

Ondes gravitationnelles un regard neuf sur l'Univers

Frédérique Marion

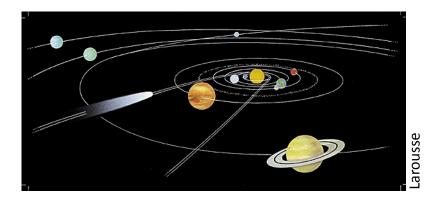


CPPM 10 décembre 2016

Gravitation

- Une des quatre forces fondamentales de la nature
- De loin l'interaction la moins intense
 - Entre deux électrons :
 force électromagnétique
 / force gravitationnelle ~ 4 · 10⁴²

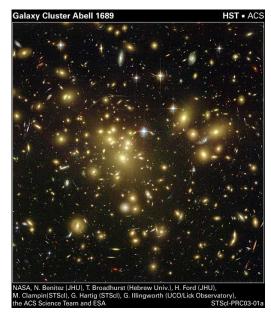
Les systèmes planétaires



La pesanteur



 La structure à grande échelle de l'Univers



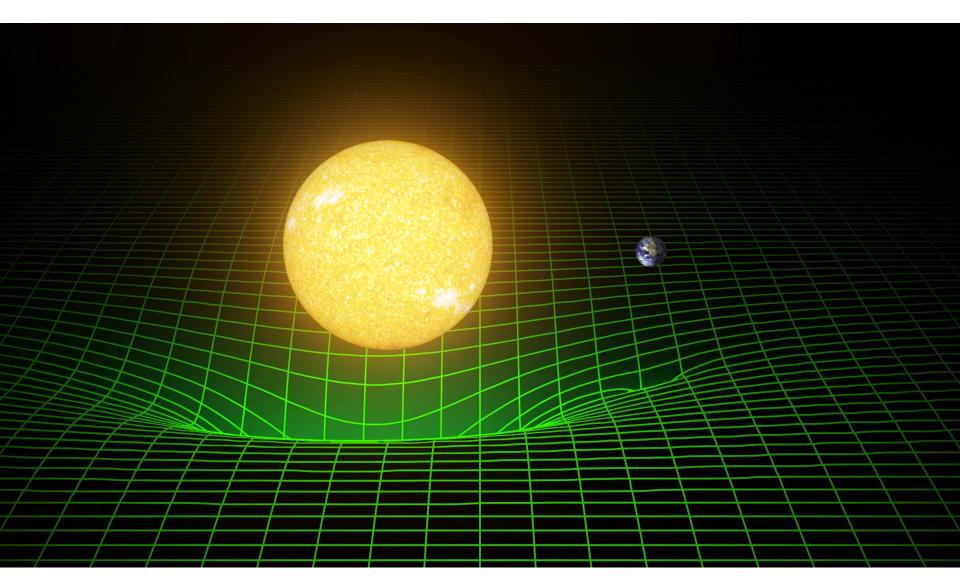
Newton vs Einstein



- □ Théorie moderne de la gravitation (relativité générale)
 - Espace et temps liés, espacetemps dynamique
 - Principe d'équivalence : masse inertielle = masse gravitationnelle
 - Attraction gravitationnelle = manifestation de la courbure de l'espace-temps
 - ➤ J. A. Wheeler: "Space tells matter how to move and matter tells space how to curve"

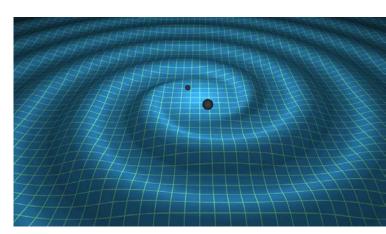
- □ Théorie classique de la gravitation
 - Espace plat, temps absolu
 - $> F = G m_1 m_2 / r^2$
 - Action à distance instantanée

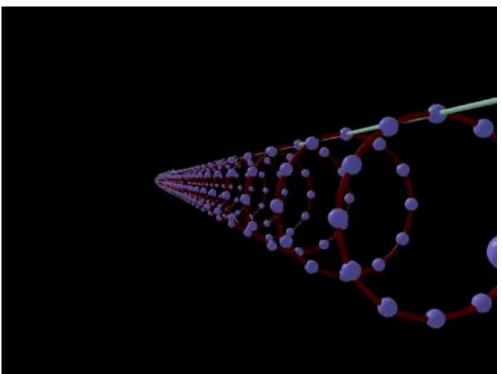
La gravitation selon Einstein



Ondes gravitationnelles

- Fluctuations de la courbure de l'espace-temps se propageant dans l'espace à la vitesse de la lumière
 - Les distances séparant des masses libres changent





Ondes gravitationnelles : amplitude et sources

Relation entre l'amplitude de l'onde et la variation de longueur

$$h = 2 \frac{\delta L}{L}$$

 $h = 2 \frac{\delta L}{I}$ Plus la longueur L est grande, plus la variation de longueur δL est grande

Au niveau de l'observateur

$$h \propto \frac{1}{d}$$

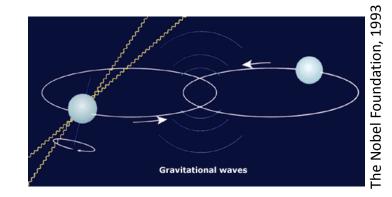
L'amplitude s'amenuise avec la distance entre la source et l'observateur

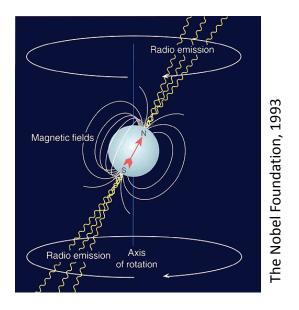
- Quelles sources?
 - Génération en laboratoire : amplitude (beaucoup) trop faible
 - > Sources astrophysiques (masses et accélérations mises en jeu énormes)
 - Malgré la pénalité de la distance

PSR 1913+16 : les noces d'émeraude d'un couple star

Découvert par R.Hulse et J.Taylor en 1974

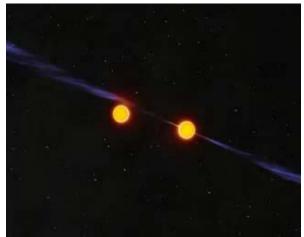
- Deux étoiles à neutrons en orbite l'une autour de l'autre
 - Étoile à neutrons : ~1,4 fois la masse du Soleil dans un astre d'environ 30 km de diamètre!
 - Période orbitale du système ~ 8 heures
- Une des étoiles est un pulsar
 - Pulsar : étoile à neutrons en rotation émettant des faisceaux d'ondes radio le long de l'axe des pôles magnétiques
 - → Phénomène de « phare » L'observateur reçoit des impulsions radio
 - La mesure du temps d'arrivée des impulsions permet de déterminer tous les paramètres du système
- □ Prix Nobel en 1993



