre de section S entre z et z + dz.

D'après l'équation (1.13) d'état des gaz parfaits :

$$P(z) dV = dn(z) RT$$

Or, en notant  $\mu(z)$  la masse volumique du gaz en z:

$$\mathrm{d}n(z) = \frac{\mathrm{d}m(z)}{M} = \frac{\mu(z)S\mathrm{d}z}{M}$$

On réinjecte :

$$P(z) dV = \frac{\mu(z)Sdz}{M} RT$$

et sachant que  $\frac{\mathrm{d}V}{S} = \mathrm{d}z$ , on a :

$$\mu(z) = \frac{P(z) \ M}{RT}$$

Depuis l'équation fondamentale de l'hydrostatique (équation (11.1)), on obtient une équation différentielle :

$$\frac{\mathrm{d}P(z)}{\mathrm{d}z} = -\frac{M}{RT}P(z)g$$

$$\frac{\mathrm{d}P(z)}{\mathrm{d}z} + \frac{Mg}{RT}P(z) = 0$$

La solution à cette équation est donc  $P(z) = P_0 e^{-\frac{z Mg}{RT}}$ 

Puisque PV = nRT, on peut utiliser cette équation pour déterminer l'expression de grandeurs comme la masse volumique  $\mu(z)$  ou  $\mathrm{d}n(z)$ :

$$\mu(z) = \mu_0 \ e^{-\frac{z \ Mg}{RT}}$$

#### Théorème 88.3

La probabilité dp(z) pour une molécule de se trouver entre les cotes z et z+dz est proportionnelle au facteur de BOLTZMANN :

(11.3) 
$$\operatorname{d}p(z) = A \ e^{-\frac{E_p(z)}{k_B T}}$$

Cette probabilité est appelée le **poids de BOLTZMANN** d*p* est une probabilité! Pas une pression!

(ATTENTION)

# 11.2.2 Poids de Boltzmann d'une particule indépendante à l'équilibre avec un thermostat

On va généraliser ce qu'on vient de voir au cas d'un système constitué de particules indépendantes, c'est-à-dire qui n'interagissent pas entre elles.

#### Théorème 88.4

La probabilité  $dp(E_i)$  qu'une particule microscopique **indépendante** soit dans un état quantique d'énergie  $E_i$  est **proportionnelle** au **facteur de Boltzmann**:

(11.4) 
$$dp(E_i) = A e^{-\frac{E_i}{k_B T}}$$

#### 11.3 Systèmes à spectres discret d'énergie

Pour déterminer la constante A, on utilise le théorème suivant de condition de normalisation :

#### Théorème 88.5 : Condition de normalisation

La somme des probabilités est égale à 1. Autrement dit :

$$(11.5) \qquad \sum_{i} p(E_i) = 1$$

#### Définition 89: Probabilité d'occupation

Si N est le nombre total de particules, le nombre moyen  $\langle N_i \rangle$  de particules du système à l'état  $E_i$ , appelé **probabilité d'occupation** de l'état quantique  $E_i$ , est donné par :

(11.6) 
$$\langle N_i \rangle = N \times p(E_i) = \frac{N}{Z} e^{-\frac{E_i}{k_B T}}$$

Définition 90 : Énergie moyenne –

l'énergie moyenne d'une particule, notée  $\langle E_{\text{Particule}} \rangle$ , est l'espérance de son énergie :

(11.7a) 
$$\langle E_{\text{Particule}} \rangle = \sum_{i} E_{i} p(E_{i})$$

(11.7a) 
$$\langle E_{\text{Particule}} \rangle = \sum_{i} E_{i} p(E_{i})$$
(11.7b) 
$$\langle E_{\text{Particule}} \rangle = \frac{1}{Z} \sum_{i} E_{i} e^{-\frac{E_{i}}{k_{B}T}}$$

Voir dans le cours de mathématiques, section ?? page ?? pour plus d'informations sur l'espérance.

#### Définition 91 : Écart quadratique moyen

Les fluctuations de l'énergie d'une particule sont caractérisées par la variance, qu'on appelle aussi "écart quadratique moyen":

(11.8a) 
$$\operatorname{Var}(E_{\operatorname{Particule}}) = \langle E_{\operatorname{Particule}}^2 \rangle - \langle E_{\operatorname{Particule}} \rangle^2$$

(11.8a) 
$$\operatorname{Var}(E_{\operatorname{Particule}}) = \langle E_{\operatorname{Particule}}^2 \rangle - \langle E_{\operatorname{Particule}} \rangle^2$$
(11.8b) 
$$\operatorname{Var}(E_{\operatorname{Particule}}) = \sum_{i} E_i^2 \, p(E_i) - \left(\sum_{i} E_i \, p(E_i)\right)^2$$

Voir dans le cours de mathématiques, section ?? page ?? pour plus d'informations sur la variance et l'écart-type.

#### Définition 92: Énergie d'un système

L'énergie d'un système est la somme des énergies des particules qui le composent. Sa valeur moyenne est:

(11.9) 
$$\langle E_{\text{Système}} \rangle = N \langle E_{\text{Particule}} \rangle$$

#### Théorème 92.1

Les fluctuations d'énergie régressent quand la taille du système augmente

#### Capacités thermiques classiques des gaz et des solides 11.4

#### Théorème 92.2

L'énergie interne U du système est égale à l'énergie moyenne du système :

(11.10) 
$$U = \langle E_{\text{Système}} \rangle = N \langle E_{\text{Particule}} \rangle$$

# Chapitre 12

# Annexe



#### 12.1 Trigonométrie

#### 12.1.1 Définition

On aura souvent besoin de trigonométrie en Physique. Surtout les règles sur les sinus et cosinus. Bien sûr, la première chose à ne jamais oublier, c'est leur définition en exponentielle :

