Direct observation of gravitational waves from the merger and inspiral of two black holes

Alex Nielsen Max Planck Institute (AEI) – Hanover on behalf of the LVC Helmholtz-Institute Mainz 13th December 2016









LIGO Scientific Collaboration

What was seen 2015

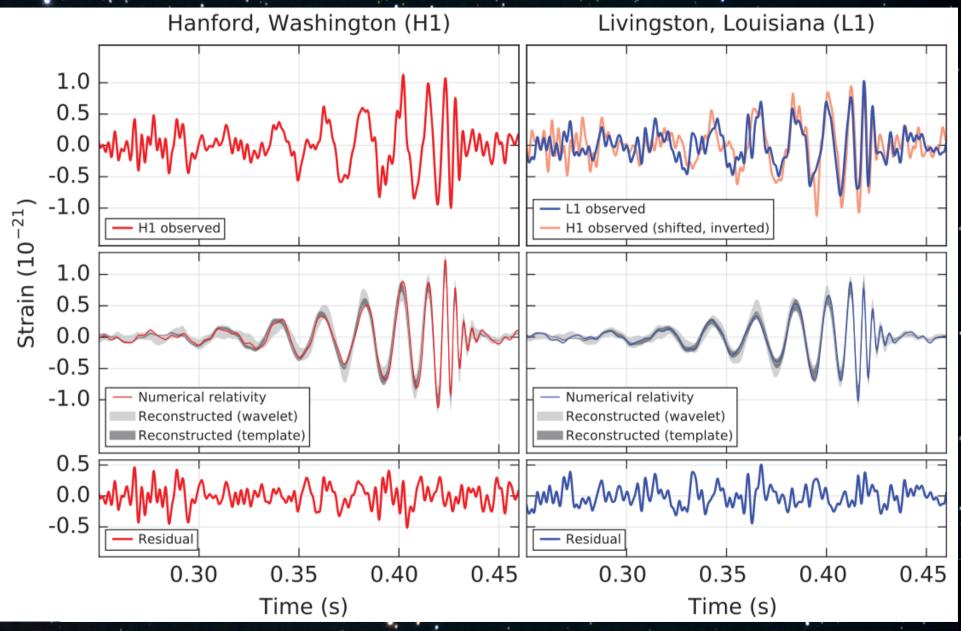


Fig 1. (top) Abbott et al. PRL 116 (2016) 6, 061102

Gravitational waves

What are gravitational waves?

Why are they detectable now?

• What have we learnt?

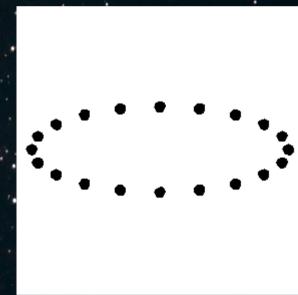
• Where are we going in the future?

What are gravitational waves? $G_{ab} = \frac{8 \pi G}{4} T_{ab}$ Einstein equation

Small linear perturbation $g_{ab} = \eta_{ab} + h_{ab}$

$\nabla^2 \overline{h}_{ab} = 0$ Wave equation

$Q_{ij} \equiv \int d^3 x \rho \left(x_i x_j - \frac{1}{3} r^2 \delta_{ij} \right)$





Einstein 1916

688 Sitzung der physikalisch-mathematischen Klasse vom 22. Juni 1916

Näherungsweise Integration der Feldgleichungen der Gravitation.

Von A. Einstein.

Bei der Behandlung der meisten speziellen (nicht prinzipiellen) Probleme auf dem Gebiete der Gravitationstheorie kann man sich damit begnügen, die $g_{a,i}$ in erster Näherung zu berechnen. Dabei bedient man sich mit Vorteil der imaginären Zeitvariable $x_i = it$ aus denselben Gründen wie in der speziellen Relativitätstheorie. Unter ~erster Näherung~ ist dabei verstanden, daß die durch die Gleichung

$g_{\mu\nu} = -\delta_{\mu\nu} + \gamma_{\mu\nu}$

definierten Größen γ_{u} , welche linearen orthogonalen Transformationen gegenüber Tensorcharakter besitzen, gegen 1 als kleine Größen behandelt werden können, deren Quadrate und Produkte gegen die ersten Potenzen vernachlässigt werden dürfen. Dabei ist δ_{u} = 1 bzw. δ_{u} , = 0, je nachdem $\mu = v$ oder $\mu \equiv v$.

