3GeV-ERLの光源性能について

ビームダイナミックス打ち合せ 2011年12月15日(木) 中村 典雄

目的

- 3GeV-ERLの光源性能について理解する。
- X線(X-ray)及び極紫外・軟X線(VUX-SX)領域での3GeV-ERLの輝度を計算して、性能向上に効果的なパラメータ(あるいはその組み合わせ)を調べる。
- 計算結果を今後の光源設計や要素の仕様設計を行う場合の参考とする。

典型的な運転モード

by S. Sakanaka

High-brilliance light source

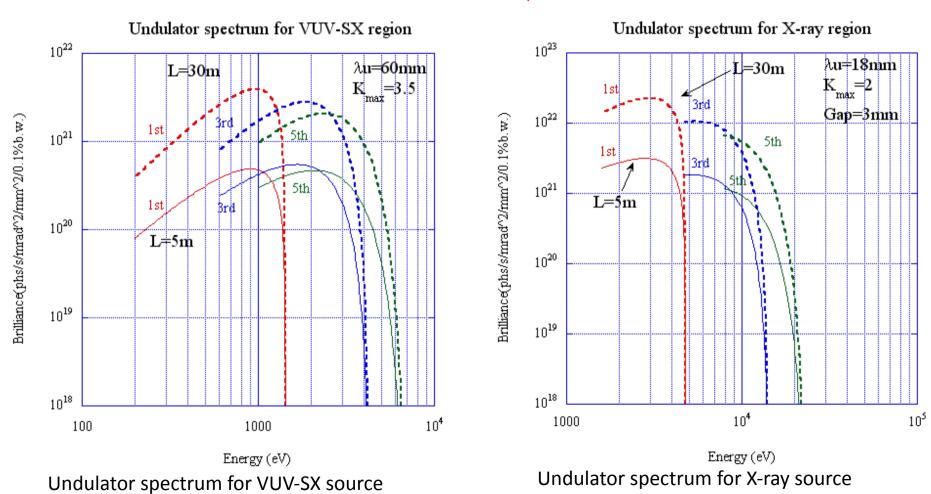
X-FELO

	High coherence (HC) mode	High flux (HF) mode	Ultimate mode (future goal)	XFEL-O ¹⁾
Beam energy	3 GeV			7 (6) GeV
Beam current	10 mA	100 mA	100 mA	20 μΑ
Charge/bunch	7.7 pC	77 pC	77 pC	20 pC
Bunch repetition rate	1.3 GHz	1.3 GHz	1.3 GHz	1 MHz
Normalized beam emittance (in x and y)	0.1 mm·mrad	1 mm·mrad	0.1 mm·mrad	0.1 mm·mrad
Beam energy spread (rms)	2×10 ⁻⁴	2×10 ⁻⁴	2×10 ⁻⁴	2×10 ⁻⁴
Bunch length (rms)	2 ps	2 ps	2 ps	2 ps

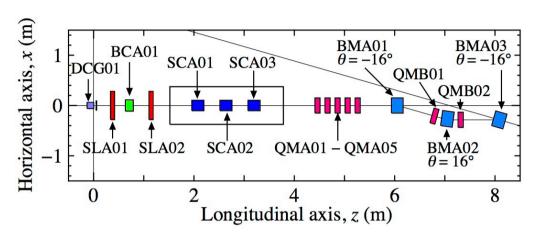
輝度計算例

Calculated by K. Tsuchiya

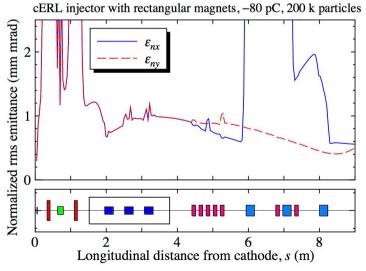
Ultimate mode (100mA, 0.1mm mrad)

