

Prospects of Detecting the Nonlinear Gravitational Wave Memory

ICRR輪講 2019/7/1

大柿 航

●概要

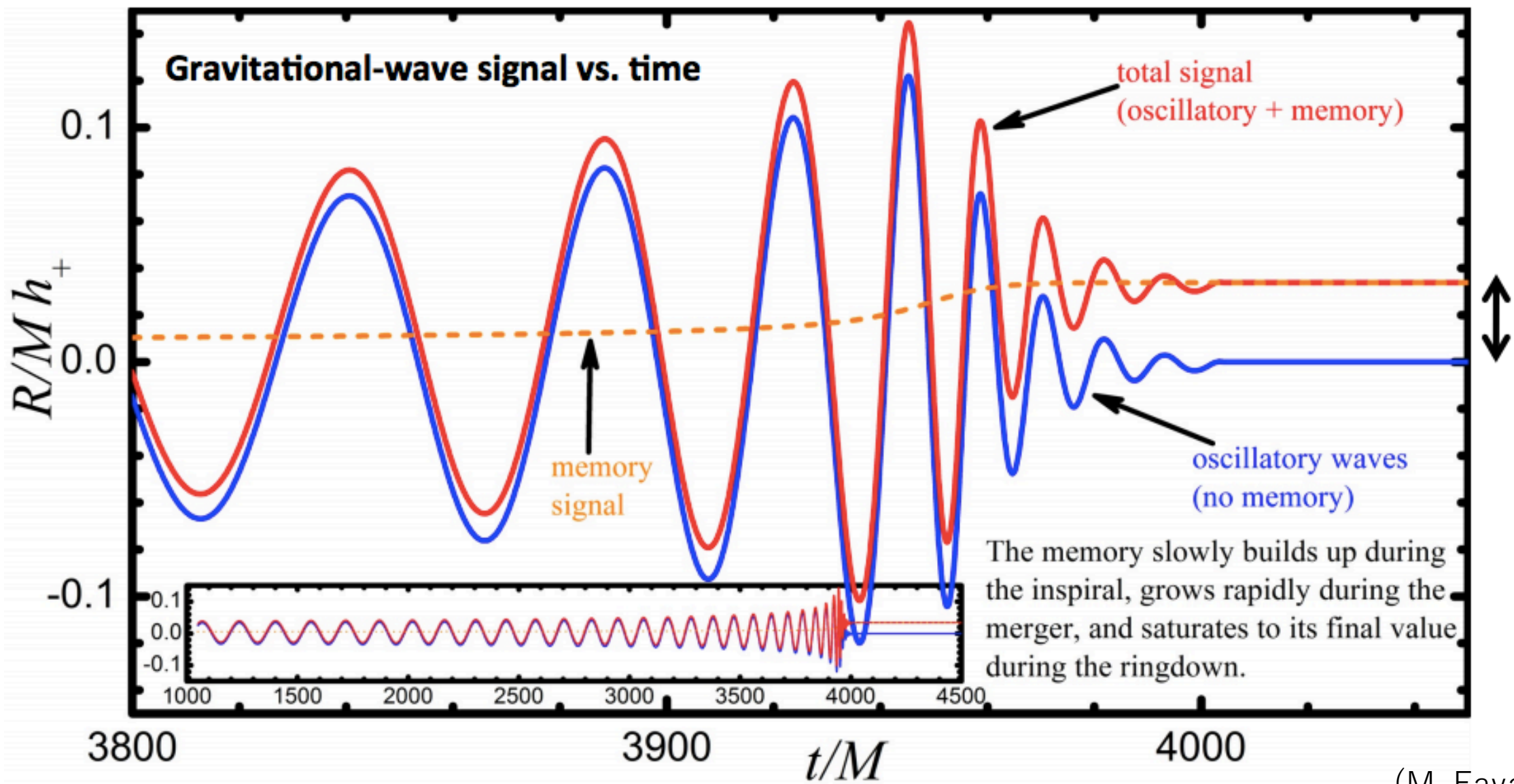
- “nonlinear memory effect”の観測可能性についての最近(2019/2)の論文。
- 重力波の振動成分は大分身近になったし、非振動成分であるmemory effectに目を向けていこうじゃないか。
- GW150914-likeな波形とそれに付随するmemory effectを数値計算し、現在から次世代に渡る各検出器でのSNRを示している。