(12.1) 
$$\begin{cases} \cos x = \frac{e^{ix} + e^{-ix}}{2} \\ \sin x = \frac{e^{ix} - e^{-ix}}{2i} \end{cases}$$
 (12.2) 
$$\begin{cases} \cosh x = \frac{e^{x} + e^{-x}}{2} \\ \sinh x = \frac{e^{x} - e^{-x}}{2} \end{cases}$$

#### 12.1.2 Addition / Produit

$$\cos(a+b) = \cos a \cos b - \sin a \sin b$$

$$\cos(a+b) + \cos(a-b) = 2\cos a \cos b$$

$$\cos(a+b) + \cos(a-b) = 2\cos a \cos b$$

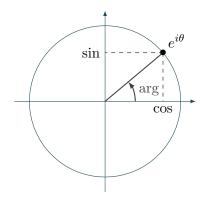
$$\cos(a+b) - \cos(a-b) = 2\sin a \sin b$$

$$\sin(a+b) = \sin a \cos b + \cos a \sin b$$

$$\sin(a+b) + \sin(a-b) = 2\sin a \cos b$$

$$\sin(a+b) - \sin(a-b) = 2\cos a \sin b$$

#### 12.1.3 Nombres complexes



#### Opérations en complexes

	Forme exponentielle	Module	Argument	
Produit	$z z' = r r' e^{i(\theta + \theta')}$	$\left   zz'  =  z    z'  \right $	$\arg(zz') = \arg z + \arg z'$	$[2\pi]$
Quotient	$\frac{z}{z'} = \frac{r}{r'} e^{i(\theta - \theta')}$	$\left  \frac{z}{z'} \right  = \frac{ z }{ z' }$	$\arg\left(\frac{z}{z'}\right) = \arg z - \arg z'$	$[2\pi]$
Exposant	$z^n = r^n e^{in\theta}$	$ z^n  =  z ^n$	$\arg(z^n) = n \times \arg z$	$[2\pi]$
Conjugué	$\overline{z} = r e^{-i\theta}$	$ \overline{z}  = \overline{ z }$	$\arg(\overline{z}) = -\arg z$	$[2\pi]$

#### 12.2 Calcul vectoriel

On a deux types de calculs vectoriels. Le produit scalaire  $\vec{u} \cdot \vec{v}$  et le produit vectoriel  $\vec{u} \wedge \vec{v}$ . En physique, on les définit comme suit :

$$\begin{array}{ccc}
\vec{u} \cdot \vec{v} &= u \cdot v \cdot \cos \theta \\
\vec{u} \wedge \vec{v} &= u \cdot v \cdot \sin \theta
\end{array}
\right\} \quad \text{avec}: \qquad \qquad \overrightarrow{\vec{u}} \cdot \overrightarrow{\vec{v}} \qquad \qquad \overrightarrow{\vec{u}} \cdot \overrightarrow{\vec{v}}$$

(Attention) Il ne faut pas oublier que le produit <u>scalaire</u> renvoie un <u>scalaire</u>, et que le produit <u>vectoriel</u> renvoie un <u>vecteur perpendiculaire</u> au plan formé des vecteurs  $\overrightarrow{u}$  et  $\overrightarrow{v}$ .

#### Propriétés Produit vectoriel

$$\overrightarrow{u}\wedge\overrightarrow{v} = -\overrightarrow{v}\wedge\overrightarrow{u}$$
 
$$\lambda(\overrightarrow{u}\wedge\overrightarrow{v}) = \lambda\overrightarrow{u}\wedge\overrightarrow{v} = \overrightarrow{u}\wedge\lambda\overrightarrow{v}$$

Le produit vectoriel n'est pas associatif

Formules du double produit vectoriel :

(12.5a) 
$$\vec{a} \wedge (\vec{b} \wedge \vec{c}) = (\vec{a} \cdot \vec{c})\vec{b} - (\vec{a} \cdot \vec{b})\vec{c}$$

(12.5b) 
$$(\vec{a} \wedge \vec{b}) \wedge \vec{c} = (\vec{a} \cdot \vec{c}) \vec{b} - (\vec{b} \cdot \vec{c}) \vec{a}$$

#### 12.3 Complément mathématique

#### 12.3.1 Dérivée d'un vecteur

(12.6) 
$$\frac{\mathrm{d}x_i \vec{i}}{\mathrm{d}t} = x_i \frac{\mathrm{d}\vec{i}}{\mathrm{d}t} + \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t} \vec{i}$$

#### 12.3.2 Équation différentielle

En général, on résout l'équation homogène, on trouve une solution particulière, puis la combinaison linéaire des deux donne la solution générale.

#### Au premier ordre

Dans le cas d'une équation de la forme :

$$y'(t) = ay(t) + b$$

La solution générale est

$$(12.7) Ae^{ax} - \frac{b}{a}$$

#### Au second Ordre

Dans le cas de l'équation homogène suivante :

$$y''(t) + a(t)y'(t) + b(t)y(t) = 0$$

On calcule le discriminant  $\Delta$  du polynôme caractéristique. Suivant les cas, on a la solution y(t) pour l'équation homogène :

$$\frac{\Delta \neq 0 \quad y(t) = Ae^{r_1t} + Be^{r_2t}}{\Delta = 0 \quad y(t) = (A + Bt)e^{rt}}$$

Ou encore:

$$\Delta > 0 \quad r_{\pm} = \alpha \pm \beta \quad y(t) = e^{\alpha t} \left( A \cdot \cosh(\beta t) + B \cdot \sinh(\beta t) \right)$$

$$\Delta < 0 \quad r_{\pm} = \alpha \pm i\beta \quad y(t) = e^{\alpha t} \left( A \cdot \cos(\beta t) + B \cdot \sin(\beta t) \right)$$

$$\Delta = 0 \quad r \text{ double} \qquad y(t) = (A + Bt)e^{rt}$$

(ATTENTION)

Pour déterminer la solution particulière quand le second membre n'est pas constant, on suppose que <u>la solution</u> est sinusoïdale et de même pulsation. Alors il n'y a plus qu'à réinjecter la solution dans l'équation différentielle pour déterminer les constantes restantes.