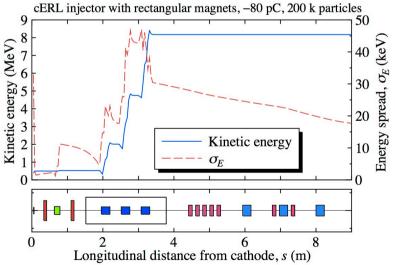


エミッタンス最適化の例



by T. Miyajima



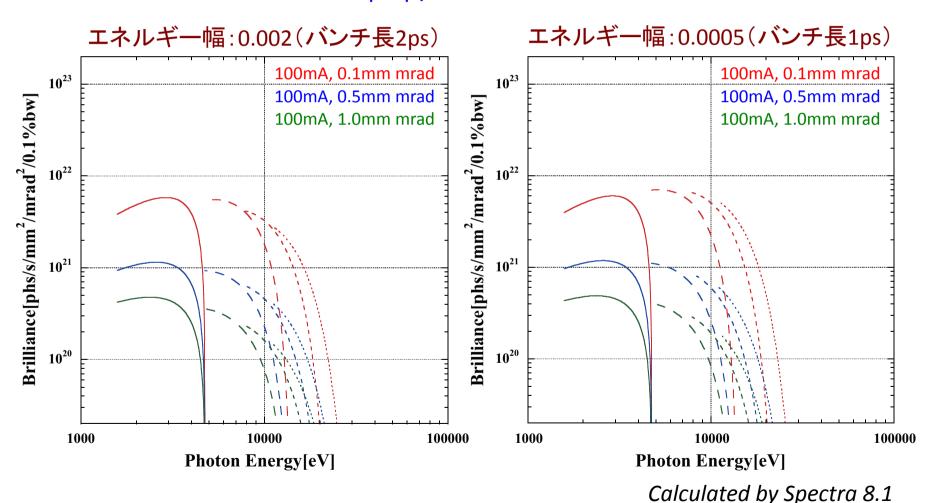


E≅8.5MeV(total energy)で0.6mmmrad以下 → 0.5 mm mrad @10MeVは達成可能か

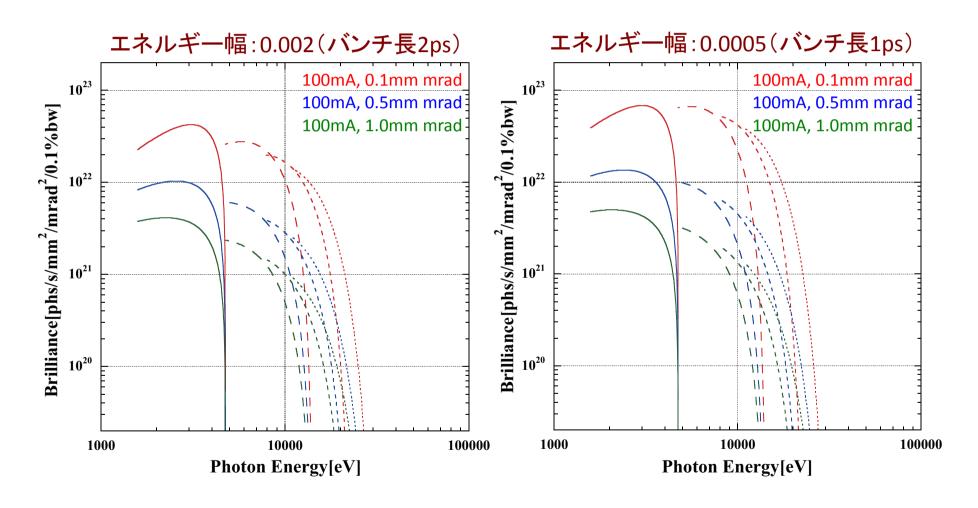
エミッタンス&エネルギー幅依存性

 $(L_u=5\text{m}, \lambda_u=18\text{mm})$