●memory effectとは？

「重力波の通過後、永続的に有限な変位が残る現象」

「重力波の通過前後で、strainが異なる現象」

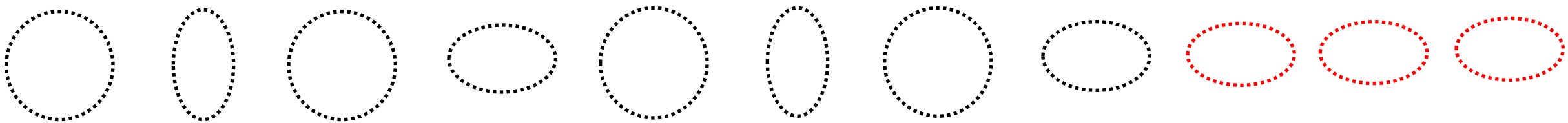
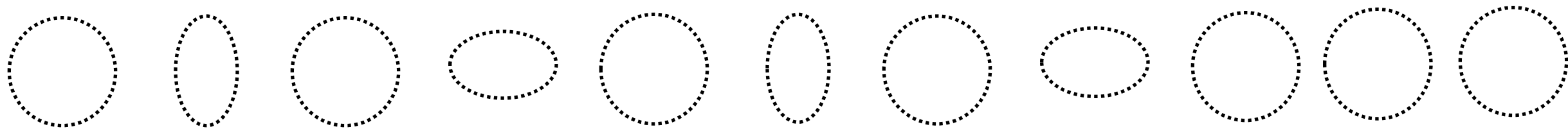
$$\Delta h_{+, \times}^{\text{mem}} = \lim_{t \rightarrow +\infty} h_{+, \times}(t) - \lim_{t \rightarrow -\infty} h_{+, \times}(t) \neq 0$$



(M. Favata)

0を平均に振動する普通の重力波に、成長するDC offsetが加わるようなかんじ。

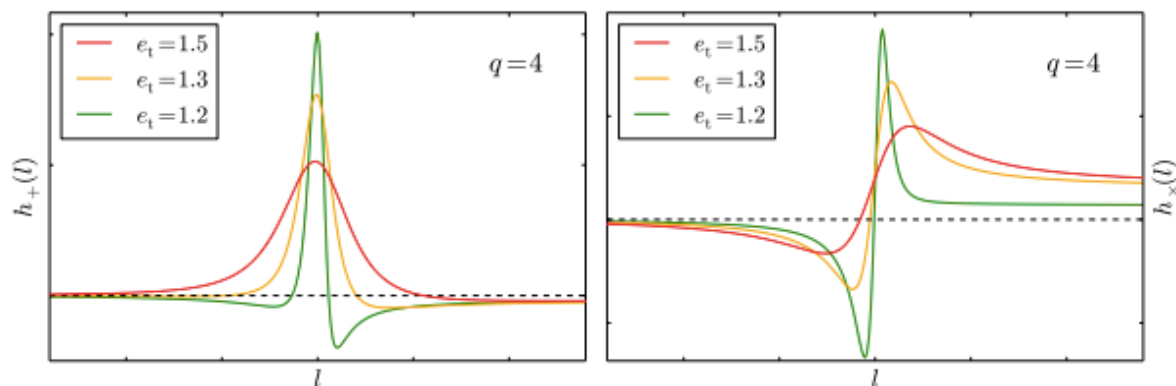
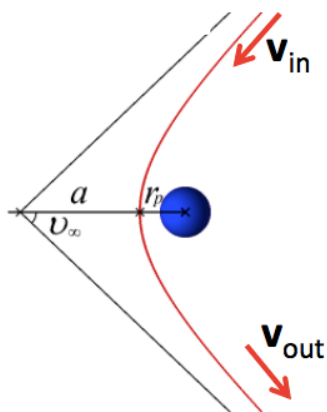
No memory



With memory

- 歴史的には、unboundなsystemにおいてまず**linear**なmemory effectが発見されていた。(Braginsky & Thorne '87)
- 例えばhyperbolicな2体散乱。
- 始状態と終状態の速度の変化がmemoryになる。

$$\Delta h_{jk}^{\text{TT}} = \frac{2}{R} \Delta(\ddot{\mathcal{I}}_{jk}^{\text{TT}})$$



