#### Photométrie

Babahenini Med Chaouki (Chaouki.Babahenini@gmail.com)

Cours de master Images et Vie Artificielle. M2

Université Mohamed Khider Biskra

2014 - 2015

#### Radiometrie

- ☐ L'objectif des algorithmes d'illumination globale est de calculer un état sur la distribution de lumière dans une scène.
- □ Pour calculer cette distribution, nous avons besoin de comprendre les quantités physiques qui représentent l'énergie lumineuse
- □ Radiometrie est la terminologie de base utilisé pour décrire la lumière. →
- □ Présenter la théorie de base expliquant la formation des images du point de vue photométrique et menant à l'équation fondamentale de formation des images

### Radiometrie

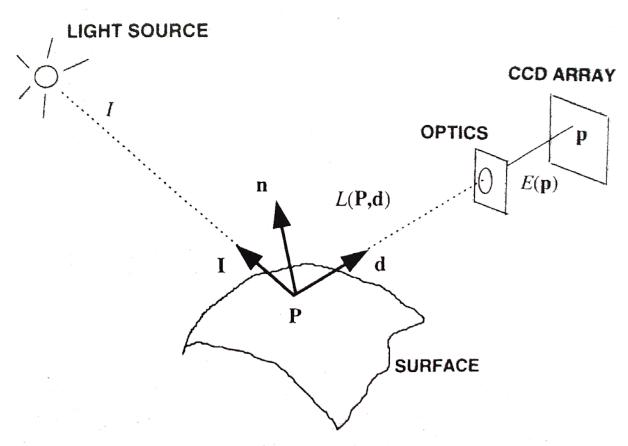
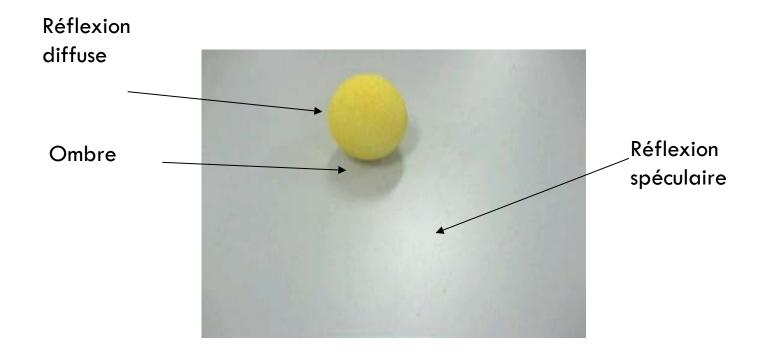


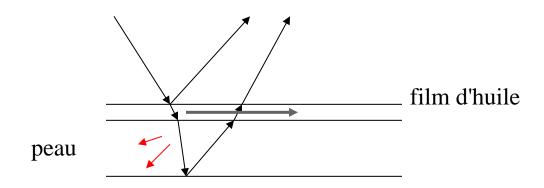
Figure 2.5 Illustration of the basic radiometric concepts.

## Formation des images et photométrie



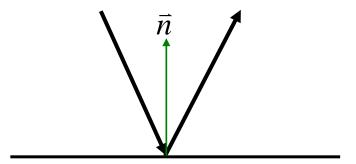
# Interactions lumière/matière qu'on négligera

- absorption
- transmission
- fluorescence: absorption à une longueur d'ondes et réémission à une autre longueur d'ondes

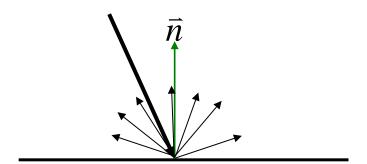


# Surface

Miroir



• Mat (lambertien)



#### Photons

- La quantité de base pour l'éclairement est le photon
- L'énergie (en Joule) d'un photon avec une longueur d'onde  $\lambda$  est:  $q_{\lambda} = hc/\lambda$ 
  - c est la vitesse de la lumière
    - Dans le vide, c = 299.792.458 m/s
  - $h \approx 6.63*10^{-34}$ Is est la constante de Planck