#### 12.4 Repères en physique

#### 12.4.1 Repère cartésien

Dans un repère en coordonnées cartésiennes (cf. figure 12.1), le point M est repéré par la base  $(\vec{u}_x, \vec{u}_y, \vec{u}_z)$ :

$$(12.8) \qquad \overrightarrow{OM} = x \overrightarrow{u}_x + y \overrightarrow{u}_y + z \overrightarrow{u}_z$$

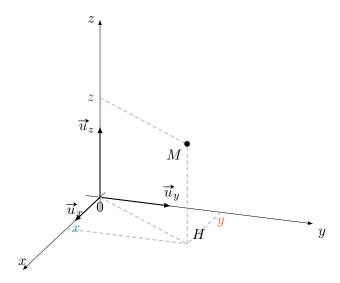


Figure 12.1 – Repère en coordonnées cartésiennes

#### 12.4.2 Repère cylindrique

Dans un repère en coordonnées cylindriques (cf. figure 12.2), le point M est repéré par la base locale  $(\vec{u}_r, \vec{u}_\theta, \vec{u}_z)$ :

$$(12.9) \overrightarrow{OM} = r \overrightarrow{u}_r + r d\theta \overrightarrow{u}_\theta + z \overrightarrow{u}_z$$

(ATTENTION)

r se mesure sur le projeté :  $r = \|\overrightarrow{OH}\|$  , et non  $\overrightarrow{OM}$ 

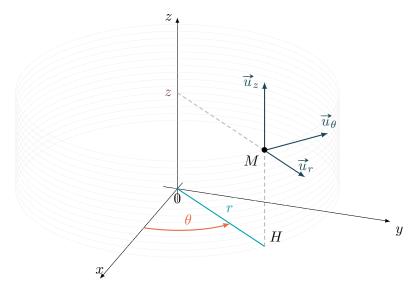


FIGURE 12.2 – Repère en coordonnées cylindriques

#### Analyse Vectorielle 12.5

#### 12.5.1Généralités sur les champs

Coordonnées	Déplacement élémentaire	Circulation élémentaire		
Cartésiennes	$\mathrm{d}x\vec{u}_x + \mathrm{d}y\vec{u}_y + \mathrm{d}z\vec{u}_z$	$d\mathscr{C} = a_x dx + a_y dy + a_z dz$		
Cylindriques	$\mathrm{d}r\vec{u}_r + r\mathrm{d}\theta\vec{u}_\theta + \mathrm{d}z\vec{u}_z$	$d\mathscr{C} = a_r dr + a_\theta r d\theta + a_z dz$		
Sphériques	$\mathrm{d}r\vec{u}_r + r\mathrm{d}\theta\vec{u}_\theta + r\sin\theta\mathrm{d}\varphi\vec{u}_\varphi$	$d\mathscr{C} = a_r dr + a_\theta r d\theta + a_\varphi r \sin\theta d\varphi$		

#### Définition 93 : Lignes et tubes de champ

Pour un champ de vecteurs  $\overrightarrow{A}(M)$ , une ligne de champ est une courbe sur laquelle, en tout point  $M, \overrightarrow{A}(M)$  est

Si on note  $d\overrightarrow{M}$  le déplacement élémentaire, une ligne de champ vérifie:

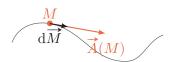


FIGURE 12.3 – Ligne de champ

(12.10)

 $d\overrightarrow{M} \wedge \overrightarrow{A}(M) = \overrightarrow{0}$  champ On appelle **tube de champ** un ensemble de lignes de champ s'appuyant sur un contour fermé.

#### 12.5.2Opérateurs sur les champs

### Définition 94 : Gradient -

Soit U(M) un champ scalaire. La variation  $\mathrm{d}U$  est lié au deplacement élémentaire  $\mathrm{d}\overrightarrow{l}_M$  par le  $\mathbf{gradient}$ :  $\overrightarrow{\mathrm{grad}}(U(M))\cdot\mathrm{d}\overrightarrow{l}_M=\mathrm{d}U$ 

(12.11) 
$$\overrightarrow{\operatorname{grad}}(U(M)) \cdot d\overrightarrow{l}_M = dU$$

Ses expressions sont :

#### Coordonnées

#### Expressions

Cartésiennes 
$$\overrightarrow{\text{grad}}(f) = \frac{\partial f}{\partial x} \overrightarrow{e}_x + \frac{\partial f}{\partial y} \overrightarrow{e}_y + \frac{\partial f}{\partial z} \overrightarrow{e}_z$$

Cylindriques  $\overrightarrow{\text{grad}}(f) = \frac{\partial f}{\partial r} \overrightarrow{e}_r + \frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial \theta} \overrightarrow{e}_\theta + \frac{\partial f}{\partial z} \overrightarrow{e}_z$ 

Sphériques  $\overrightarrow{\text{grad}}(f) = \frac{\partial f}{\partial r} \overrightarrow{e}_r + \frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial \theta} \overrightarrow{e}_\theta + \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial f}{\partial \varphi} \overrightarrow{e}_\varphi$ 

#### Définition 95 : Divergence

Soit un volume élémentaire  $dV_M$  autour d'un point M et un champ de vecteur  $\overrightarrow{A}(M)$ . En notant  $d\Phi$  le flux de  $\overrightarrow{A}(M)$  traversant la surface entourant  $dV_M$ , la **divergence** est définie par :

$$\operatorname{div}\left(\overrightarrow{A}(M)\right) \cdot \mathrm{d}V_M = \mathrm{d}\Phi(M)$$

Ses expressions sont :

#### Coordonnées

#### Expressions

Cartésiennes 
$$\operatorname{div}\left(\overrightarrow{A}(M)\right) = \frac{\partial A_x}{\partial x} + \frac{\partial A_y}{\partial y} + \frac{\partial A_z}{\partial z}$$

Cylindriques  $\operatorname{div}\left(\overrightarrow{A}(M)\right) = \frac{1}{r}\frac{\partial(r\cdot A_r)}{\partial r} + \frac{1}{r}\frac{\partial A_{\theta}}{\partial \theta} + \frac{\partial A_z}{\partial z}$ 

Sphériques  $\operatorname{div}\left(\overrightarrow{A}(M)\right) = \frac{1}{r^2}\frac{\partial(r^2\cdot A_r)}{\partial r} + \frac{1}{r\sin\theta}\frac{\partial(\sin\theta\cdot A_{\theta})}{\partial \theta} + \frac{1}{r\sin\theta}\frac{\partial A_{\varphi}}{\partial \varphi}$ 

#### Définition 96: Circulation

Soit  $\vec{a}$  un champ de vecteur.