Wir werden zeigen, daß diese γ_{ω} in analoger Weise berechnet werden können wie die retardierten Potentiale der Elektrodynamik. Daraus folgt dann zumfehet, daß sich die Gravitationsfelder mit Liehgeschwindigkeit ausbreiten. Wir werden im Anschluß an diese allgemeine Lösung die Gravitationswellen und deren Entstehungsweise untersuchen. Es hat sich gezeigt, daß die von mir vorgeschlagene Wahl des Bezugssystems gemäß der Bedingung $g = |g_{\omega_i}| = -1$ für die Berechnung der Felder in erster Näherung nicht vorteilhaft ist. Ich wurde hierauf aufmerksam durch eine briefliche Mitteilung des Astronomen nz Sirrak, der fand, daß man durch eine andere Wahl des Bezugssystems zu einem einfacheren Ausdruck des Gravitationsfeldes eines ruhenden Massenpunktes gelangen kann, als ich ihn früher gegeben hatte¹. Ich stütze mich daher im folgenden auf die allgemein invarianten Feldgeleichungen.

¹ Sitzungsber, XLVII, 1915, S. 833.

"...so sieht man, daß A (die Ausstrahlung des Systems durch Gravitationswellen pro Zeiteneinheit) in allen nur denkbaren Fällen einen praktisch verschwindenden Wert haben muß."

A. Einstein, Sitzungsberichte der Königlich Preußischen Akademie der Wissenschaften (Berlin), 1916 688

Source: LIGO Lab

-

Interferometers

y-end mirror

laser

beam splitter

x-end mirror

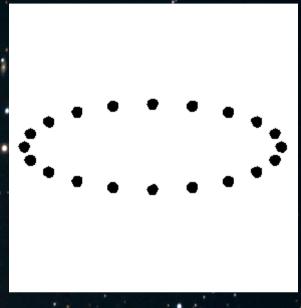
photo diode

Interferometers

y-end mirror

laser

beam splitter



x-end mirror

photo diode

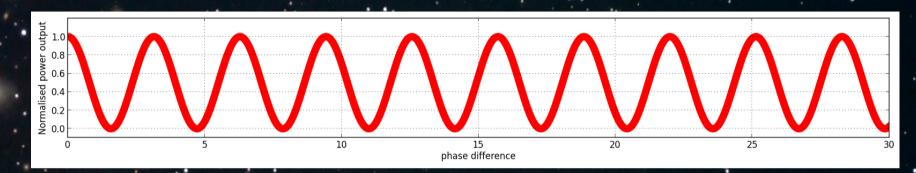
How LIGO really works

- Long arms: Earth's curvature over 4km is ~1m
- High vacuum: One trillionth atm, 10⁻⁹ torr in 10,000m³
- High power laser: 20W 1064 nm Nd:YAG (neodymiumdoped yttrium aluminium garnet) (will be up to 200W)
- Higher power beams: Fabry-Perot cavities, 100kW, power and signal recycling
- Near-dark photo diodes: 50 mW
- Active seismic isolation: at ~10⁻¹³ m
- Passive suspension: at ~10⁻¹⁹ m
- Heavy test-mass mirrors: 40kg suspended by fused-silica wires 0.4mm thick (Suprasil 3001)

Reading between the lines

Interference pattern:

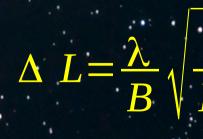
 $\Delta \varphi = \frac{\pi}{2} + B \frac{C \Delta T}{\lambda}$

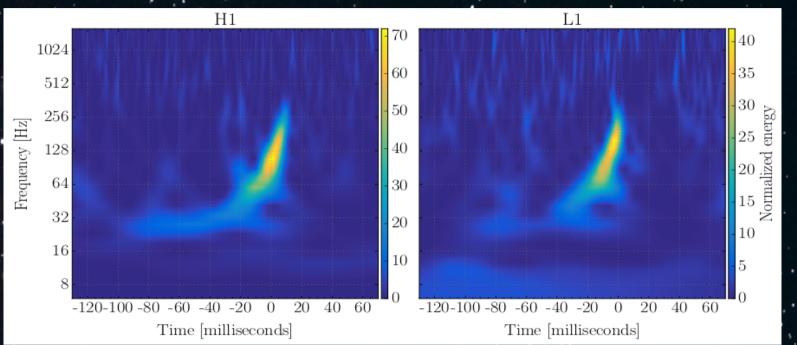


:Accumulated phase difference

 $P_{out} = P_{max} \cos^2 \Delta \phi$

Displacement sensitivity:





What was seen II

Fig. 10 Abbott et al. CQG33 (2016) 134001 Frequency ~30 Hz to ~250 Hz Wavelength ~10,000 km to ~1,000 km Visible duration ~ 0.1 secs Increasing amplitude, increasing frequency = chirp 0.007 secs earlier in Livingston The same signal in both detectors! LVT151012

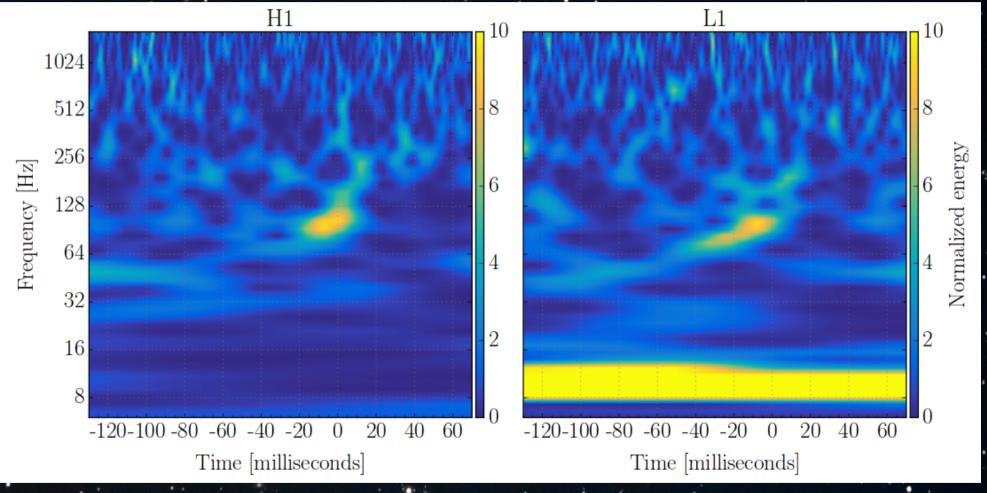
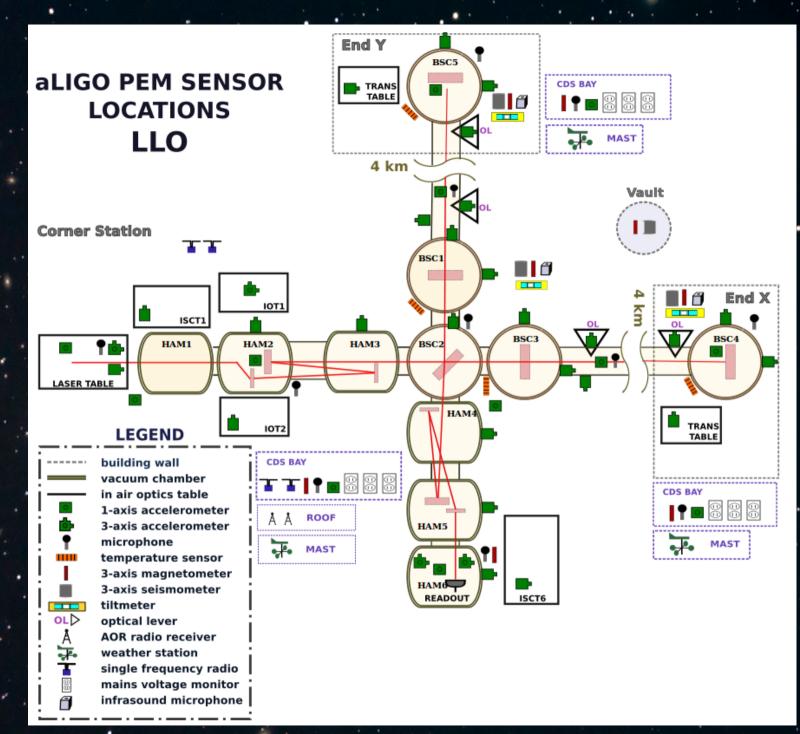
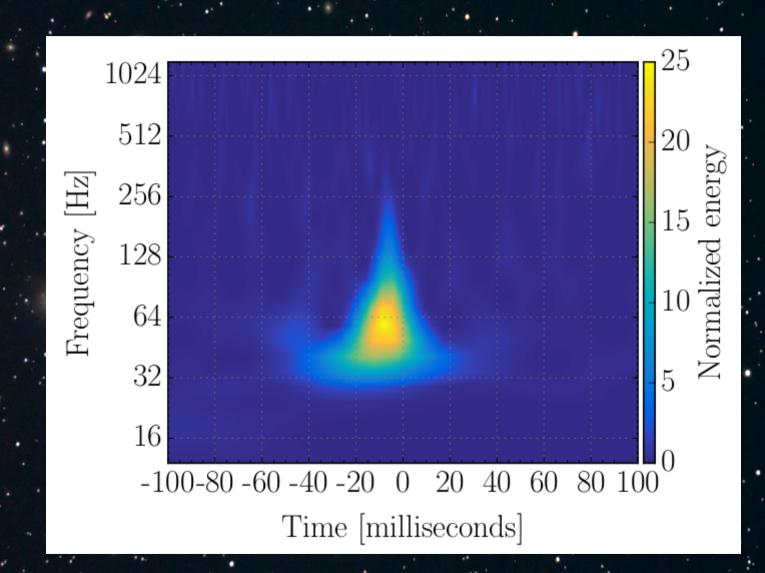