(L. De Vittorio et al. '14)

$$\ddot{\mathcal{I}}_{jk}^{\text{TT}} = 2\mu \left[\dot{x}_j \dot{x}_k - \frac{M}{r^3} x_j x_k \right]^{\text{TT}}$$

$$\Delta h_{jk}^{\text{TT}} = \frac{4\mu}{R} \Delta[\dot{x}_j \dot{x}_k]^{\text{TT}}$$

$$\Delta h_{ij}^{\text{TT}} = \Delta \sum_{A=1}^N \frac{4M_A}{R\sqrt{1-v_A^2}} \left[\frac{v_A^j v_A^k}{1 - \mathbf{N} \cdot \mathbf{v}_A} \right]^{\text{TT}}$$

linear memory effectの一般的な表式

- **nonlinear** memory effectは、“重力波自身が生む重力波”（波じゃないけど）。
- 最初はChristodoulou(数学の人)が1991年に導出。
- 重力波のエネルギー運動量自身を源とするEinstein eq.を解くことで導かれる。(Wiseman & Will '91)

今は重力波のEM自身を源とする

relaxed Einstein eq. $\square \bar{h}^{\mu\nu} = -16\pi(T^{\mu\nu} + \boxed{t^{\mu\nu}})$

$T_{jk}^{gw} = \frac{1}{r^2} \frac{d^2 E}{dt' d\Omega'} \xi_j \xi_k$

$$\bar{h}^{jk} = 4 \int \frac{T_{gw}^{jk}(t' - |\mathbf{x} - \mathbf{x}'|, \mathbf{x}')}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|}$$

$$h_{jk}^{TT} = \frac{4}{r} \int_{-\infty}^t dt' \int \frac{d^2 E}{dt' d\Omega'} \left(\frac{\xi_j \xi_k}{1 - \cos \theta'} \right)^{TT} d\Omega'$$

nonlinear memory の一般的な表式



私の鈍感さゆえ長い間
見落としていたんだ ><

(Thorne '91)

• linear memory と nonlinear memoryは無関係じゃない。

• nonlinear memoryは、重力波を媒介する graviton多体系の linear memoryだと理解することができる！

$$\Delta h_{ij}^{\text{TT}} = \Delta \sum_{A=1}^N \frac{4M_A}{R\sqrt{1-v_A^2}} \left[\frac{v_A^j v_A^k}{1 - \mathbf{N} \cdot \mathbf{v}_A} \right]^{\text{TT}}$$

$$\begin{array}{l} \downarrow \\ \frac{M_A c^2}{\sqrt{1-v_A^2}} \rightarrow E_A \\ v_A^j \rightarrow c n_A^j \end{array}$$

$$h_{jk}^{\text{TT}} = \frac{4}{r} \int_{-\infty}^t dt' \int \frac{d^2 E}{dt' d\Omega'} \left(\frac{\xi_j \xi_k}{1 - \cos \theta'} \right)^{\text{TT}} d\Omega'$$