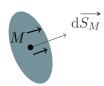
La circulation élémentaire du champ  $\vec{a}$  de vecteurs sur le déplacement élémentaire  $\overrightarrow{dl_M}$  autour d'un point M est

$$d\mathscr{C} = \overrightarrow{a}(M) \cdot d\overrightarrow{l_M}$$

Alors, la circulation le long d'un chemin  $\Gamma_{AB}$  est :

$$\mathscr{C}_a = \int_{M \in \Gamma_{AB}} \overrightarrow{a} \cdot d\overrightarrow{l_M}$$

On va maintenant définir le flux passant à travers une surface :



#### Définition 97: Flux

Le flux élémentaire du champs  $\overrightarrow{a}$  de vecteurs à travers une surface élémentaire d $\overrightarrow{l_M}$  autour d'un point M est

(12.15) 
$$d\Phi = \overrightarrow{a}(M) \cdot d\overrightarrow{S_M}$$

Alors, le flux le long d'un chemin  $\Gamma_{AB}$  est :

(12.16) 
$$\Phi_a = \iint_{M \in \Gamma_{AB}} \vec{a} \cdot d\vec{S_M}$$

#### 12.5.3 Stokes et Ostrogradski

Théorème 97.1 : Formules de STOKES et d'OSTROGRADSKI

(Ostrogradski) 
$$\iiint_{\mathcal{V}} \operatorname{div} \left( \overrightarrow{E} \right) \cdot \overrightarrow{dV} = \oiint_{\mathcal{S}} \overrightarrow{E} \cdot \overrightarrow{dS}$$
 (Flux) 
$$\iiint_{\mathcal{S}} \operatorname{rot} \left( \overrightarrow{E} \right) \cdot \overrightarrow{dS} = \oint_{\mathcal{S}} \overrightarrow{E} \cdot \overrightarrow{dl}$$
 (Contour fermé)

## 12.6 Règles générales

#### 12.6.1 Relations entre les grandeurs

$$Puissance = \frac{d Travail}{dt}$$

#### 12.6.2 Longueurs de références

$$\boxed{\overrightarrow{\mathrm{d}l} = r \overrightarrow{\mathrm{d}\theta}}$$

# Deuxième partie Chimie

# Chapitre 13

# Première année

#### 13.1 Configuration électronique

#### Définition 1: Les nombres quantiques -

Pour caractériser un électron, on définit :

- ullet n, le nombre quantique principal, définit la couche sur laquelle un électron est rangé
- $l \in [0, n-1]$ , le nombre quantique azimutal, précise la sous-couche sur laquelle un électron est rangé
- $m_l \in [-l; l]$ , le nombre quantique magnétique, définit le nombre d'orbitales possibles. Chaque orbitale est appellée "case quantique".
- $m_s \in \left\{-\frac{1}{2}; \frac{1}{2}\right\}$ , nombre quantique de spin, définit le sens de rotation des électrons d'une même case quantique.

#### Théorème 1.1 : Principe d'exclusion de Pauli

Deux électrons ne peuvent avoir 4 nombres quantiques identiques

#### Théorème 1.2 : Règle de stabilité de Klechkowsy

Le remplissage des orbitales atomiques se fait par ordre des (n + l) croissants.

l n	1	2	3	4
1	$1s^2$			
2	$2s^2$	$2p^6$		
3	$3s^2$	$3p^6$	$3d^{10}$	
4	$4s^2$	$4p^6$	$4d^{10}$	$4f^{14}$

Figure 13.1 – Tableau des sous-couches électroniques

#### Théorème 1.3 : Règle de remplissage de Hund

Lorsqu'un niveau d'énergie est **dégénéré** — c'est à dire pour deux orbitales de même nombre quantique principal n — et que le nombre d'électrons n'est pas suffisant pour sauter le niveau :

- L'état de plus basse énergie est obtenu en utilisant un maximum d'orbitales
- Les spins des électrons non appariés (les électrons célibataires) d'une même orbitale étants parallèles

#### 13.2 Représentation moléculaire

#### Méthode

#### Représentation de Lewis

La charge formelle d'un atome est determinée par :

$$CF_A = n_{Atome}(e^-) - n_{Mol\'{e}cule}(e^-)$$

- 1. On compte le nombre N d'électrons pour connaître le nombre  $\frac{N}{2}$  de doublets à répartir
- 2. On minimise le nombre de charges formelles en multipliant les liaisons
- 3. On distribue les charges formelles par ordre d'électronégativité

#### Méthode VSEPR.

Le moment dipolaire  $\vec{\mu}$  est le vecteur caractérisant une liaison entre deux charges  $(-\delta e)$  et  $(+\delta e)$  distancées de d. Ses caractéristiques sont :

Direction Celle de la liaison

**Sens** Du – au + (donc de ( $-\delta e$ ) vers ( $+\delta e$ ))

Norme  $\|\vec{\mu}\| = \delta e \times d$ 

La notation VSEPR s'exprime par :

$$AX_m E_n$$

où m est le nombre d'atomes liés à l'atome central et n est le nombre d'entités non liantes (doublets ou électron célibataire).