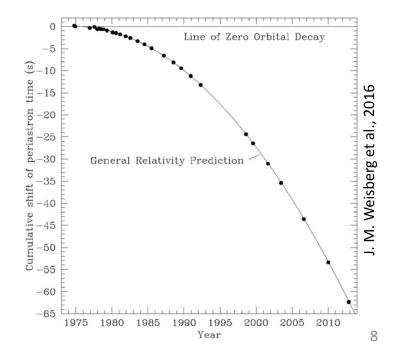


Ondes gravitationnelles : première preuve

- □ La période orbitale du système décroît avec le temps
 - L'orbite rétrécit
- Le système perd de l'énergie par rayonnement gravitationnel
 - Accord au millième près entre la décroissance de la période orbitale observée et la prédiction de la Relativité Générale
- Preuve indirecte seulement
 - Restait à mettre en évidence les effets physiques d'une onde gravitationnelle



John Rowe Animation/Australia Telescope National Facility. CSIRO

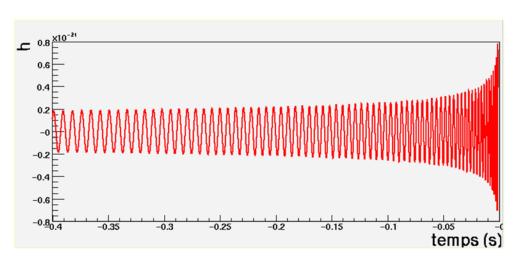


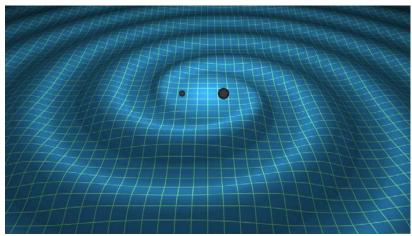
Quelles sources? Anticipons un peu...

- □ La gamme de fréquence des détecteurs interférométriques terrestres est 10 Hz − 10 kHz
 - > C'est aussi la gamme de fréquence accessible à l'oreille humaine
- □ La fréquence des ondes gravitationnelles émises par le système PSR 1913+16 est ~ 0,07 mHz
 - > Inaccessible aux détecteurs terrestres
- Envisager d'autres sources
 - > Dans la gamme de fréquence accessible
 - Détectable avec une sensibilité réaliste
 - > Phénomènes relativement fréquents

Coalescences binaires d'astres compacts

- Systèmes binaires d'astres compacts à la fin de leur évolution
 - > Etoiles à neutrons et/ou trous noirs
- Phénomène très rare dans la Galaxie
 - Quelques dizaines par million d'années
- Amplitude typique (étoiles à neutrons)
 - \rightarrow h ~ 10⁻²² à 20 Mpc
 - > 1 parsec = 3,26 années lumière
- Forme d'onde très caractéristique





Courtesy Caltech/MIT/LIGO Laboratory



Ondes gravitationnelles : enjeux

- Explorer en profondeur la gravitation
 - Ondes gravitationnelles produites dans des phénomènes violents du cosmos, où les effets gravitationnels sont extrêmes
 - Gravitation au cœur des énigmes de la cosmologie d'aujourd'hui (énergie noire & matière sombre)
- Ouvrir une nouvelle fenêtre sur l'Univers
 - Nouveau messager complémentaire de l'astronomie traditionnelle
 - Un outil pour l'astrophysique et la cosmologie
- Challenge instrumental
 - Des détecteurs hors du commun : interféromètres géants à la sensibilité diabolique

Challenge expérimental

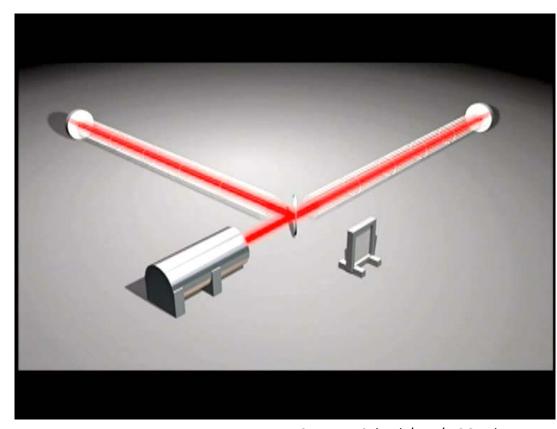
□ Amplitude de l'onde ≡ variation relative de distance

 $\leq 10^{-21}$ pour le signal reçu sur Terre

 Observer une variation de la distance entre la Terre et le Soleil correspondant à la taille d'un atome

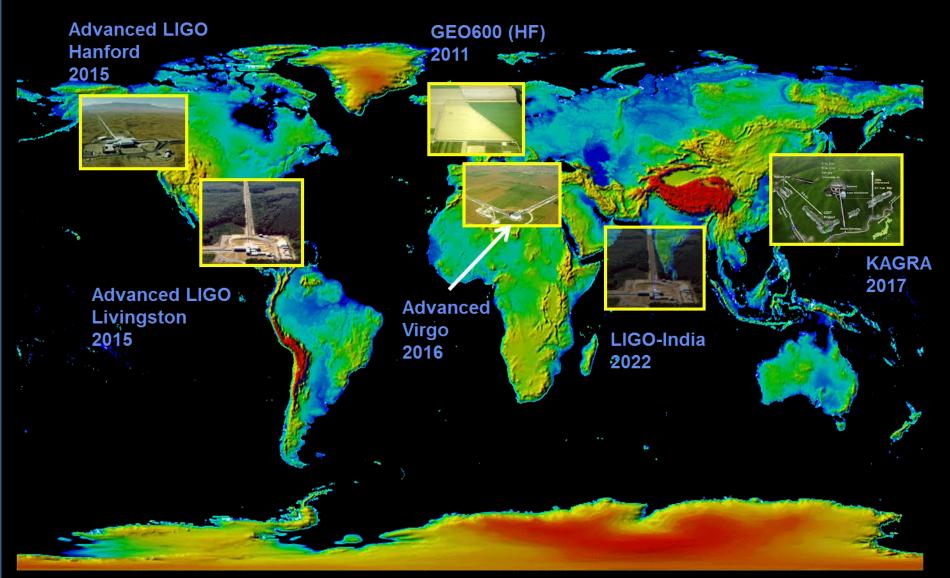
☐ Une quête de 50 ans

- D'abord avec des détecteurs du type « barres résonnantes »
- Depuis ~ 20 ans, avec des détecteurs interférométriques géants