# Energie Radiante (Spectrale)

• L'énergie spectale radiante,  $Q_{\lambda}$ , dans  $n_{\lambda}$  photons avec une longueur d'onde  $\lambda$  est

$$Q_{\lambda} = n_{\lambda} q_{\lambda}$$

• L'énergie radiante, Q, est l'énergie d'un ensemble de photons, elle est donnée par l'intégrale de  $Q_{\lambda}$  sur l'ensemble des longueurs d'ondes possibles:

$$Q = \int_0^\infty Q_\lambda d\lambda$$

#### Flux radiant

• Le Flux radiant, appelé aussi puissance radiante, est le taux de flux de l'énergie radiante par unité de temps

$$\Phi = \frac{dQ}{dt}$$

- Flux exprime la quantité d'énergie (Watts = Joule/s) arrivant sur une surface (imaginaire) par unité de temps
- Pour une longueur d'onde donnée, le *flux spectral radiant* est défini comme

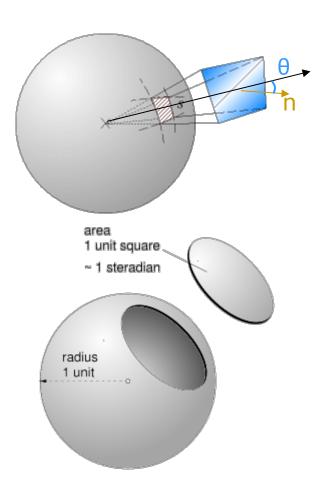
$$\Phi_{\lambda} = \frac{dQ_{\lambda}}{dt}$$

# Définition: Angle solide

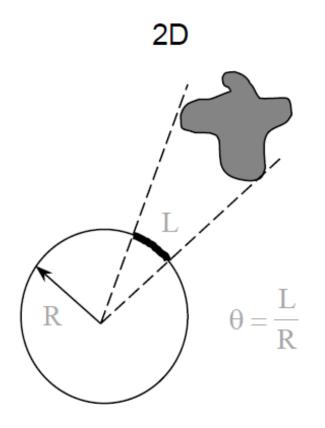
- Ratio entre l'aire de la surface occupé par la projection d'un objet sur une sphère et le carré du rayon de la sphère
- définit par le rapport de la section ( dA ) (surface élémentaire), découpée par l'intersection de la surface d'une sphère et d'un cône dont le sommet se trouve au centre de la sphère ( S ), au carré du rayon ( r ) et en fonction de l'angle ( θ ) formé par la droite joignant ( S ) et le centre de ( dA ).

$$\delta\omega = \frac{\delta A\cos(\theta)}{r^2}$$

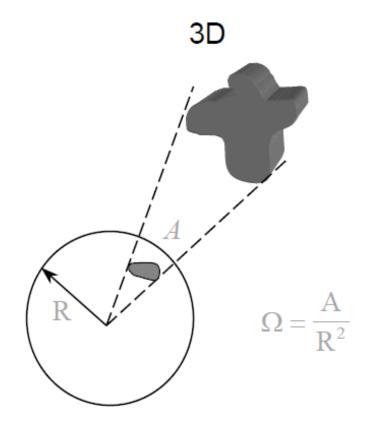
- Mesuré en stéradian (str)
- $2\pi$  sr par hémisphère



# Angle solide

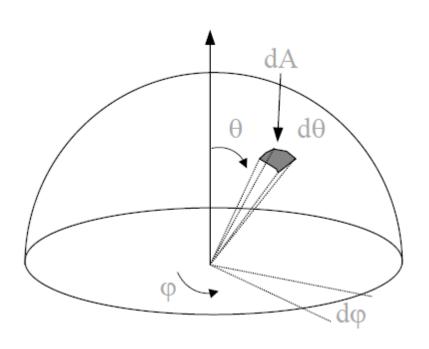


Périmètre du cercle =  $2\pi$  radians



Surface de la sphère =  $4\pi$  steradians

# Coordonnées sphériques

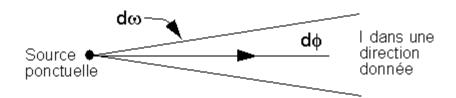


#### Aire de l'hémisphère:

$$\int_{\Omega_x} d\omega = \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^{\pi/2} \sin\theta \, d\theta$$
$$= \int_0^{2\pi} d\varphi [-\cos\theta]_{\pi/2}^0$$
$$= \int_0^{2\pi} d\varphi = 2\pi$$

$$d\omega = \frac{dA}{r^2} = \sin\theta \ d\theta \ d\varphi$$

# Quantité photométrique importante: l'intensité (émission)



• L'intensité lumineuse est définie comme le flux par unité d'angle solide dans une direction donnée:

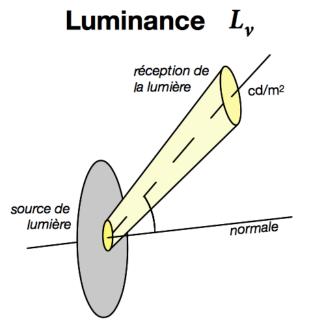
$$I = \frac{d\Phi}{d\omega}$$

Lumens/str

### Définition:Luminance

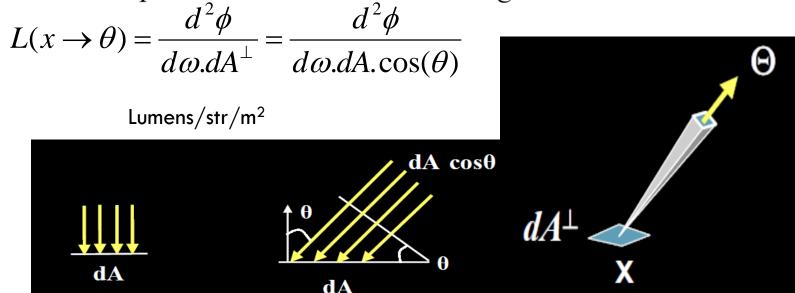
- la luminance est la grandeur mesurable correspondant à la sensation visuelle de luminosité ou de brillance d'une surface.
- Elle caractérise l'éclat d'une source étendue, c'est-à-dire d'une source qui n'est pas perçue comme un point mais bien comme une surface (écran de télévision, sujet d'une photographie, etc).
- Elle s'exprime en candela par mètre carré (cd.m<sup>-2</sup>).

La luminance est le flux émis par unité de surface apparente et par unité d'angle solide.



### Radiance (Luminance)

- Soit le flux lumineux  $\Phi$  émanant d'un point x dans une direction  $\theta$ , unité de surface perpendiculaire dA à la direction et par unité d'angle solide  $d\omega$ .
- La Luminance L est définie comme le flux énergétique émis par une surface par unité d'aire et unité d'angle solide.

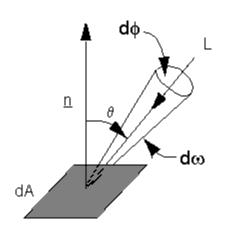


# Quantité photométrique importante: l'illuminance (réception)

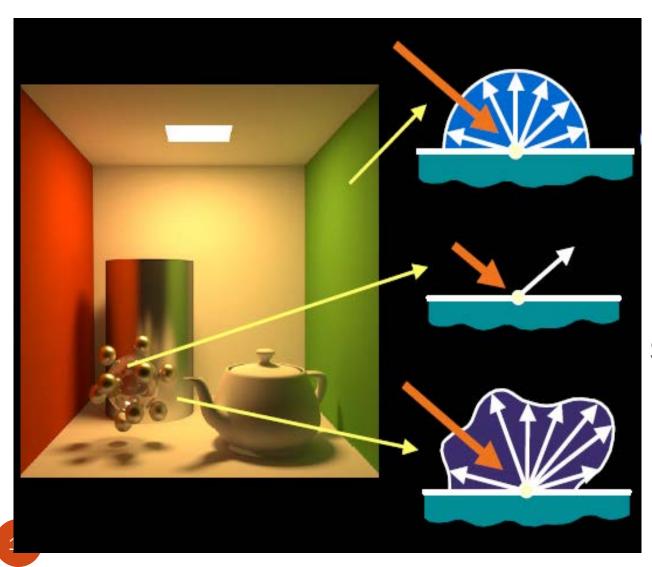
L'illuminance est la quantité de flux reçue par un élément de surface:

$$L = \frac{d(\frac{d\Phi}{dA})}{d\omega\cos(\theta)} = \frac{dE}{d\omega\cos(\theta)} \longrightarrow dE = Ld\omega\cos(\theta)$$
Lumens/m<sup>2</sup>

C'est la quantité photométrique à laquelle notre œil est sensible



#### Matériaux: 3 formes





Diffusion idéal



Spéculaire idéal

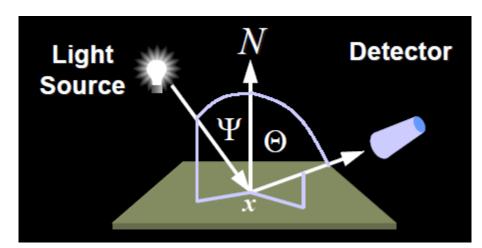


Diffusion directionnelle

#### **BRDF**

#### **Bidirectional Reflectance Distribution Function**

- Quels sont les facteurs qui déterminent la l'illuminance captée d'une scène?
  - 1. La quantité de lumière qui est incidente sur la surface.
  - 2. La proportion de cette quantité de lumière qui est diffusée en direction de l'observateur.
- ☐ Un rayon de lumière attient une surface:
  - lacksquare Arrivant d'une direction heta , et se refractant dans une direction  $\psi$
  - □ Quelle quantité de lumière est réflichie dans cette direction  $\theta$ ? → BRDF