## 13.3 Cinétique chimique

#### 13.3.1 Avancement

(13.1)

(VSEPR)

#### Définition 2: Avancement

L'avancement d'une réaction est défini par

$$\xi_i = \frac{n_i - n_i^{\circ}}{\nu_i}$$

Où  $n_i$  est la quantité molaire du constituant  $A_i, n_i^{\circ}$  sa quantité molaire initiale, et  $\nu_i$  son coefficient stechiométrique.

 $\xi$  est en mol

#### Définition 3 : Vitesse de réaction —

La vitesse de réaction est la variation de l'avancement :

(13.3) 
$$v_{\text{réaction}} = \frac{\mathrm{d}\xi}{\mathrm{d}t}$$

Dans les systèmes à volumes constants, on parle de vitesse volumique de réaction :

$$v_{\text{vol}} = \frac{1}{V} \frac{\mathrm{d}\xi}{\mathrm{d}t} = \frac{1}{\nu_i} \frac{\mathrm{d}c_i}{\mathrm{d}t}$$

#### Définition 4 : Loi de vitesse

Une réaction chimique admet un ordre si on peut relier la vitesse de réaction à la constante de vitesse k et aux concentrations  $[A_k]$ :

$$(13.4a) v = k \cdot f([A_k])$$

où  $f\Big([A_k]\Big)$  est une fonction des concentrations. Souvent, on a :  $v = k \prod_i [A_k]^{\alpha_i}$   $\alpha_i$  est appelé **ordre partiel** de la réaction par rapport à

(13.4b) 
$$v = k \prod_{i} [A_k]^{\alpha_i}$$

#### Théorème 4.1 : Loi d'Arrhenius

On dit q'une réaction associée à une équation stœchiométrique admettant un ordre suit la loi d'Arrhenius si sa constante de vitesse k suit :

$$(13.5) k(T) = A e^{-\frac{E_a}{RT}}$$

#### Loi d'action de masse 13.3.2

#### Théorème 4.2 : Loi d'action de masse

La loi d'action de masse, aussi appelée Loi de GULDERG et WAAGE, permet de

calculer la constante 
$$K$$
:

$$(13.6) K = \prod_{i} a_i^{\nu_i}$$

# 13.4 Cristallographie

#### Définition 5 : Cristal —

Un cristal est défini par une maille et un motif. Un motif est une translation de la maille selon un vecteur  $\overrightarrow{t}$ .

#### Définition 6 : Compacité -

En considérant les atomes comme des sphères, la **compacité** C se définit dans une maille par :

(13.7) 
$$C = \frac{\text{Volume des atomes de la maille}}{\text{Volume de la maille}}$$

# Chapitre 14

# Thermochimie

#### Méthode

Enthalpie H = U + PV

Energie libre F = U - TS

Enthalpie libre G = H - TS

Capacité thermique molaire à volume constant  $c_v = \frac{(\partial U_m)}{\partial T}$ 

Capacité thermique molaire à pression constante  $c_v = \frac{(\partial H_m)}{\partial T}$ 

 $\text{Avancement} \qquad \xi_i = \frac{n_i - n_i^{\circ}}{\nu_i}$ 

Vitesse de réaction  $v = \frac{\mathrm{d}\xi}{\mathrm{d}t} = k \prod_i c_i$ 

#### 14.1 Grandeurs extensives

#### Définition 7: Grandeure intensive/extensive

Une grandeur extensive est une grandeure proportionnelle à la taille du système qu'elle caractérise.

De manière générale, si  $S_1$  et  $S_2$  sont deux systèmes <u>disjoints</u>, on dit que Y est une grandeur extensive si :

(14.1)  $Y(S_1) + Y(S_2) = Y(S_1 \bigcup S_2)$ 

Une **grandeur intensive** est le contraire d'une grandeur extensive.

#### Propriétés

- extensive  $\times$  intensive = extensive
- $\frac{\text{extensive}}{\text{extensive}} = \text{intensive}$

• 
$$J_{\text{extensive}}(\alpha n, \alpha V) = \alpha J(n, V)$$

#### Définition 8 : Variance

La variance d'un système est le <u>nombre maximal de paramètres intensifs que l'on peut choisir</u> sans remettre en cause l'équilibre du système étudié.

#### Théorème 8.1 : Règle de Gibbs

La règle de Gibbs permet de déterminer la variance v d'un système en connaissant :

- i. Le nombre  $\varphi$  de phases distinctes
- ii. Le nombre c de constituants
- iii. Le nombre r de réactions chimiques

Alors, on a:

(14.2)

$$v = c - r + 2 - \varphi$$

(ATTENTION)

Il faut faire attention en comptant  $\varphi$  dans un système : les phases doivent être <u>distinctes</u>. Par exemple,  $\varphi=2$  pour un liquide et un gaz,  $\varphi=2$  pour deux états solides (car ils sont non miscibles), et  $\varphi=1$  pour deux liquides ou deux gaz miscibles

## 14.2 Équilibre d'une réaction

On considère une réaction du type :

$$\nu_{A}A + \nu_{B}B + \dots + \nu_{i}A_{i} \rightleftharpoons \nu_{C}C + \nu_{D}D + \dots + \nu_{j}C_{j}$$

Les  $\nu_i$  et les  $\nu_j$  sont les coefficients stechiometriques associés à chaque constituant i. Ceux des réactifs (les  $\nu_i$ ) sont comptés négativements.

Les  $n_k$  sont les quantités de matière associées à chaque constituant  $P_k$  de la réaction.

#### 14.2.1 Enthalpie libre

#### Définition 9 : Enthalpie libre de réaction

L'enthalpie libre G est une fonction d'état associée au deuxième principe de la thermodynamique :

$$G = H - TS$$

$$G = U + PV - TS$$

$$(14.4b) dG = Vdp - SdT + \delta W_{\text{rév}}$$

(14.4c) Et 
$$G$$
 étant une fonction d'état extensive : 
$$\Delta_r G = \sum_i \nu_i \mu_i$$

 $\Delta_r G^\circ$  caractérise l'équilibre de réaction, et  $\Delta_r G$  son sens.

$$\Delta_r G^{\circ} = -RT \ln K$$

$$\Delta_r G = \Delta_r G^{\circ} + RT \ln Q$$

$$= RT \ln \frac{Q}{K}$$

$$\Delta_r G \leq 0 \Leftrightarrow \text{Sens direct}$$

À l'équilibre, Q = K, donc  $\Delta_r G = 0$ .