Courtesy Caltech/MIT/LIGO Laboratory

Un réseau de détecteurs



LIGO



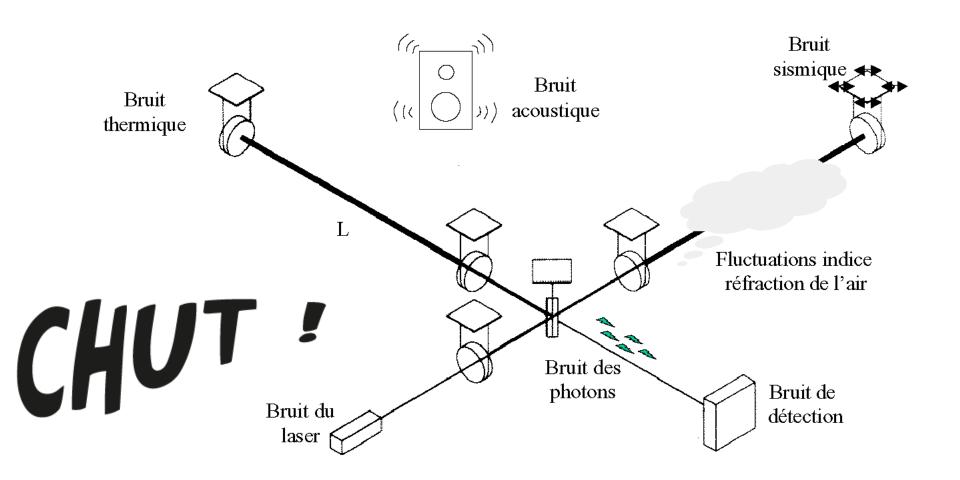
2 interféromètres de 4 km

- Un en Louisiane
- Un dans l'état de Washington
- > Un troisième sera installé en Inde





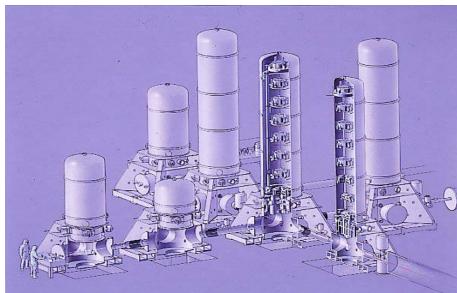
Les sources de bruit de fond



Sous (ultra) vide

- □ Se protéger du bruit acoustique
- Éviter le bruit de mesure qui proviendrait des fluctuations d'indice de réfraction de l'air
- Conserver la propreté des miroirs

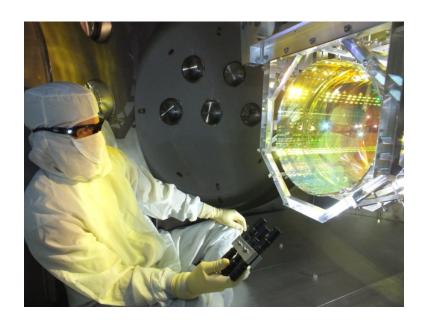






Miroirs

- Grands miroirs
- Miroirs quasi-parfaits
- Manipulés en salles blanches

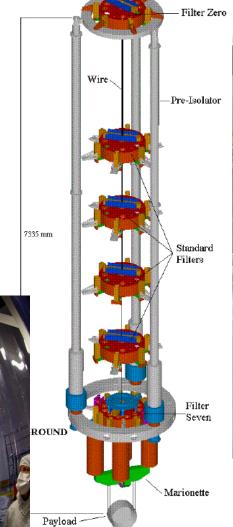




Traitement de surface réalisé par le Laboratoire des Matériaux Avancés à Lyon

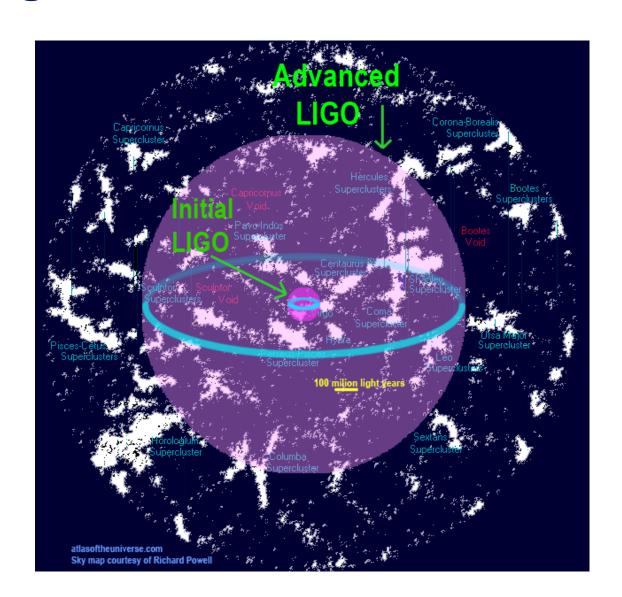
Isolation sismique







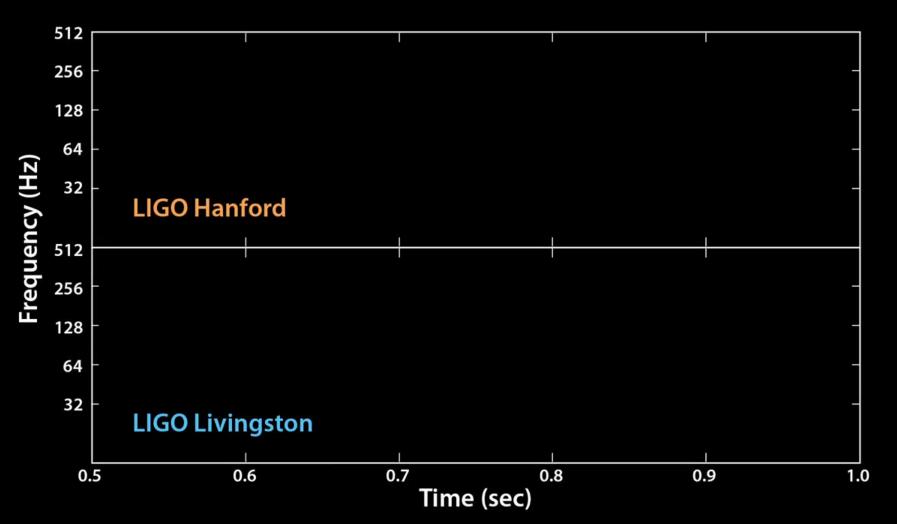
De la première à la deuxième génération d'instruments



Pourquoi travailler en réseau?