Fig. 13 Abbott et al. CQG33 (2016) 134001

False Alarm Rate, 1 per 2.3 years



http://pem.ligo.org/



Non-Gaussian transients

Fig. 3 Abbott et al. CQG33 (2016) 134001

Search significance

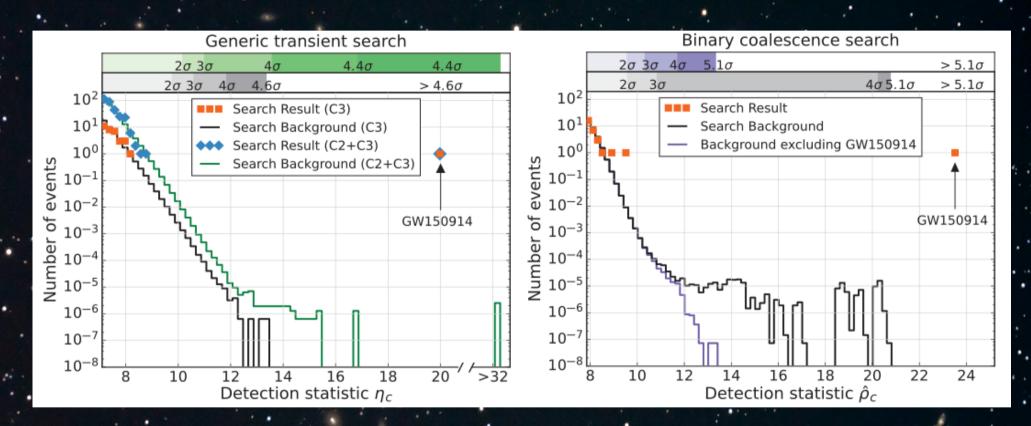
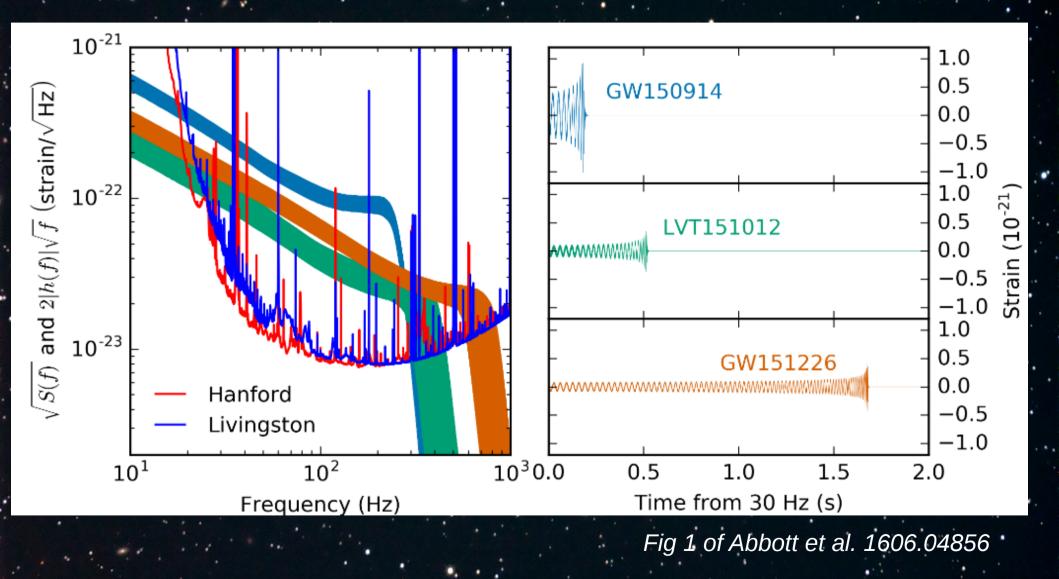