# Chapitre 15

# Premier principe appliqué à la transformation chimique

#### 15.1 Enthalpie standard

#### Définition 10: État standard

L'état standard d'un constituant est défini par son état physique stable à la température T, sous la pression standard :  $P^{\circ} = 1$  bar  $= 10^{5}$  Pa

#### Définition 11 : Enthalpie standard de réaction

L'enthalpie standard de récation  $\Delta_r H_{(T,P)}$  correspond à la variation d'enthalpie du mélange réactionnel pour  $\xi=1$  mole d'avancement de la réaction en cour, dans l'état standard. La réaction est alors dite, suivant le signe de  $\Delta_r H^{\circ}$ :

- endothermique (pour  $\Delta_r H^{\circ} > 0$ ): dans le sens direct, la réaction consomme de la chaleur
- exothermique (pour  $\Delta_r H^{\circ} < 0$ ) : dans le sens direct, la réaction dégage de la chaleur

#### Définition 12: Enthalpie standard de formation

On appelle enthalpie standard de formation, en on note  $\Delta H_f^{\circ}(AB)$ , la variation d'enthalpie lors de la formation d'un constituant AB.

C'est donc l'enthalpie standard de formation  $\Delta_r H^{\circ}$  de la réaction :

$$A + B \longrightarrow AB$$

Remarque : Les composants simples comme le carbone C ou l'hydrogène H ont une enthalpie standard de formation nulle. Idem pour les composés stables comme le dioxygène  $O_2$  ou le diazote  $N_2$ : leur enthalpie standard de formation est nulle.

$$\Delta H_{f}^{\circ}\left(\mathcal{O}_{2}\right)=\Delta H_{f}^{\circ}\left(\mathcal{N}_{2}\right)=\Delta H_{f}^{\circ}\left(\mathcal{C}\right)=\Delta H_{f}^{\circ}\left(\mathcal{H}\right)=0$$

#### Définition 13 : Grandeur de réaction

Pour toute grandeure extensive J dans une réaction d'avancement  $\xi$ , on définit sa grandeur de réaction  $\Delta_r J$ :

(15.1) 
$$\Delta_r J = \left(\frac{\partial J}{\partial \xi}\right)_{T, P \text{ fixés}}$$

 $\Delta_r J$  est une grandeur intensive

#### Théorème 13.1 : Loi de HESS

En conditions standards, les grandeurs de réactions obéissent à la loi de HESS:

(15.2) 
$$\Delta_r J^{\circ} = \sum_{\substack{\text{Produits } + \\ \text{Réactifs } -}} \nu_i \ \Delta J_{f,i}^{\circ}$$

où  $\Delta J_{f,i}^{\circ}$  est une grandeur standard de formation.

#### 15.2 Effets thermiques pour une transformation monobare

Le programme préconise plutôt une transformation isobare, mais monobare est une condition suffisante.

#### Définition 14: Transformation monobare

Une transformation monobare est une transformation s'effectuant à pression extérieur  $P_{\text{ext}}$  constante, et telle que la pression initiale  $P_{\text{initiale}}$  du système soit la même que la pression finale  $P_{\text{finale}}$ :

(Monobare) 
$$P_{\text{finale}} = P_{\text{initiale}} = P_{\text{ext}}$$
  $P_{\text{ext}} = \text{constante}$ 

La pression du système peut varier pendant la transformation (et c'est là la différence avec une transformation isobare), mais elle doit toujours revenir à la pression extérieure à la fin.

#### Théorème 14.1 : Application du premier principe

Lors d'une réaction monobare et monotherme, le transfert thermique causé par la transformation se relie à l'enthalpie standard de réaction :

$$\Delta H = Q_P = \xi \Delta_r H^{\circ}$$

#### 15.3 Relations de Kirchhoff

#### Théorème 14.2 : Relations de Kirchhoff

Les relations de Kirchhoff permettent d'exprimer les variations de l'énergie interne standard de réaction  $\Delta_r U^{\circ}$ , de l'enthalpie standard de réaction  $\Delta_r H^{\circ}$ , ou encore de l'entropie standard de réaction  $\Delta_r S^{\circ}$  en fonction de la température T.

• Pour une réaction à température et volume constants :

(15.4a) 
$$\frac{\mathrm{d}\Delta_r U^{\circ}}{\mathrm{d}T} = \Delta_r C_V^{\circ}$$

$$\frac{\mathrm{d}\Delta_r S^{\circ}}{\mathrm{d}T} = \frac{\Delta_r C_V^{\circ}}{T}$$

 $\bullet\,$  Pour une réaction à température et pression constantes :

$$\frac{\mathrm{d}\Delta_r H^{\circ}}{\mathrm{d}T} = \Delta_r C_P^{\circ}$$
$$\frac{\mathrm{d}\Delta_r S^{\circ}}{\mathrm{d}T} = \frac{\Delta_r C_P^{\circ}}{T}$$

(15.5b)

#### Chapitre 16

### Diagramme Potentiel-pH

Pour un couple Oxydant-Réducteur, le diagramme potentiel-pH représente l'évolution du potentiel d'oxydo-réduction en fonction du pH.

#### 16.1 Rappels

Le produit ionique de l'eau  $K_e$  est le coefficient de réaction d'autoprotolyse de l'eau.

(16.1a) 
$$K_e = [OH^-][H_3O^+]$$

Le  $pK_e$  est son potentiel :

$$pK_e = -\log K_e$$
(16.1b) 
$$pK_e = pOH + pH$$

À 25řC,  $K_e = 10^{-14}$ .