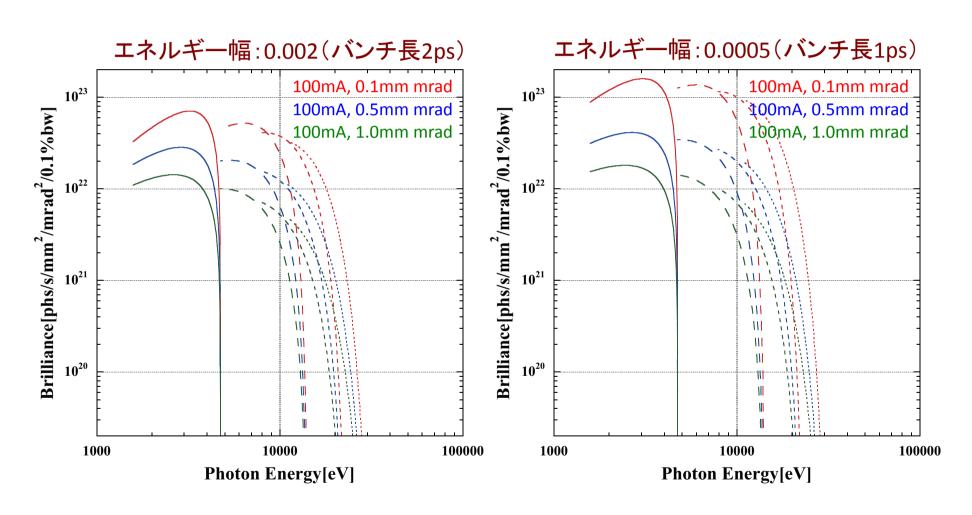
βx=βy=5mと仮定した。



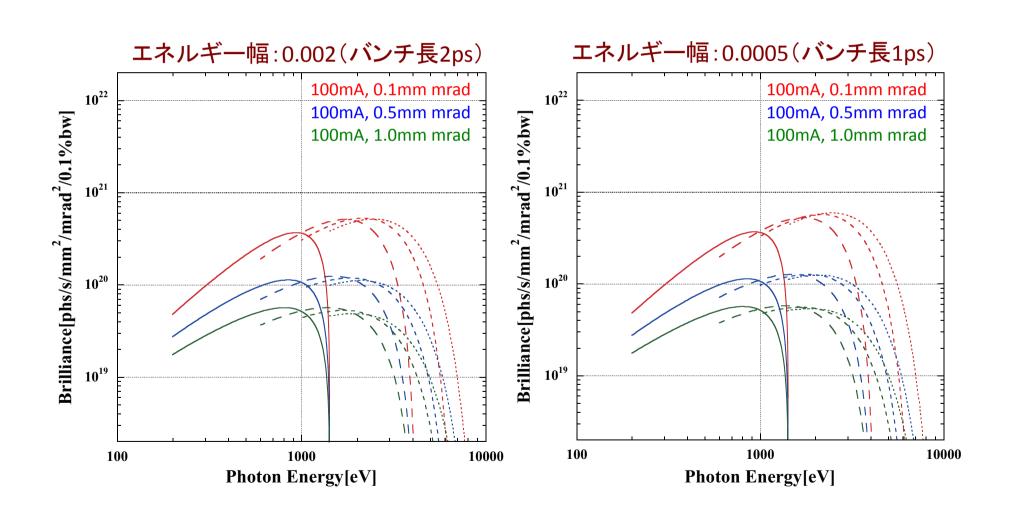
エミッタンス&エネルギー幅依存性 $(L_{\nu}=30\text{m}, \lambda_{\nu}=18\text{mm})$



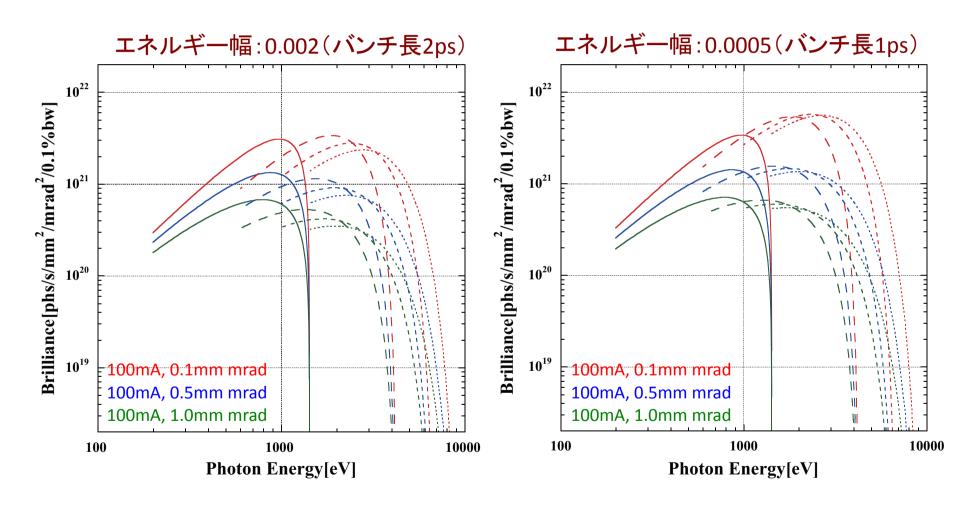
エミッタンス&エネルギー幅依存性 $(L_{\nu}=200\mathrm{m}, \lambda_{\nu}=18\mathrm{mm})$