- Pas de direction privilégiée, il faut comparer les signaux dans plusieurs détecteurs pour déterminer la direction de la source par triangulation
- On cherche à observer des signaux rares et faibles, une observation simultanée dans au moins deux détecteurs est nécessaire



Les collaborations LIGO et Virgo ont la joie de vous faire part de l'observation de

GW150914

Le 14 septembre 2015 à 09:50:45 UTC | 29 + 36 M_{\odot}

La publication scientifique

Observation of Gravitational Waves from a Binary Black Hole Merger

The LIGO Scientific Collaboration and The Virgo Collaboration

M. Heurs, 8,17 S. Hild, 36 D. Hoak, 103 K. A. Hodge, 1 D. Hofman, 65 S. E. Hollitt, 104 K. Holt, 6 D. E. Holz, 75 P. Hopkins, 92

Authors

B. P. Abbott, T. R. Abbott, T. D. Abbott, M. R. Abernathy, F. Acernese, J. K. Ackley, C. Adams, T. Adams, P. Addesso,³ R. X. Adhikari,¹ V. B. Adya,⁸ C. Affeldt,⁸ M. Agathos,⁹ K. Agatsuma,⁹ N. Aggarwal,¹⁰ O. D. Aguiar,¹¹ L. Aiello, 12,13 A. Ain, 14 P. Aiith, 15 B. Allen, 8,16,17 A. Allocca, 18,19 P. A. Altin, 20 S. B. Anderson, 1 W. G. Anderson, 16 K, Arai, M, A, Arain, M, C, Araya, C, C, Arceneaux, I J, S, Arceda, N, Amaud, K, G, Arun, A, S, Ascenzi, S, 13 G. Ashton, 26 M. Ast, 27 S. M. Aston, 6 P. Astone, 28 P. Aufmuth, 8 C. Aulbert, 8 S. Babak, 29 P. Bacon, 30 M. K. M. Bader, 9 P. T. Baker, 31 F. Baldaccini, 32,33 G. Ballardin, 34 S. W. Ballmer, 35 J. C. Barayoga, 1 S. E. Barclay, 36 B. C. Barish, 1 D. Barker, ³⁷ F. Barone, ^{3,4} B. Barr, ³⁶ L. Barsotti, ¹⁰ M. Barsuglia, ³⁰ D. Barta, ³⁸ J. Bartlett, ³⁷ M. A. Barton, ³¹ I. Bartos, 39 R. Bassiri, 40 A. Basti, 18,19 J. C. Batch, 37 C. Baune, 8 V. Bavigadda, 34 M. Bazzan, 41,42 B. Behnke, 29 M. Bejger, ⁴³ C. Belczynski, ⁴⁴ A. S. Bell, ³⁶ C. J. Bell, ³⁶ B. K. Berger, ¹ J. Bergman, ³⁷ G. Bergmann, ⁸ C. P. L. Berry, ⁴⁵ D. Bersanetti, 46,47 A. Bertolini, J. Betzwieser, S. Bhagwat, R. Bhandare, L. A. Bilenko, G. Billingsley, J. Birch, G. R. Birney, 50 O. Birnholtz, 8 S. Biscans, 10 A. Bisht, 8,17 M. Bitossi, 34 C. Biwer, 35 M. A. Bizouard, 23 J. K. Blackburn, 1 C. D. Blair, ⁵¹ D. G. Blair, ⁵¹ R. M. Blair, ³⁷ S. Bloemen, ⁵² O. Bock, ⁸ T. P. Bodiya, ¹⁰ M. Boer, ⁵³ G. Bogaert, ⁵³ C. Bogan, ¹ A. Bohe, ²⁹ P. Bojtos, ⁵⁴ C. Bond, ⁴⁵ F. Bondu, ⁵⁵ R. Bonnand, ⁷ B. A. Boom, ⁶ R. Bork, ¹ V. Boschi, ^{18,19} S. Bose, ^{50,14} Y. Bouffanais, ³⁰ A. Bozzi, ³⁴ C. Bradaschia, ¹⁹ P. R. Brady, ¹⁶ V. B. Braginsky, ⁶⁹ M. Branchesi, ^{57,58} J. E. Brau, ⁵⁹ T. Briant, 60 A. Brillet, 53 M. Brinkmann, 8 V. Brisson, 23 P. Brockill, 16 A. F. Brooks, 1 D. A. Brown, 35 D. D. Brown, 45 N. M. Brown, ¹⁰ C. C. Buchanan, ² A. Buikema, ¹⁰ T. Bulik, ⁴⁴ H. J. Bulten, ^{61,9} A. Buonanno, ^{29,62} D. Buskulie, ⁷ C. Buy, ³⁶ R. L. Byer, 40 M. Cabero, L. Cadonati, 63 G. Cagnoli, 64,65 C. Cahillane, J. Calderón Bustillo, 66,63 T. Callister, E. Calloni, ^{67,4} J. B. Camp, ⁶⁸ K. C. Cannon, ⁶⁹ J. Cao, ⁷⁰ C. D. Capano, ⁸ E. Capocasa, ⁵⁰ F. Carbognani, ³⁴ S. Caride, ⁷¹ J. Casanueva Diaz, ²³ C. Casentini, ^{25,13} S. Caudill, ¹⁶ M. Cavaglià, ²¹ F. Cavalier, ²³ R. Cavalieri, ³⁴ G. Cella, ¹⁹ C. Cepeda, L. Cerboni Baiardi, ^{57,58} G. Cerretani, ^{18,19} E. Cesarini, ^{25,13} R. Chakraborty, ¹ T. Chalermsongsak, ¹ S. J. Chamberlin, ⁷² M. Chan, 35 S. Chao, 73 P. Charlton, 74 E. Chassande-Mottin, 30 H. Y. Chen, 75 Y. Chen, 76 C. Cheng, 73 A. Chincarini, 4 A. Chiummo, ³⁴ H. S. Cho, ⁷⁷ M. Cho, ⁵² J. H. Chow, ³⁰ N. Christensen, ⁷⁸ Q. Chu, ⁵¹ S. Chua, ⁶⁰ S. Chua, ⁵³ G. Ciani, ⁵ F. Clara, ³⁷ J. A. Clark, ⁶³ F. Cleva, ⁵³ E. Coccia, ^{25,12,13} P.