#### 16.2 Méthode

On va prendre pour exemple le fer :  $Fe^{3+}/Fe(OH)_3(s)/Fe^{2+}/Fe(OH)_2(s)/Fe(s)$ , à une concentration de tracé  $c_{\rm tra}=10^{-2}{\rm mol\cdot L}^{-1}$ 

- 1. Créer un diagramme de situation
  - Calculer les nombres d'oxydation ( $\sum q = \sum n_0$ )  $Fe^{3+}/Fe(OH)_3(s)/Fe^{2+}/Fe(OH)_2(s)/Fe(s) + III + III = 0$
  - Pour un même nombre d'oxydation, on regarde les gammes de pH.
    - (a) Avec la concentration de tracé  $c_{\rm tra}=[{\rm Fe}^{2+}],$  on écrit une équation, par exemple  ${\rm Fe}^{2+}+2\,{\rm OH}^-={\rm Fe}({\rm OH})_2$
    - (b) On utilise la loi d'action de masse pour trouver le pH en connaissant le  $K_e=10^{-14}$  et le  $K_{s_2}=[{
      m OH}^-]^2[{
      m Fe}^{2+}]$

$$K_{s_2} = [OH^-]^2 [Fe^{2+}]$$

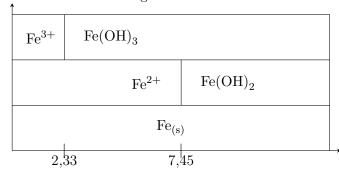
$$pH = -\log [H_3O^+]$$

$$= -\log \left(\frac{K_e}{[OH^-]}\right)$$

$$= -\log \left(\frac{K_e}{\sqrt{\frac{K_{s_2}}{[Fe^{2+}]}}}\right) = pK_e + \log \left(\sqrt{\frac{K_{s_2}}{[Fe^{2+}]}}\right)$$

Les données renvoient les frontières  ${\rm Fe^{2+}/Fe(OH)_2}$  et  ${\rm Fe^{3+}/Fe(OH)_3}$  respectivement à 7,5 et 2,3

• On en déduit un diagramme de situation :



- 2. On étudie, pour les frontières existantes, l'équation de la droite
  - Pour les équations ne faisant pas intervenir H<sup>+</sup>, comme par exemple à la frontière  ${\rm Fe^{2+}/Fe(s)}$  où l'équation est  ${\rm Fe^{2+}}+2\,{\rm e^-}={\rm Fe},$  ou à la frontière  ${\rm Fe^{2+}/Fe^{3+}},$  la frontière sera horizontale, d'équation  $E^\circ$
  - Pour les autres, on applique simplement NERNST pour exprimer E en fonction du pH. Par exemple :

$$Fe^{2+} + 3H_2O = Fe(OH)_3 + 3H^+ + e^-$$

Alors,

$$\begin{split} E &= E^{\circ}_{\mathrm{Fe(OH)_3/Fe^{2+}}} + 0,06 \log \frac{[\mathrm{H^+}]^3}{[\mathrm{Fe^{2+}}]} \\ &= E^{\circ}_{\mathrm{Fe(OH)_3/Fe^{2+}}} + 0,06 \left( 3 \log[\mathrm{H^+}] - \log[\mathrm{Fe^{2+}}] \right) \\ &= E^{\circ}_{\mathrm{Fe(OH)_3/Fe^{2+}}} - \log[\mathrm{Fe^{2+}}] - 0,18 \mathrm{pH} \end{split}$$

 $E^{\circ}_{\rm Fe(OH)_3/Fe^{2+}}-\log[{\rm Fe^{2+}}]$ étant constant, on peut le déterminer par continuité avec la frontière de  ${\rm Fe^{2+}}$  et  ${\rm Fe^{3+}}$  à pH= 2,3