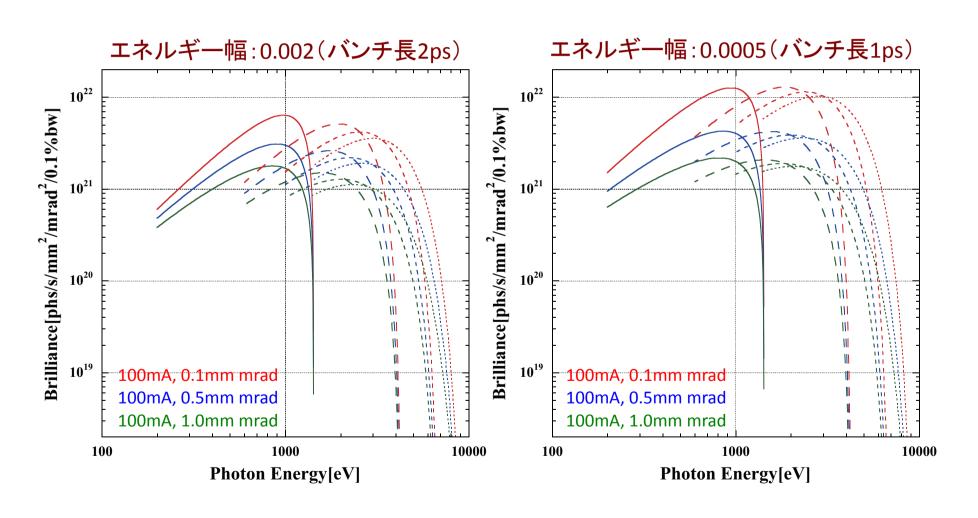
エミッタンス&エネルギー幅依存性 $(L_{\nu}=5\text{m}, \lambda_{\nu}=60\text{mm})$



エミッタンス&エネルギー幅依存性 $(L_{\nu}=30\text{m}, \lambda_{\nu}=60\text{mm})$

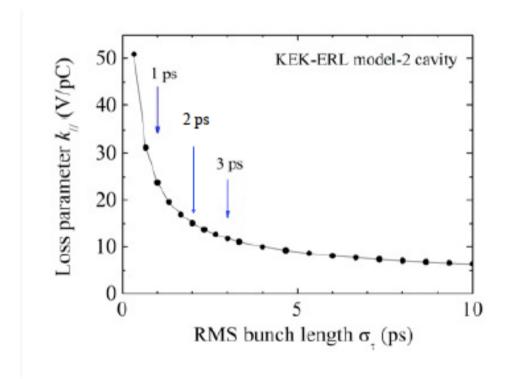


エミッタンス&エネルギー幅依存性 $(L_u=200\mathrm{m}, \lambda_u=60\mathrm{mm})$



主ライナックでのバンチ長

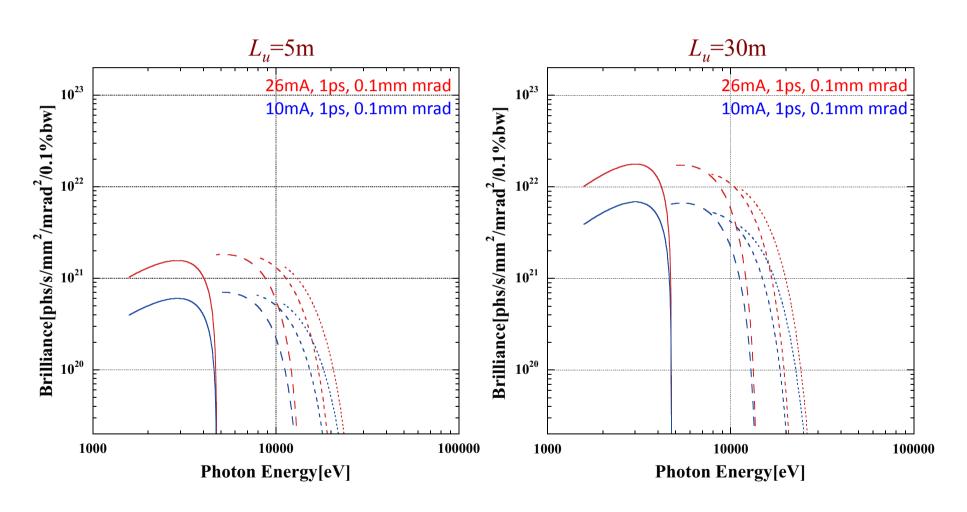
エネルギー幅を下げることで輝度を上げられる(特に長尺アンジュレータの場合)。 ただし、主ライナックでのHOMロスで電流に上限がある。