-F. Cohadon, ⁶⁰ A. Colla, ^{70,28} C. G. Collette, ⁸⁰ L. Cominsky, ⁸¹ M. Constancio Jr., 11 A. Conte, 79,28 L. Conti, 42 D. Cook, 37 T. R. Corbitt, 2 N. Cornish, 31 A. Corsi, 82 S. Cortese, C. A. Costa, 11 M. W. Coughlin, 78 S. B. Coughlin, 83 J.-P. Coulon, 53 S. T. Countryman, 39 P. Couvares, 1 E. E. Cowan, 63 D. M. Coward, 51 M. J. Cowart, 6 D. C. Coyne, 1 R. Coyne, 82 K. Craig, 36 J. D. E. Creighton, 16 J. Cripe, 2 S. G. Crowder, 84 A. M. Cruise, 45 A. Cumming, 36 L. Cunningham, 36 E. Cuecco, 34 T. Dal Canton, 8 S. L. Danilishin, 36 S. D'Antonio, 13 K. Danzmann, 17,8 N. S. Darman, 85 C. F. Da Silva Costa, 5 V. Dattilo, 34 I. Dave, 48 H. P. Daveloza, 86 M. Davier, 23 G. S. Davies, ²⁰ E. J. Daw, ²⁷ R. Day, ²⁸ S. De, ²⁹ D. Delbra, ⁴⁰ G. Debrecceni, ²⁹ J. Degallaix, ²⁶ M. De Laurentis, ²¹ S. Delegia, ⁴⁰ W. Del Pozzo, ⁵¹ T. Denke, ⁴¹ T. Dent, ⁵¹ T. Dent, ⁵² D. Degachev, ⁵² R. DeRosa, ⁶³ R. De Rosa, ⁵² R. DeSalvo, ⁶³ S. Dhrarandhir, ⁵³ M. G. Diaz, ⁶³ D. D. Fores, ⁵⁴ M. D. Giovanni, ⁵³ M. D. Lieto, ⁵⁴ S. D. Pace, ⁵² S. D. Pace, ⁵⁴ D. S. Desalvo, ⁶³ S. D. Pace, ⁵⁴ D. S. Desalvo, ⁶⁴ S. Desalvo, ⁶⁴ S. D. Pace, ⁵⁴ D. Desalvo, ⁶⁴ S. D. Pace, ⁵⁴ D. Desalvo, ⁶⁴ D. Desalvo, I. Di Palma, ^{25,6} A. Di Virgilio ¹⁹ G. Dojcinoski, ⁸⁰ V. Dolique, ⁶⁶ F. Donovan, ¹⁶ K. Dooley, ²¹ S. Doravan, ⁶⁸ R. Douglas, ³⁰ T. P. Downes, ¹⁶ M. Drago, ^{50,91} R. W. P. Drever, ¹ J. C. Driggers, ³⁷ Z. Du, ⁷⁰ M. Ducrot, ⁷ S. E. Dwyer, ³¹ T. B. Edo, 87 M. C. Edwards, 78 A. Effler, 6 H.-B. Eggenstein, 8 P. Ehrens, 1 J. Eichholz, 5 S. S. Eikenberry, 5 W. Engels, 7 R. C. Essick, 10 T. Etzel, 1 M. Evans, 10 T. M. Evans, 6 R. Everett, 72 M. Factourovich, 39 V. Fafone, 25,13,12 H. Fair, 31 S. Fairhurst, 52 X. Fan, 70 Q. Fang, 51 S. Farinon, 47 B. Farr, 75 W. M. Farr, 45 M. Favata, 89 M. Fays, 92 H. Fehrmann, M. M. Fejer, 40 D. Feldbaum, 5 I. Ferrante, 18,19 E. C. Ferreira, 11 F. Ferrini, 34 F. Fidecaro, 18,19 L. S. Finn, 72 I. Fiori, 34 D. Fiorucci, 30 R. P. Fisher, 35 R. Flaminio, 65,93 M. Fletcher, 36 H. Fong, 69 J.-D. Fournier, 53 S. Franco, 23 S. Franco, F. Frasconi, ¹⁹ M. Frede, ⁸ Z. Frei, ⁵⁴ A. Freise, ⁴⁵ R. Frey, ⁵⁰ V. Frey, ²³ T. T. Fricke, ⁸ P. Fritschel, ¹⁰ V. V. Frolov, ⁶ P. Fulda, ⁷ M. Fyffe, ⁶ H. A. G. Gabbard, ²¹ J. R. Gair, ⁹⁴ L. Gammaitoni, ^{22,33} S. G. Gaonkar, ¹⁴ F. Garufi, ^{27,4} A. Gatto, ³⁰ G. Gaur, 95,96 N. Gehrels, 68 G. Gemme, 47 B. Gendre, 53 E. Genin, 34 A. Gennai, 19 J. George, 48 L. Gergely, 97 V. Germain, 7 Abhirup Ghosh, 15 Archisman Ghosh, 15 S. Ghosh, 52,9 J. A. Giaime, 2,6 K. D. Giardina, 6 A. Giazotto, 19 K. Gill, 98 A. Glaefke, 36 J. R. Gleason, 5 E. Goetz, 71 R. Goetz, 5 L. Gondan, 54 G. González, 2 J. M. Gonzalez Castro, 18,19 A. Gopakumar, 99 N. A. Gordon, 36 M. L. Gorodetsky, 49 S. E. Gossan, 1 M. Gosselin, 34 R. Gouaty, 7 C. Graef, 36 P. B. Graff ⁶² M. Granata, ⁶⁵ A. Grant ³⁶ S. Grus, ¹⁰ C. Gray, ³⁷ G. Greco, ^{57,58} A. C. Green ⁴³ R. J. S. Greenhalgh, ¹⁰⁰ P. Groot, ⁵² H. Grote, ⁸ S. Grunewald, ²⁹ G. M. Guidi, ^{57,58} X. Guo, ⁷⁰ A. Gupta, ¹⁴ M. K. Gupta, ⁹⁶ K. E. Gushwa, ¹ E. K. Gustafson, R. Gustafson, T. J. J. Hacker, Z. B. R. Hall, E. D. Hall, G. Hammond, M. Harrey, M. M. Hanke, S. J. Hanks, T. C. Hann, Z. M. D. Hannam, J. Hanson, T. Hardwick, J. Harre, J. M. M. Harry, M. W. Harry, M. W. Harry, M. W. Harry, M. W. Harry, M. M. Harre, M. G. Hannam, M. C. Hontze, M. G. Harre, M. G. Hontze, M. G. Harrey, M. C. Hontze, M. G. Harrey, M. G. Hontze, M. G. Hontze, M. G. Harrey, M. G. Hontze, M. G. Harrey, M