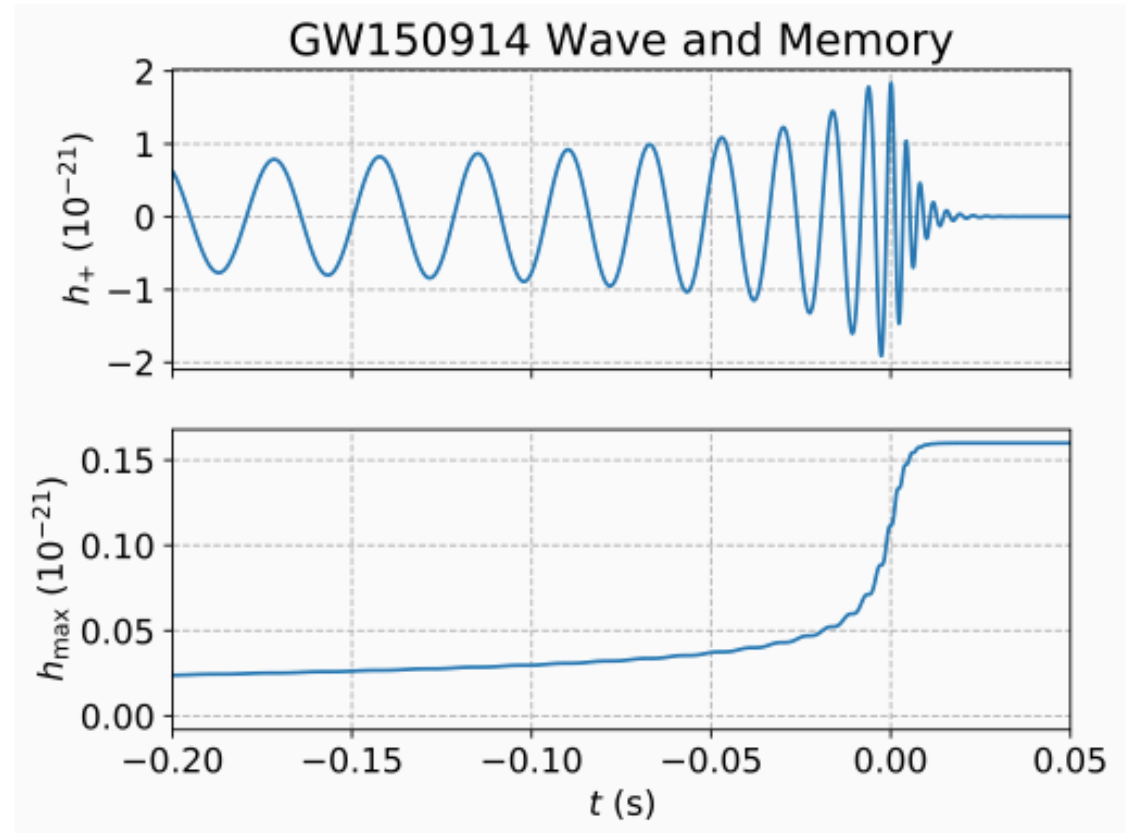
●この論文の仕事

- GW150914-likeな波形と、それに付随すると期待されるmemory effectを数値相対論の手法で計算した。

- memory effectが最大化されるようにbinaryから検出器への最善の方向とinclinationを仮定すると、結局memory effectは右のように書ける。

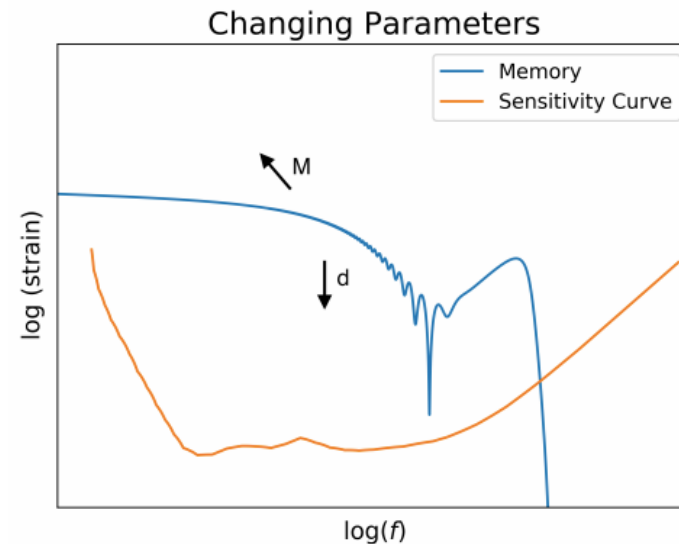
(waveform generated with SEOBNRv4 using PyCBC and LAL)

$$h_{\max}(t) = \frac{r}{4\pi} \int_{-\infty}^t dt' \dot{h}_+^2$$



- 各検出器でのSNRも計算した。
- memory effectに対しての感度ってどうやって決まるの？
- build upの部分があることを見た。そのタイムスケールが $\tau \approx 1/f_{\text{opt}}$ (f_{opt} は検出器の最高感度周波数)であれば良い感度を得られることになる。
- 現代の検出器ではGW150914-likeなイベントに対するmemory effectの観測可能性は低いので、質量と距離をもっといろいろ変えてみた。

| Detector | SNR | Detector | SNR |
|----------|-------|----------|-------|
| AdV | 0.238 | eLISA | 0.025 |
| aLIGO | 0.450 | LISA | 0.214 |
| KAGRA | 0.243 | | |
| ET | 9.726 | DECIGO | 96.53 |
| CE | 27.73 | BBO | 177.2 |



～シミュレーション結果鑑賞～

●まとめ

- ・ nonlinear memory effectは重力波自身が生み出す非振動成分で興味深い。天体現象の理解を深める手がかりになるかもしれない。
- ・ 現在の重力波検出器ではどれもmemory effectの検出可能性は無いに等しいが、将来の第3世代ground basedやspace basedやpulsar timing arrayなどは、それぞれ異なる周波数帯で検出が十分期待できる感度を持つ。
- ・ BNSのmemoryにも感度のある検出器からは、中性子星の状態方程式の理解も進むかもしれない。
- ・ memory effectがgravitonの描像で記述できることから、massive gravityの検証なんかにも使えるかもしれない。