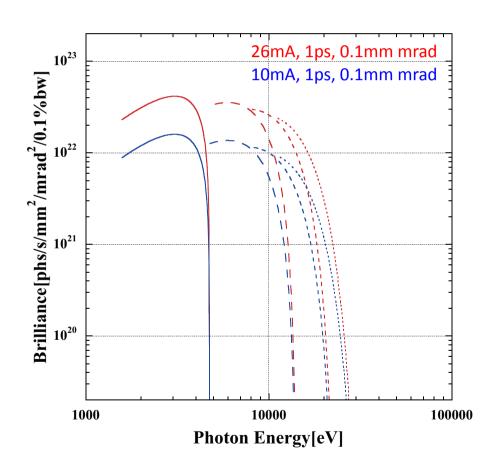
cERL CDR p.48.

2ps, 100mA(77pC, 1.3GHz)が可能な場合 → 1ps, 26mA(20pC, 1.3GHz) は可能。 ただし、1psで0.1mm mradは難しいので、空洞内でバンチ長を2psから1psにする?

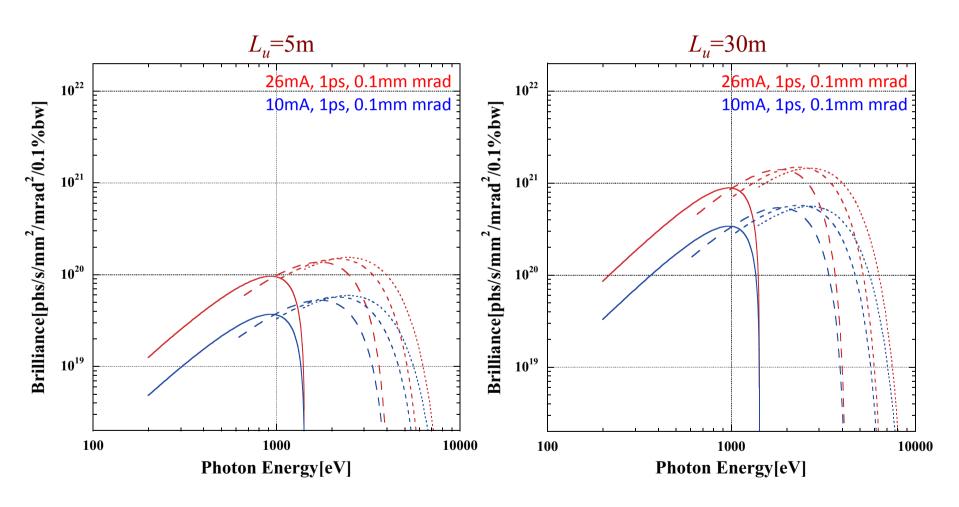
High-coherence&XFELO-like mode@1ps $(L_u=5/30\text{m}, \lambda_u=18\text{mm})$



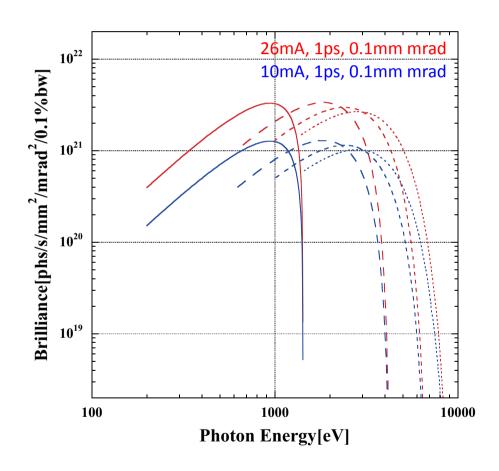
High-coherence&XFELO-like mode@1ps $(L_u=200\text{m}, \lambda_u=18\text{mm})$



