M2-Images Equation de rendu

J.C. lehl

November 17, 2010

Radiométrie

plusieurs grandeurs physiques :

- le flux, noté Φ, unité J/s ou W,
- ▶ l'éclairement, noté E, unité W/m^2 ,
- ► l'intensité, noté I, unité W/sr,
- la luminance, noté L, unité $W/m^2/sr$

Radiométrie : Flux

définition :

 Φ , quantité d'énergie traversant une surface / région par unité de temps.

unité:

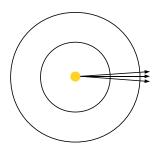
W, Watt.

utilisé pour décrire la puissance d'une source de lumière (en Watt).

Radiométrie: Flux

remarque:

le flux mesure la quantité d'énergie émise, plus on s'éloigne d'une source de lumière, plus le flux "local" diminue, (le flux émis est constant).



Radiométrie : Eclairement

définition:

 $E = \frac{d\Phi}{dA}$, densité de flux par unité d'aire.

unité:

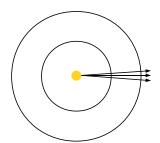
 W/m^2 , Watt par mètre carré.

Radiométrie : Eclairement

exemple:

aire d'une sphère de rayon $r = 4\pi r^2$,

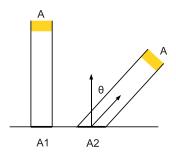
$$E = \frac{\Phi}{4\pi r^2}$$



Radiométrie: Eclairement

exemple:

2 surfaces orientées différement n'ont pas le même éclairement.



$$E_1=rac{\Phi}{A1}$$
 avec $A1=A$, donc $E_1=rac{\Phi}{A}$ $E_2=rac{\Phi}{A2}$ avec $A2=A/\cos heta$, donc $E_2=rac{\Phi\cos heta}{A}=E_1\cos heta$



Radiométrie: Intensité

définition :

 $I = \frac{d\Phi}{d\omega}$, densité de flux par unité d'angle solide.

unité:

W/sr, Watt par stéradian.

Angle solide

angle solide:

- équivalent 3d d'un angle 2d, projection d'un objet sur une sphère unitaire,
- ensemble de directions sur la sphère (noté $d\omega$),
- unité : le stéradian, $\Omega = \frac{A}{r^2}$, soit 4π stéradians sur la sphère.

rappel: angle

- projection d'un objet sur un cercle unitaire,
- ensemble de points sur le cercle,
- unité : le radian, $\theta = \frac{l}{r}$, soit 2π radians sur le cercle.



Radiométrie: Luminance

définition:

 $L=rac{dl}{dA}=rac{dE}{d\omega}=rac{d^2\Phi}{d\omega dA\cos\theta}$, densité de flux par unité d'aire, par unité d'angle solide.

unité:

 $W/m^2/sr$, Watt par mètre carré, par stéradian.

Radiométrie: Luminance

remarques:

- ▶ la luminance est constante le long d'un rayon (dans le vide),
- les autres quantités peuvent être calculées en intégrant la luminance, par direction et/ou par aire.

exemple:

$$E(p) = \int_{\vec{\omega} \in \Omega} L_i(p, \vec{\omega}) \cos \theta d\omega$$



Radiométrie : Remarques

source ponctuelle:

on ne peut pas déterminer la luminance au point p émise par une source ponctuelle.

pas d'angle solide associé.

source "simple":

une "petite" sphère (cf. ampoule).

Equation de rendu

"The rendering equation"

J.T. Kajiya, 1986

$$L_r(p,\vec{\omega}_r) = L_e(p,\vec{\omega}_r) + \int_{\vec{\omega} \in \Omega^+} L_r(q,-\vec{\omega}) f_r(p,\vec{\omega} \to \vec{\omega}_r) \cos\theta d\omega$$

avec q point visible de p dans la direction $\vec{\omega}$.

Equation de rendu

intuition:

pourquoi s'arrêter après une seule interaction dans le calcul de $L_{indirect}(p, \vec{\omega}_r)$?

$$\begin{array}{lcl} L_r(p,\vec{\omega}_r) & = & L_e(p,\vec{\omega}_r) + L_{direct}(p,\vec{\omega}_r) + L_{indirect}(p,\vec{\omega}_r) \\ L_r(p,\vec{\omega}_r) & = & L_e(p,\vec{\omega}_r) + \int_{\vec{\omega} \in \Omega} L_i(p,\vec{\omega}) f_r(p,\vec{\omega} \to \vec{\omega}_r) \cos\theta d\omega \\ L_i(p,\vec{\omega}) & = & L_r(q,-\vec{\omega}) \ {}_{\text{(rappel)}} \\ L_r(p,\vec{\omega}_r) & = & L_e(p,\vec{\omega}_r) + \int_{\vec{\omega} \in \Omega} L_r(q,-\vec{\omega}) f_r(p,\vec{\omega} \to \vec{\omega}_r) \cos\theta d\omega \end{array}$$

avec q point visible de p dans la direction $\vec{\omega}$. la formulation complète est récursive