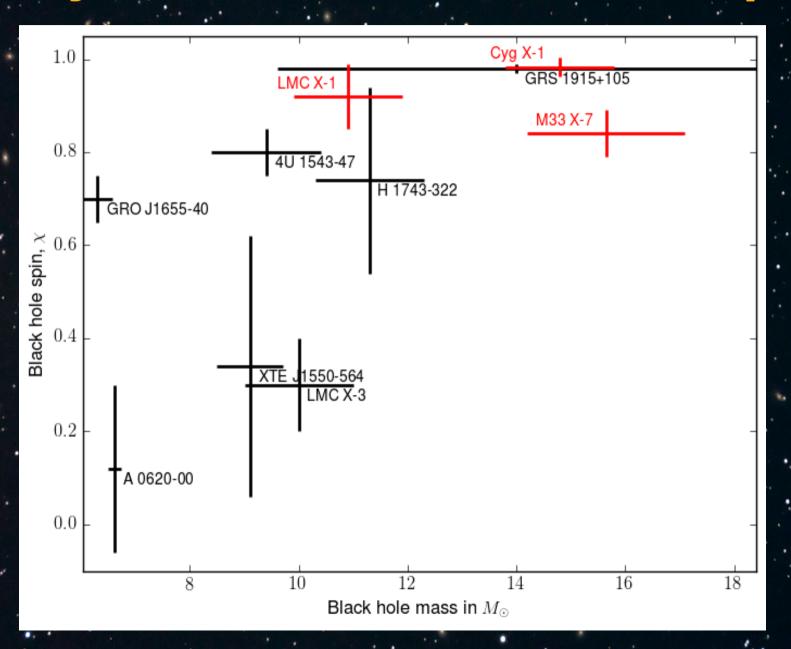


Fig 4 Abbott et al. PRL 116 (2016) 6, 061102

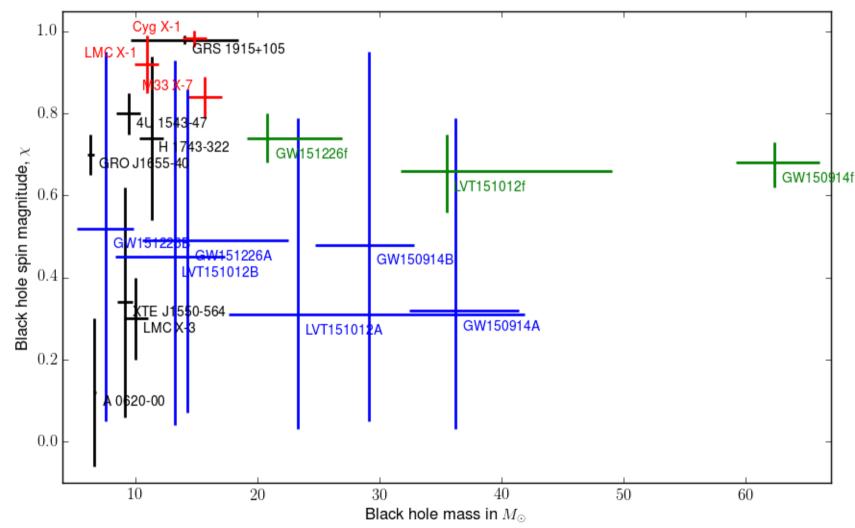
Three binary black hole events



X-ray binaries masses and spin



X-ray + GW masses and spins



Astrophysics

Formation of heavy black holes – direct collapse?