High-coherence&XFELO-like mode@1ps $(L_u=5/30\text{m}, \lambda_u=60\text{mm})$

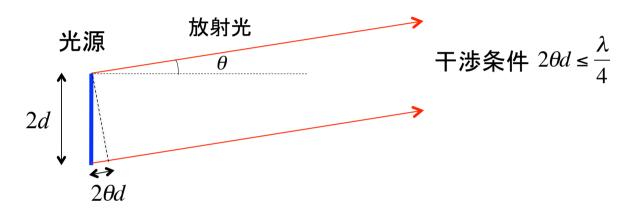


High-coherence&XFELO-like mode@1ps $(L_u=200\text{m}, \lambda_u=60\text{mm})$



空間コヒーレンス

空間コヒーレンス (spatial coherence)



アンジュレータ光のコヒーレント成分

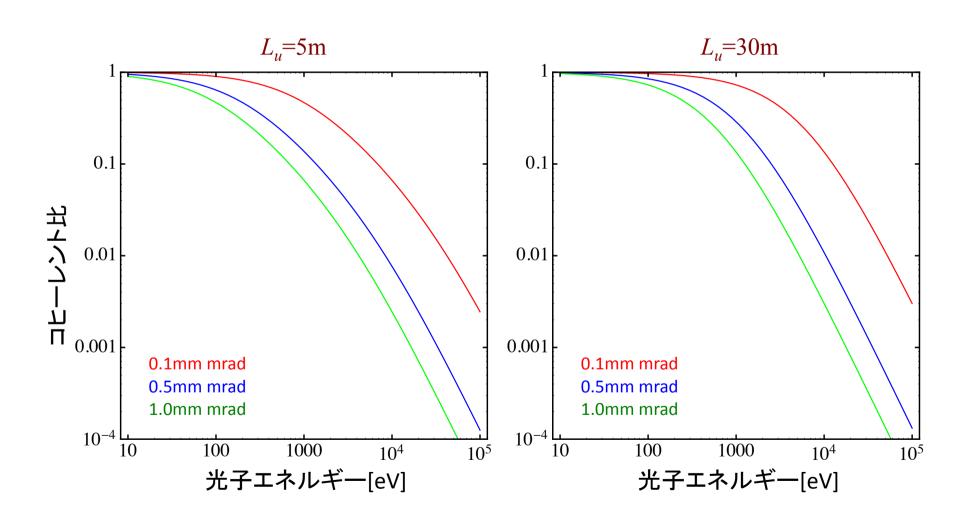
$$F_c = \left(\frac{d^2N}{dt(d\varepsilon/\varepsilon)}\right)_{coherent} \approx (2\theta_x)(2d_x)(2\theta_y)(2d_y)B_r = \left(\frac{\lambda}{2}\right)^2 B_r$$
 → 輝度に比例

コヒーレント比 (coherent fraction)

$$p_{c} = \frac{\left(\frac{d^{2}N}{dt(d\varepsilon/\varepsilon)}\right)_{coherent}}{\left(\frac{d^{2}N}{dt(d\varepsilon/\varepsilon)}\right)_{total}} \approx \frac{\left(\frac{\lambda}{2}\right)^{2}B_{r}}{4\pi^{2}\Sigma'_{x}\Sigma'_{y}\Sigma_{x}\Sigma_{y}B_{r}} = \frac{\lambda^{2}}{(4\pi)^{2}\Sigma'_{x}\Sigma'_{y}\Sigma_{x}\Sigma_{y}}$$

$$\rightarrow \text{エミッタンスが小さいと1に近づく}_{\circ}$$

コヒーレント比



まとめ

- 今回のパラメータ範囲では、光源の輝度はエミッタンス及びアンジュレータ長(周期数)に常に強く依存している。
- アンジュレータ長が長い(周期数が多い)場合、 エネルギー幅を下げることで輝度の向上になる (高次光から先に増加が始まる)。
- 他施設(蓄積リング)との比較、エネルギー高低 での得失を理解しておく必要はある。
- 入射器あるいは主ライナックの後で、エミッタンス、エネルギー幅、バンチ長を操作できる方法はあるか。