G. Heinzel, H. Heitmann, S P. Hello, C G. Hemming, M. Hendry, G I. S. Heng, G J. Hennig, A A. W. Heptonstall, L

D. J. Hosken, 104 J. Hough, 36 E. A. Houston, 36 E. J. Howell, 51 Y. M. Hu, 36 S. Huang, 73 E. A. Huerta, 105,83 D. Huet, 23 B. Hughey, S. Husa, S. H. Huttner, T. Huynh-Dinh, A. Idrisy, N. Indik, D. R. Ingram, R. Inta, L. Huttner, C. H. N. Isa, S. H. Huttner, T. Huynh-Dinh, A. Idrisy, N. Indik, D. R. Ingram, R. Inta, D. R. Ingram, R. Inta, S. H. N. Isa, S. H. N. Isa, S. H. Huttner, R. L. Huttner, R. H. N. Isa, S. H. Huttner, R. Huttner, R. H. Huttner, R. Huttner, J.-M. Isac. ⁶⁰ M. Isi, ¹ G. Islas, ²² T. Isogai, ¹⁰ B. R. Iyer, ¹⁵ K. Izumi, ³⁷ M. B. Jacobson, ¹ T. Jacqmin, ⁶⁰ H. Jang, ⁷¹ K. Jani, ⁶³ P. Jaranowski, ¹⁰⁶ S. Jawahar, ¹⁰⁷ F. Jiménez-Forteza, ⁶⁶ W. W. Johnson, ² N. K. Johnson-McDaniel, ¹⁵ D. I. Jones, ²⁶ R. Jones, ²⁶ R. J. G. Jonker, ⁹ L. Ju, ⁵¹ Haris K, ¹⁶⁸ C. V. Kalaghatgi, ^{24,92} V. Kalogera, ⁸³ S. Kandhasamy, ²¹ G. Kang, 77 J. B. Kanner, 1 S. Karki, 59 M. Kasprzack, 2,23,34 E. Katsavounidis, 10 W. Katzman, 6 S. Kaufer, 17 T. Kaur, 51 K. Kawabe, 37 F. Kawazoe, 8 F. Kéfélian, 53 M. S. Kehl, 60 D. Keitel, 8,66 D. B. Kelley, 35 W. Kells, 1 R. Kennedy, 87 D. G. Keppel, J. S. Key, 6 A. Khalaidovski, E. Y. Khalili, 9 I. Khan, 2 S. Khan, 2 Z. Khan, 6 E. A. Khazanov, 109 N. Kijbunchoo,³⁷ C. Kim,⁷⁷ J. Kim,¹¹⁰ K. Kim,¹¹¹ Nam-Gyu Kim,⁷⁷ Namjun Kim,⁴⁰ Y.-M. Kim,¹¹⁰ E. J. King,¹⁰⁴ P. J. King, 37 D. L. Kinzel, 6 J. S. Kissel, 37 L. Kleybolte, 27 S. Klimenko, 5 S. M. Koehlenbeck, 8 K. Kokeyama, 2 S. Koley, 9 V. Kondrashov, A. Kontos, S. Koranda, M. Korobko, W. Z. Korth, I. Kowalska, A. D. B. Kozak, V. Kringel, V. Kringel, A. Kondrashov, A. Kontos, V. Kringel, V. Kr B. Krishnan, A. Królak, 112,113 C. Krueger, 17 G. Kuchn, P. Kumar, 9 R. Kumar, 9 L. Kuo, 73 A. Kutynia, 112 P. Kwee, 8 B. D. Lackey, 35 M. Landry, 37 J. Lange, 102 B. Lantz, 40 P. D. Lasky, 114 A. Lazzarini, 1 C. Lazzaro, 63, 42 P. Leaci, 20,70,28 S. Leavey, 36 E. O. Lebigot, 30,70 C. H. Lee, 110 H. K. Lee, 111 H. M. Lee, 115 K. Lee, 36 A. Lenon, 35 M. Leonardi, 90,01 J. R. Leong, N. Leroy, N. Letendre, Y. Levin, 114 B. M. Levine, T. G. F. Li, A. Libson, 10 T. B. Littenberg, 116 N. A. Lockerbie, 107 J. Logue, 36 A. L. Lombardi, 103 L. T. London, 92 J. E. Lord, 35 M. Lorenzini, 12,13 V. Loriette, 117 M. Lormand, G. Losurdo, S. J. D. Lough, S.17 C. O. Lousto, 102 G. Lovelace, 22 H. Lück, 17,8 A. P. Lundgren, S. J. Luo, 78 R. Lynch, 10 Y. Ma, 51 T. MacDonald, 40 B. Machenschalk, 8 M. MacInnis, 10 D. M. Macleod, 2 F. Magaña-Sandoval, 3 R. M. Magec, 56 M. Mageswaran, E. Majorana, 28 I. Maksimovic, 117 V. Malvezzi, 25,13 N. Man, 53 I. Mandel, 45 V. Mandic, ⁸⁴ V. Mangano, ³⁶ G. L. Mansell, ²⁰ M. Manske, ¹⁶ M. Mantovani, ³⁴ F. Marchesoni, ^{118,33} F. Marion. S. Márka, ³⁰ Z. Márka, ³⁰ A. S. Markosyan, ⁴⁰ E. Maros, ¹ F. Martelli, ^{57,58} L. Martellini, ⁵³ I. W. Martin, ³⁶ R. M. Martin, ⁵⁸ I. W. Martin, ⁵⁸ D. V. Martynov, J. J. N. Marx, L. K. Mason, A. Masserot, T. J. Massinger, M. Masso-Reid, E. Matichard, E. L. Matone, 36 N. Mavalvala, 10 N. Mazumder, 56 G. Mazzolo, 8 R. McCarthy, 37 D. E. McClelland, 20 S. McCormick, 6 S. C. McGuire, ¹¹⁹ G. McIntyre, ¹ J. McIver, ¹ D. J. McManus, ²⁰ S. T. McWilliams, ¹⁰⁵ D. Meacher, ⁷² G. D. Meadors, ^{29,8} J. Meidam, A. Melatos, G. Mendell, D. Mendoza-Gandara, R. A. Mercer, E. Merilh, M. Merzougui, S. Meshkov, C. Messenger, C. Messick, 2 P. M. Meyers, 4 F. Mezzani, 28,79 H. Miao, 5 C. Michel, 5 H. Middleton, 4 E. E. Mikhailov, 120 L. Milano, 67,4 J. Miller, 10 M. Millhouse, 31 Y. Minenkov, 13 J. Ming, 29,8 S. Mirshekari, 121 C. Mishra, ¹⁵ S. Mitra, ¹⁴ V. P. Mitrofanov, ⁴⁹ G. Mitselmakher, ⁵ R. Mittleman, ¹⁰ A. Moggi, ¹⁹ M. Mohan, ³⁴ S. R. P. Mohapatra, 10 M. Montani, 57,58 B. C. Moore, 89 C. J. Moore, 122 D. Moraru, 37 G. Moreno, 37 S. R. Morriss, K. Mossavi, S. B. Mours, C. M. Mow-Lowry, C. L. Mueller, G. Mueller, A. W. Muir, A. Muller, A. W. Muir, A. Mullavey, J. D. Mukherjee, G. Mukherjee, G. Mukherjee, G. Mukherjee, G. M. Mukherjee, I. Nardecchia, 25,13 L. Naticchioni, 79,28 R. K. Nayak, 123 V. Necula, 5 K. Nedkova, 103 G. Nelemans, 52,9 M. Neri, 46,47 A. Neunzert, 71 G. Newton, 35 T. T. Nguyen, 20 A. B. Nielsen, 8 S. Nissanke, 52,9 A. Nitz, 8 F. Nocera, 34 D. Nolting, M. E. N. Normandin, ⁸⁶ L. K. Nuttall, ³⁵ J. Oberling, ³⁷ E. Ochsner, ¹⁶ J. O'Dell, ¹⁰⁰ E. Oelker, ¹⁰ G. H. Ogin, ¹²⁴ J. J. Oh, ¹²⁵ S. H. Oh, 125 F. Ohme, 92 M. Oliver, 66 P. Oppermann, 8 Richard J. Oram, 6 B. O'Reilly, 6 R. O'Shaughnessy, 102 C. D. Ott, 76 D. J. Ottaway, Val. S. Ottens, * H. Overmier, * B. J. Owen, * A. Pai, * Os. Pani, * D. P. Pai, * Os. P. Palashov, * D. Palashov, * Os. P. Palashov, * Os. Palashov, * Os. Palashov, * Os. P. Palashov, * Os. V. Pierro, 88 G. Pillant, 34 L. Pinard, 65 I. M. Pinto, 88 M. Pitkin, 36 J. H. Poeld, 8 R. Poggiani, 18,19 P. Popolizio, 34 A. Post, 8 J. Powell, 36 J. Prasad, 14 V. Predoi, 92 S. S. Premachandra, 114 T. Prestegard, 84 L. R. Price, 1 M. Prijatelj, 34 M. Principe, 88 S. Privitera, P. R. Prix, G. A. Prodi, 96,91 L. Prokhorov, 9 O. Puncken, M. Punturo, 3 P. Puppo, 8 M. Pürrer, 9 H. Qi, 16 J. Qin,⁵¹ V. Quetschke,⁸⁶ E. A. Quintero,¹ R. Quitzow-James,⁵⁹ F. J. Raab,³⁷ D. S. Rabeling,²⁰ H. Radkins,³⁷ P. Raffai, 54 S. Raja, 48 M. Rakhmanov, 86 C. R. Ramet, 6 P. Rapagnani, 79,28 V. Raymond, 29 M. Razzano, 18,19 V. Re, 25 J. Read.²² C. M. Reed.³⁷ T. Regimbau.⁵³ L. Rei.⁴⁷ S. Reid.⁵⁰ D. H. Reitze.^{1,5} H. Rew.¹²⁰ S. D. Reyes.³⁵ F. Ricci.⁷⁹, 28 K. Riles.⁷¹ N. A. Robertson.^{1,36} R. Robie.³⁶ F. Robinet.²³ A. Rocchi, ¹³ L. Rolland.⁷ J. G. Rollins, ¹ V. J. Roma.⁵⁹ J. D. Romano, 86 R. Romano, 3,4 G. Romanov, 120 J. H. Romie, 6 D. Rosińska, 127, 63 S. Rowan, 36 A. Rüdiger, 8 P. Ruggi, 34 K. Ryan, 37 S. Sachdev, 1 T. Sadecki, 37 L. Sadeghian, 16 L. Salconi, 34 M. Salcem, 108 F. Salemi, 8 A. Samajdar, 122 L. Sammut, 85,114 L. M. Sampson, 83 E. J. Sanchez, 1 V. Sandberg, 37 B. Sandeen, 83 G. H. Sanders, 1 J. R. Sanders, 71,35