4□ > 4回 > 4 = > 4 = > = 900

Reformulation sur les aires

rappel :
$$d\omega = rac{\cos heta_q}{|\overrightarrow{pq}|^2} dA_q$$

$$L(p,o) = L_e(p,o) + \int_{q \in A} L(q,p) f_r(q,p,o) V(p,q) \frac{\cos \theta \cos \theta_q}{|\overrightarrow{pq}|^2} dA_q$$
$$= L_e(p,o) + \int_{q \in A} L(q,p) f_r(q,p,o) G(p,q) dA_q$$

avec
$$G(p,q) = V(p,q) rac{\cos heta \cos heta_q}{|\overrightarrow{pq}|^2}$$

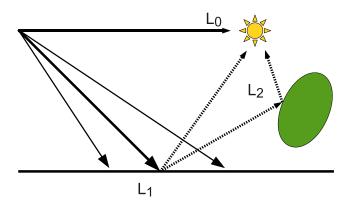
Substitution récursive ...

- "casser" la récursion,
- extraire explicitement : l'énergie directe, l'énergie indirecte après un rebond, après 2 rebonds, etc.

$$\begin{array}{lcl} L_0(p,o) & = & L_e(p,o) \text{ (émission directement visible)} \\ L_1(p,o) & = & L_0(p,o) + \int_{q_1 \in A} L_0(q_1,p) f_r(q_1...) G(p,q_1) dA_{q_1} \text{ (éclairage direct)} \\ L_2(p,o) & = & L_1(p,o) + \int_{q_2 \in A} L_1(q_2,p) f_r(q_2...) G(p,q_2) dA_{q_2} \text{ (éclairage indirect)} \\ L(p,o) & = & \sum_{i=1}^{\infty} L_k(p,o) \end{array}$$

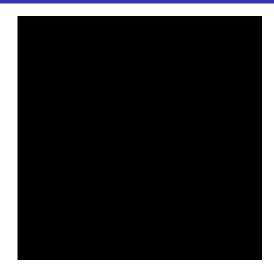
Reformulation sur les aires
Casser la récursion
Chemins
Quelques détails ...

Substitution récursive . . .

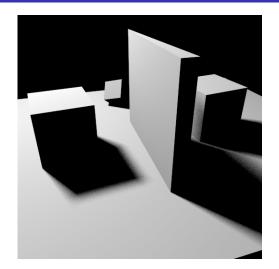


Reformulation sur les aires Casser la récursion Chemins Quelques détails ...

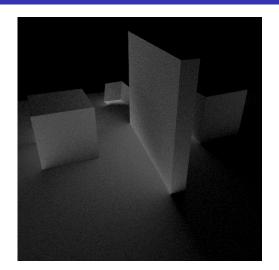
Substitution récursive : L_0



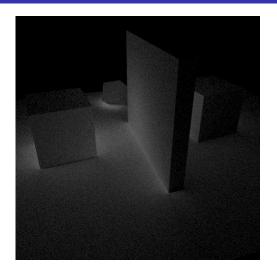
Substitution récursive : L_1



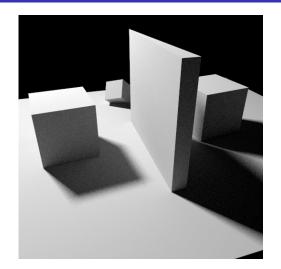
Substitution récursive : L_2



Substitution récursive : $L_3 \times 8$



Substitution récursive : $L = L_0 + L_1 + L_2 + L_3$



Chemins (notions)

algorithme:

- pour chaque longueur de chemin :
- générer les k points du chemin aléatoirement sur les surfaces de la scène,
- calculer l'énergie réfléchie par p vers o.

quelques détails à régler :

- $ightharpoonup pdf(q_0)$? $pdf(q_k)$?
- quelle pdf pour le chemin complet ?
- ▶ utiliser Monte Carlo pour estimer L_0 , L_1 , L_2 , etc. ?
- ou utiliser Monte Carlo pour estimer $L = \sum_{k=0}^{\infty} L_k$?



Quelques détails à régler ...

2 choix:

- \triangleright calculer les termes L_k séparement et tout sommer,
- calculer directement L.

mais : changement d'espace de travail

point q_{k+1} visible depuis q_k , ou chemin de k rebonds? (dimension 2 ou dimension 2k ou 3k?)

les calculs de pdf dépendent de l'espace de travail.

L est une somme infinie :

comment tronquer cette somme aux N premiers termes sans introduire une erreur systématique ?

$$\hat{L} = \sum_{k=0}^{N} L_k \approx L = \sum_{k=0}^{\infty} L_k$$

idée :

choix aléatoire de N au lieu d'une valeur fixée à l'avance.