#### **BRDF**

La BRDF est une fonction à 4 dimensions définie comme:

$$f_r(x, \psi \to \theta) = \frac{dL(x \to \theta)}{dE(x \leftarrow \psi)} = \frac{dL(x \to \theta)}{L(x \leftarrow \psi).\cos\theta.d\omega_{\psi}}$$

- □ BRDF change sur une surface (dépendante de la texture)
- $\Box L(x \to \theta)$  est la luminance sortante
- $\Box L(x \leftarrow \psi)$  est la radiance entrante
- $\square$   $d\omega_{\omega}$  est l'angle solide associé à la direction incidente

### Réflexion - modèle Lambertien

- Surface lambertienne: Surface matte dont la luminance émise est égale dans toutes les directions et dont la valeur ne dépend que du cos de l'angle entre la normale de la surface et la direction de la source. (papier, peinture matte)
  - La luminance de la surface reste la même peu importe de quel point de vue on l'observe.
- L=  $\rho I^T n$ 
  - La valeur  $\rho$  est l'albedo de la surface (une constante)
  - I est un vecteur représentant la direction et l'intensité de la lumière incidente tel que  $I^Tn$  est l'illuminance
  - n est la normale de la surface
  - Seulement fonction de l'angle de la lumière incidente, pas de l'angle de l'observateur!

# Propriétés de la BRDF

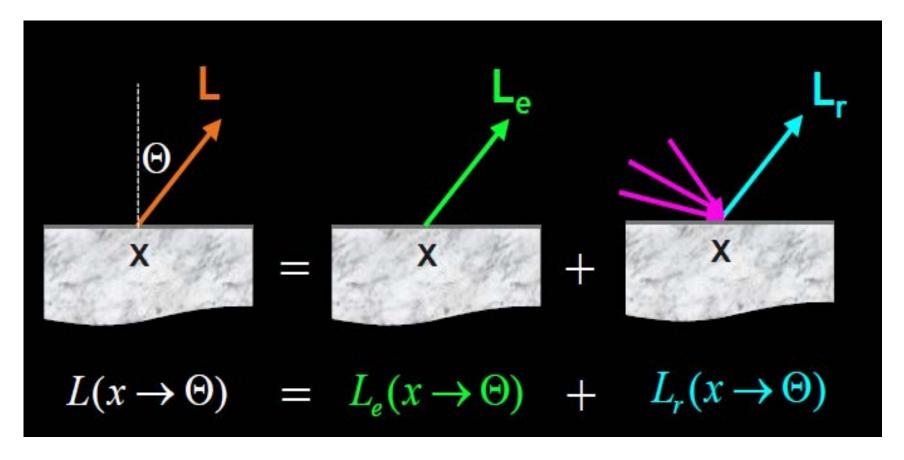
- Modèle Lambertien pur:  $f_r(x, \psi \to \theta) = \frac{\rho_d}{\pi}, 0 \le \rho_d \le 1$
- Réciprocité:  $f_r(x, \psi \to \theta) = f_r(x, \psi \leftarrow \theta)$
- Limites:  $0 \le f_r(x, \psi \leftrightarrow \theta) \le \infty$
- Conservation de l'énergie:

$$\forall \psi, \int_{\theta} f_r(x, \psi \leftrightarrow \theta) .\cos \theta . d\omega_{\theta} \le 1$$