Time to merge from 1AU by GW alone,
~ 100x age of universe - common envelope?

Formation of binary still open – cluster or field?

• Peak energy flux 200^{+30}_{-20} solar masses per second

Signal consistency test

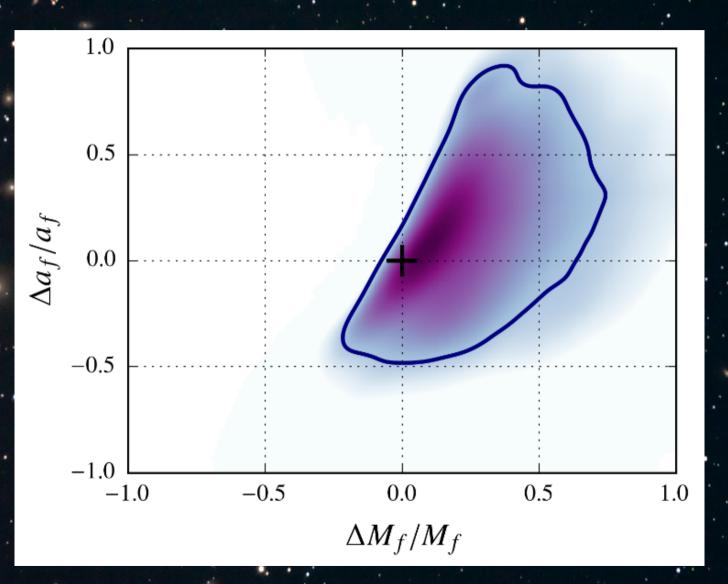
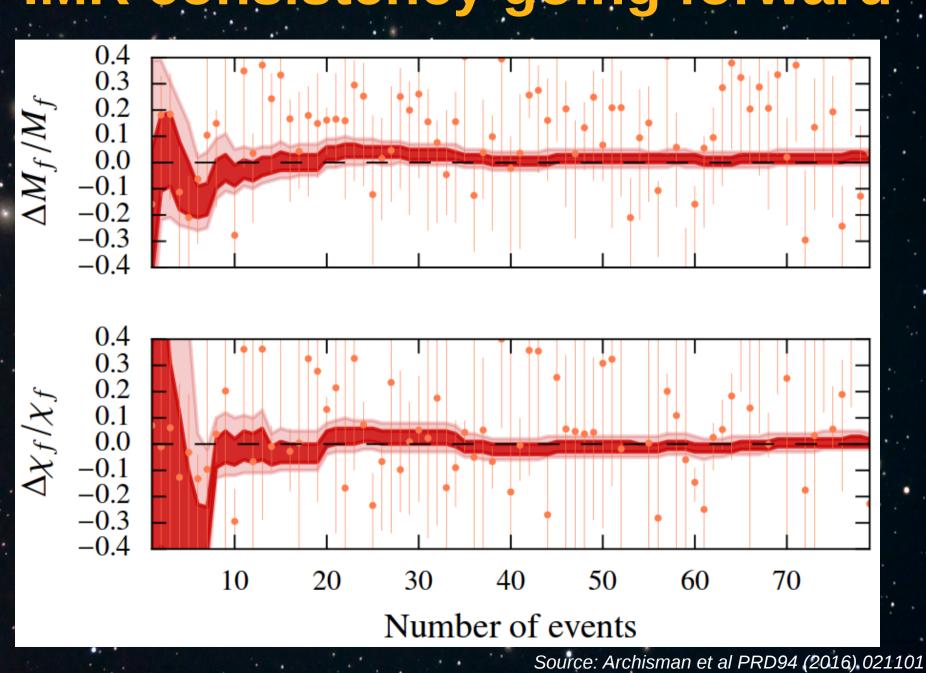
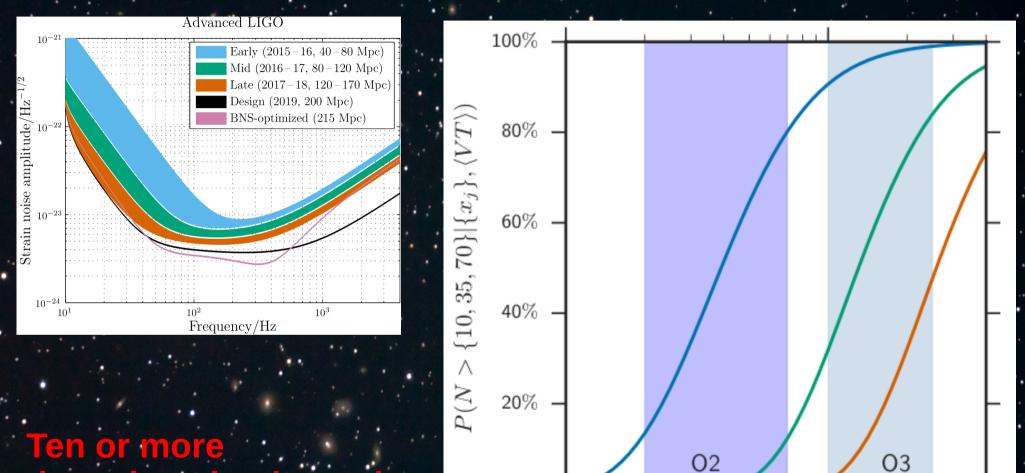