B. Sassolas, 65 B. S. Sathyaprakash, 92 P. R. Saulson, 35 O. Sauter, 71 R. L. Savage, 37 A. Sawadsky, 17 P. Schale, 50 R. Schilling ^{1,8} J. Schmidt, ⁸ P. Schmidt, ^{1,76} R. Schnabel, ²⁷ R. M. S. Schofield, ⁵⁰ A. Schönbeck, ²⁷ E. Schreiber, ⁸ D. Schuette, ^{8,17} B. F. Schutz, ⁹² J. Scott, ³⁶ S. M. Scott, ²⁰ D. Sellers, ⁶ D. Sentenac, ²⁴ V. Sequino, ^{25,13} A. Sergeev, ¹⁰ G. Serma ²² Y. Setyawati ⁵²³ A. Sevigny, ³⁷ D. A. Shaddock, ⁵⁰ T. Shaffer, ⁷⁵ S. Shah ⁵² M. S. Shahrins, ⁵⁴ M. Shahlev, ⁵⁵ Z. Shao, ¹ B. Shapiro, ⁶⁰ P. Shawhan, ⁶² A. Sheperd, ¹⁶ D. H. Shoemaker, ¹⁰ D. M. Shoemaker, ⁶³ K. Siellez, ^{63,63} X. Siemens, 16 D. Sigg, 37 A. D. Silva, 11 D. Simakov, 8 A. Singer, 1 L. P. Singer, 68 A. Singh, 20.8 R. Singh, 2 A. Singhal, 11 A. M. Sintes, ⁶⁶ B. J. J. Slagmolen, ²⁰ J. R. Smith, ²² M. R. Smith, ¹ N. D. Smith, ¹ R. J. E. Smith, ¹ E. J. Son, ¹² B. Sorazu, ³⁶ F. Sorrentino, ⁴⁷ T. Souradeep, ¹⁴ A. K. Srivastava, ⁹⁶ A. Staley, ³⁹ M. Steinke, ⁸ J. Steinlechner, ³⁶ S. Steinlechner, ³⁶ D. Steinmeyer, ^{8,17} B. C. Stephens, ¹⁶ S. P. Stevenson, ⁴⁵ R. Stone, ⁸⁶ K. A. Strain, ³⁶ N. Straniero, ⁶ G. Stratta, 57,58 N. A. Strauss, 78 S. Strigin, 49 R. Sturani, 121 A. L. Stuver, 6 T. Z. Summerscales, 128 L. Sun, 85 P. J. Sutton, 9 B. L. Swinkels,³⁴ M. J. Szczepańczyk,⁹⁸ M. Tacca,³⁰ D. Talukder,⁵⁹ D. B. Tanner,⁵ M. Tápai,⁹⁷ S. P. Tarabrin,⁸ A. Taracchini, ²⁹ R. Taylor, ¹ T. Theeg, ⁶ M. P. Thirugnanasambandam, ¹ E. G. Thomas, ⁶⁵ M. Thomas, ⁶ P. Thomas, ⁵⁷ K. A. Thorne, ⁶ K. S. Thorne, ⁷⁶ E. Thrane, ¹¹⁴ S. Tiwari, ¹² V. Tiwari, ⁹² K. V. Tokmakov, ¹⁰⁷ C. Tomlinson, ⁸⁷ M. Tonelli, 18,19 C. V. Torres[‡], 86 C. I. Torrie, ¹ D. Töyrä, ⁴⁵ F. Travasso, ^{32,33} G. Traylor, ⁶ D. Trifirò, ²¹ M. C. Tringali, ⁵⁰ L. Trozzo, 129,19 M. Tse, 10 M. Turconi, 53 D. Tuyenbayev, 86 D. Ugolini, 130 C. S. Unnikrishnan, 99 A. L. Urban, 16 S. A. Usman, 35 H. Vahlbruch, 17 G. Vajente, 1 G. Valdes, 86 M. Vallisneri, 76 N. van Bakel, 9 M. van Beuzekom, 9 J. F. J. van den Brand, 61,9 C. Van Den Broeck, 9 D. C. Vander-Hyde, 35,22 L. van der Schaaf, 9 J. V. van Heijningen, A. A. van Vegget, ³⁶ M. Vardaro, ^{41,42} S. Vass, ¹ M. Vasúth, ³⁸ R. Vaulin, ¹⁰ A. Vecchio, ⁴⁵ G. Vedovato, ⁴² J. Veitch, ⁴⁵ P. J. Veitch, ¹⁶⁴ K. Venkateswara, ¹³¹ D. Verkindt, ⁷ F. Vetrano, ^{57,58} A. Viceré, ^{57,58} S. Vincisuerra, ⁴⁵ D. J. Vinc. ⁵⁰ 1.-Y. Vinet, 53 S. Vitale, 10 T. Vo, 35 H. Vocca, 32,33 C. Vorvick, 57 D. Voss, 5 W. D. Vousden, 45 S. P. Vvatchanin, 49 A. R. Wade, 20 L. E. Wade, 132 M. Wade, 132 S. J. Waldman, 10 M. Walker, 2 L. Wallace, 1 S. Walsh, 16,8,29 G. Wang, 12 H. Wang, 45 M. Wang, 45 X. Wang, 70 Y. Wang, 51 H. Ward, 36 R. L. Ward, 20 J. Warner, 37 M. Was, 7 B. Weaver, L.-W. Wei, 53 M. Weinert, 8 A. J. Weinstein, 1 R. Weiss, 10 T. Welborn, 6 L. Wen, 51 P. Weßels, 8 T. Westphal, 8 K. Wette, J. T. Whelan, 102,8 S. E. Whitcomb, 1 D. J. White, 87 B. F. Whiting, 5 K. Wiesner, 8 C. Wilkinson, 37 P. A. Willems, 1 L. Williams, 5 R. D. Williams, 1 A. R. Williamson, 92 J. L. Willis, 133 B. Willke, 17,8 M. H. Wimmer, 8,17 L. Winkelmann, W. Winkler, ⁸ C. C. Wipf, ¹ A. G. Wiseman, ¹⁶ H. Wittel, ^{8,17} G. Woan, ³⁶ J. Worden, ³⁷ J. L. Wright, ³⁶ G. Wu, ⁶ J. Yablon, 83 I. Yakushin, 6 W. Yam, 10 H. Yamamoto, 1 C. C. Yancey, 62 M. J. Yap, 20 H. Yu, 10 M. Yvert, 7 A. Zadrożny, 12 L. Zangrando, 2 M. Zanolin, 8 J.-P. Zendri, 2 M. Zevin, 3 F. Zhang, 1 L. Zhang, M. Zhang, 120 Y. Zhang, 102 C. Zhao, 51 M. Zhou, 83 Z. Zhou, 83 X. J. Zhu, 51 M. E. Zucker, 1,10 S. E. Zuraw, 163 and J. Zweizig