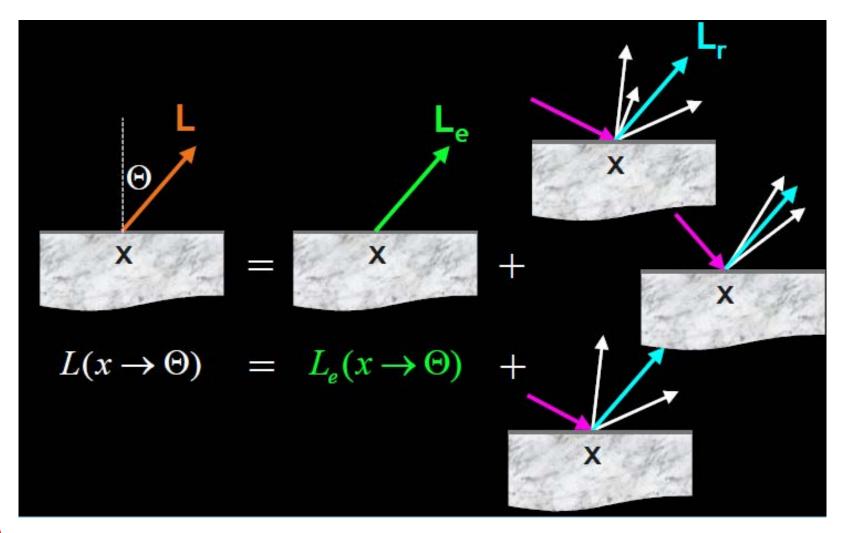
# Equation du rendu (ER)

- Hypothèses :
  - Équilibre énergétique
  - Conservation de l'énergie lumineuse
    - Pas d'échanges entre différentes formes d'énergie, mais pourrait être intéressant
- ER décrit le transfère de l'énergie dans la scène,
  - Entrées: sources lumineuses, géométrie des surfaces, les caractéristiques de réflectance des surfaces.
  - Sortie: Valeurs de la luminance sur tous les points de la surface et dans toutes les directions.
- Équilibre énergétique Radiance totale = radiance émise
   + radiance réfléchie

## Equation du rendu



# Equation du rendu



# Equation du rendu

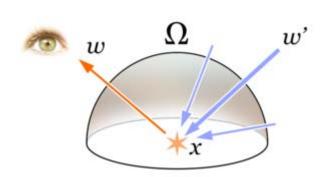
- On considère la brdf:  $f_r(x, \psi \leftrightarrow \theta) = \frac{dL(x \to \theta)}{L(x \leftarrow \psi) \cdot \cos \theta \cdot d\omega_{\psi}}$
- En réarrangeant les termes, on obtient:

$$dL(x \to \theta) = f_r(x, \psi \leftrightarrow \theta).L(x \leftarrow \psi).\cos\theta.d\omega_{\psi}$$

• En intégrant sur l'hémisphère entière, on obtient la radiance réflichie:

$$L_r(x \to \theta) = \int_{\Omega} f_r(x, \psi \leftrightarrow \theta) . L(x \leftarrow \psi) . \cos \theta . d\omega_{\psi}$$

• C'est l'équation du rendu



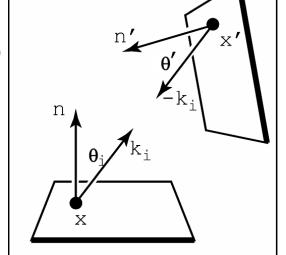
# Equation de rendu 2

• Introduite simultanément par David Immel et al. et Jim Kajiya, l'équation du rendu est une équation intégrale qui donne l'équilibre lumineux en un point (hémisphère): l'intensité lumineuse qui quitte le point dans une direction donnée est égale à l'intensité émise en ce point ajoutée à l'intensité lumineuse réfléchie. Cette dernière dépend de l'intensité lumineuse incidente et d'une fonction appelée BRDF.

• Nous aurons parfois besoin de l'équation en utilisant uniquement les termes de la luminance de la surface.

• Etant donné que la radiance est constante le long de la ligne,  $f_r(x,\psi \to \theta) = f_r(x,\psi \leftarrow \theta)$  L'angle solide :

$$d\omega = \frac{dA\cos\theta'}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|^2}$$



# Equation de rendu 2

• En remplaçant :

$$L_r(x \to \theta) = \int_{\text{all } \mathbf{x}_i} \frac{f_r(x, \psi \leftrightarrow \theta) \cdot L_i(\mathbf{x'}, \mathbf{x} - \mathbf{x'}) \cdot v(\mathbf{x}, \mathbf{x'}) \cdot \cos \theta_i \cdot \cos \theta' \cdot dA}{\left|\mathbf{x} - \mathbf{x'}\right|^2}$$

- Où  $v(\mathbf{x}, \mathbf{x}')$  est le terme de visibilité, égal à 1 si  $\mathbf{x}$  et  $\mathbf{x}'$  sont visible mutuellement et 0 si non
- Equation integrale :à résoudre