Fig. 3 (bot) of Abbott et al. PRL 16 (2016) 221101



IMR consistency going forward

Event rate estimates



0%

Ten or more detections by the end of O2 is quite likely

Fig 12 of Abbott et al. 1606.04856

10

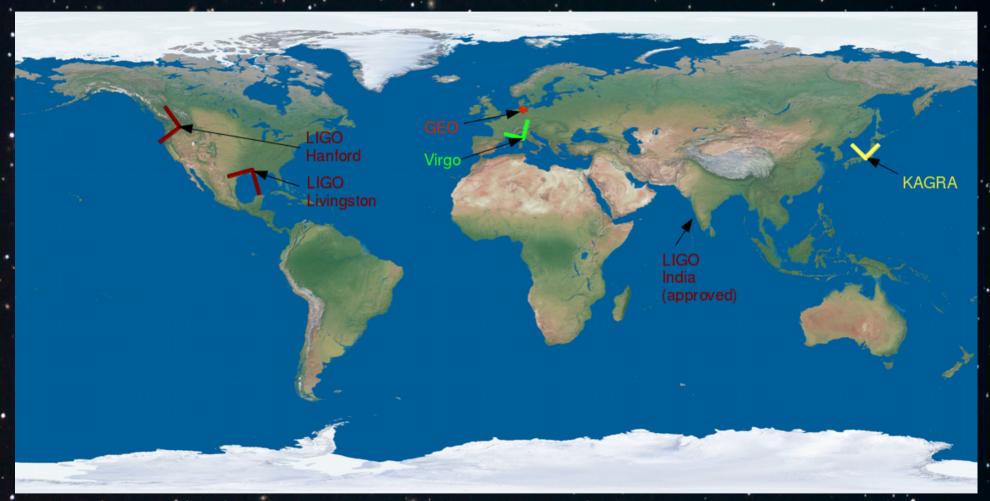
 $\langle VT \rangle' / \langle VT \rangle_{O1}$

Other potential aLIGO sources

- Neutron stars tidally disrupting
- Deformed rotating neutron stars
- Galactic supernovae
- Astrophysical background
- Cosmic strings
- First-order phase transitions
- Inflationary particle production
- Non-perturbative preheating
- Inflationary vacuum fluctuations



Worldwide network



Source: Virgo/LAPP, T. Patterson

Summary

- LIGO has detected gravitational waves
- Binary black hole systems exist
- Binary black holes merge
- The future is likely to bring more



References and links

- Abbott et al. "The basic physics of the binary black hole merger GW150914" arXiv:1608.01940, Annalen der Physik
- Abbott et al. "Binary Black Hole Mergers in the first Advanced LIGO Observing Run" arXiv: 1606.04856, PRX
 - Abbott et al. "Properties of the Binary Black Hole Merger GW150914" PRL 116 (2016) 241102
 - LIGO Open Science Center: https://losc.ligo.org
 - Logbooks: https://alog.ligo-la.caltech.edu/aLOG/
- Physical environment monitors: https://pem.ligo.org