3. On trace le diagramme Potentiel-pH

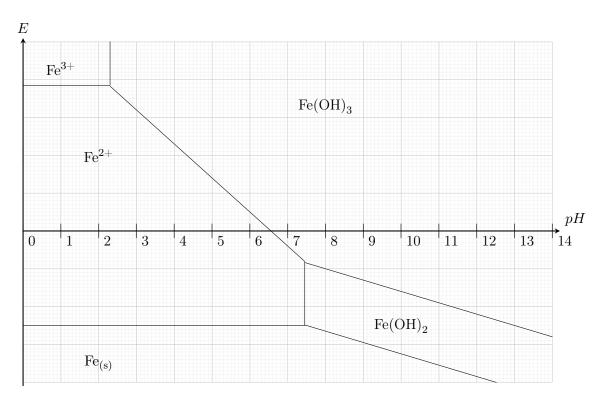


FIGURE 16.1 – Diagramme potentiel-pH du fer

### Chapitre 17

# Cinétique de l'oxydoréduction

- 17.1 Cinétique des réactions d'oxydoréduction
- 17.2 Corrosion

## Chapitre 18

## Annexe

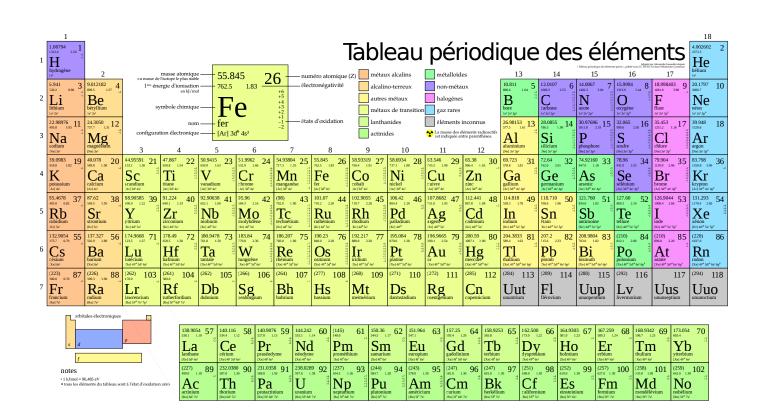


FIGURE 18.1 – Tableau périodique des éléments de MENDELEEV

### Liste des acronymes

AO Amplificateur Opérationnel. 2, 26

ARQS Approximation des Régimes Quasi-Stationnaires. 2, 24, 118

FEM Force Électromotrice. 25

OEM Onde Électromagnétique. 24, 45

OPP Onde Plane Progressive. 71, 72, 73, 74

OPPM Onde Plane Progressive Monochromatique. 72, 73, 76, 77, 78

PFD Principe Fondamental de la Dynamique. 41, 75, 86

 ${\rm TMC}$  — Théorème du Moment Cinétique. 35, 41

TRC Théorème de la Résultante Cinétique. 41, 65

# Index

D'Alembert, 64	Densité
Aplanétisme, 44	spectrale d'onde de flux surfacique,
Archimède, 23	79
ARQS, 24	surfacique
Avancement, 101	d'énergie, 79
Biot et Savart, 61 Bode, 31	volumique d'énergie électromagné- tique, 67 volumique de force electromagné- tique, 66
Capacité thermique, 12	Descartes, 44
à pression constante, 11	Deuxième principe, 11
à volume constant, 10	Diagramme
Champ	potentiel-pH, 110
électromoteur, 70	Dipôle
Charge formelle, 100	magnétique, 62
Chemin optique, 46	Dipôle
Circulation, 96	électrostatique, 59
Circulation	Dispersion, 76
élémentaire, 96	Divergence, 96
CLAUSIUS	Ď 1 ·
inégalité, 15	Éclairement $\mathcal{E}$ , 47
Compacité, 103	Endothermique, 107
Conducteur ohmique, 78	Energie
Constante	d'un dipôle, 28
Stefan, 80	Énergie
Contraste, 50	cinétique, 34
Coordonnées	potentielle, 34
cartésiennes, 93	Enthalpie, 10
cylindriques, 93	de formation, 107
	libre, 105
Débit massique, 15	standard de réaction, 107
Dégénéré, 100	Entropie, 11

Équation	d'Heisenberg, 84
de Schrödinger, 83	Grandeur intensive, 104
Équilibre de Réaction, 106 État	Isobare, 10, 108
	Isochore, 10
standard, 107	$\overrightarrow{j}$ (Densité Volumique de Courant), 61
Exothermique, 107	j (Densite Volumique de Courant), of
Grandeur extensive, 104	Kepler, 36
Facteur de Boltzmann, 88	Klechkowsy, 99
FARADAY, 68	
Filtre, 29	Laplace, 65
Flux, 97	Lewis, $100$
élémentaire, 97	Ligne de champ, 94
•	Loi
radiatif, 81	d'action de masse, 102
thermique, 18	d'Arrhenius, 101
Fonction	de Coulomb, 37, 42
de transfert, 29	de Fourier, 19
Force	de Gulderg et Waage, 102
centrale, 35	de Hess, 108
conservative, 33	de Kirchoff, 24
de Coriolis, 37	des mailles, 24
de Coulomb, 57	des nœuds, 24
électromotrice induite, 70	de Planck, 80
de Laplace, 62, 69	de Stefan-Boltzmann, 80
de Lorentz, 61	de Wien, 81
de rappel, 33	Longueur
Fraunhoffer, 55	de cohérence, 47
Fréquence	Longueur d'onde $\lambda$ , 48
de coupure, 77	Longueur d'onde 71, 40
Fresnel, 49	Masse
C : 20	volumique, 23
Gain, 30	MAXWELL
Galiléen, 36	Ampère, 61
Gradient, 95	Gauss, 59
Hump 100	Mayer, 12
HUND, 100	michelson
HUYGENS-FRESNEL, 55	Michelson
Impédance, 27	coin d'air, 53
Inductance	lame d'air, 52
	•
propre, 69	MILLMAN, 28
Inégalité	Module d'onde $k$ , 48

Moment	POYNTING
cinétique, 40	équation locale, 67
dipolaire, 100	vecteur, 67
dipolaire(Electrostatique), 60	Premier principe, 9
d'une force, 39	Pression, 23
d'inertie, 40	Probabilité
magnétique, 62	d'Occupation, 88
Monobare, 108	Puissance
Lumière monochromatique, 48	d'une force, 33
	instantanée, 28
Neumann, 70	moyenne, 28
Nombre d'onde $\sigma$ , 48	Pulsation
Nombre quantique, 99	de coupure, 77
azimutal $l$ , 99	de coupure, 31
magnétique $m_l$ , 99	plasma, 75
principal $n, 99$	Pulsation $\omega$ , 48
de spin $m_s$ , 99	,
NORTON, 25	Quantité de mouvement, 33
Loi d'Ohm	Régime
Globale, 68	stationnaire (Thermodynamique), 15
Onde	Relation(s)
électromagnétique, 45	de Kirchhoff, 109
plane, 71	Retard de phase, 46
polarisée rectilignement, 74	Rétroaction, 26
progressive, 71	
transversale, 72	Stigmatisme
Ordre d'interférence, 51	approché, 44
Ordre partiel, 101	rigoureux, 44
Ostrogradski, 97	Stokes, 97
	Système
Paquet d'onde, 77	conservatif, 33
Paraxial(rayon), 44	ouvert, 15
Pauli, 99	thermodynamique, 8
Période, 48	
Phase, 30	Temps de cohérence, 47
Planck-Einstein, 82	Thévenin, 25
Plasma, 74	Torseur
Poids de Boltzmann, 88	cinétique, 39
Poisson, 65	Transfert thermique, 9
Potentiel	Transverse, 71
électrostatique, 59	Travail d'une force, 34

Troisième principe, 14
Tube de champ, 94
Valeur
efficace, 28
moyenne, 28

Variance, 105
VARIGNON, 39
Vibration lumineuse, 45
Vitesse
de phase, 76