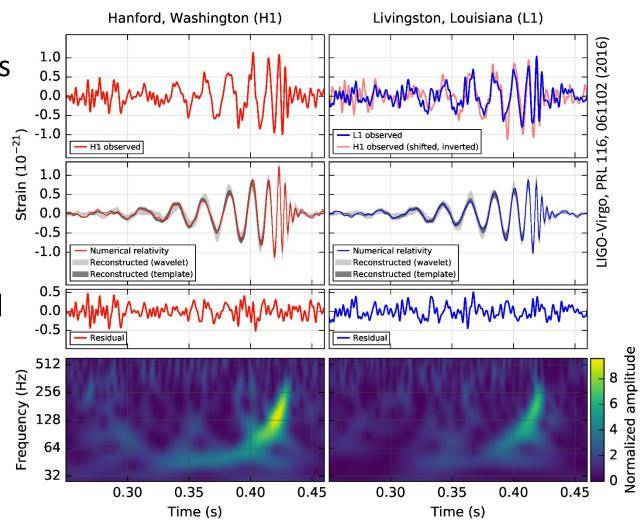
(LIGO Scientific Collaboration and Virgo Collaboration)



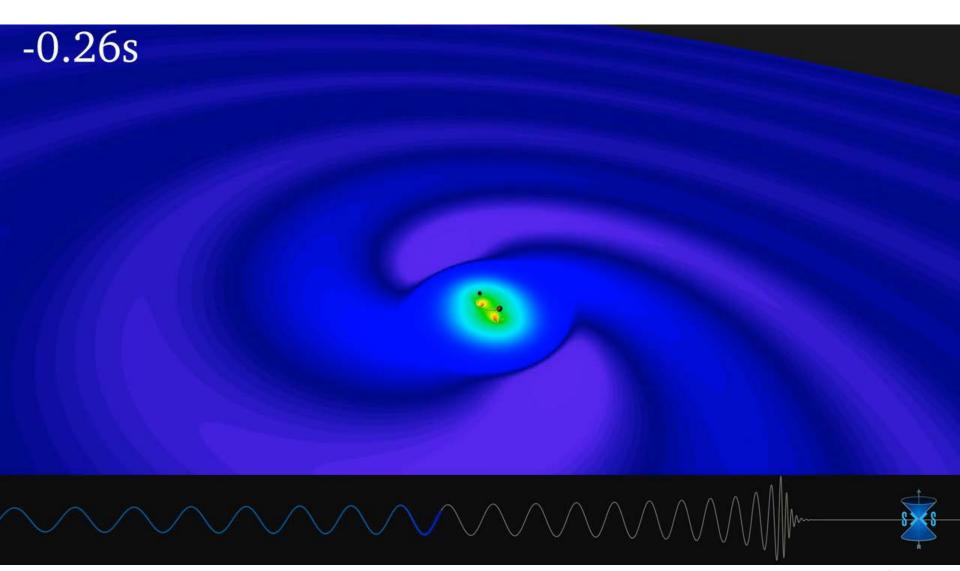
■ 1009 auteurs – dont 75 Français – dans 133 laboratoires

Le signal observé

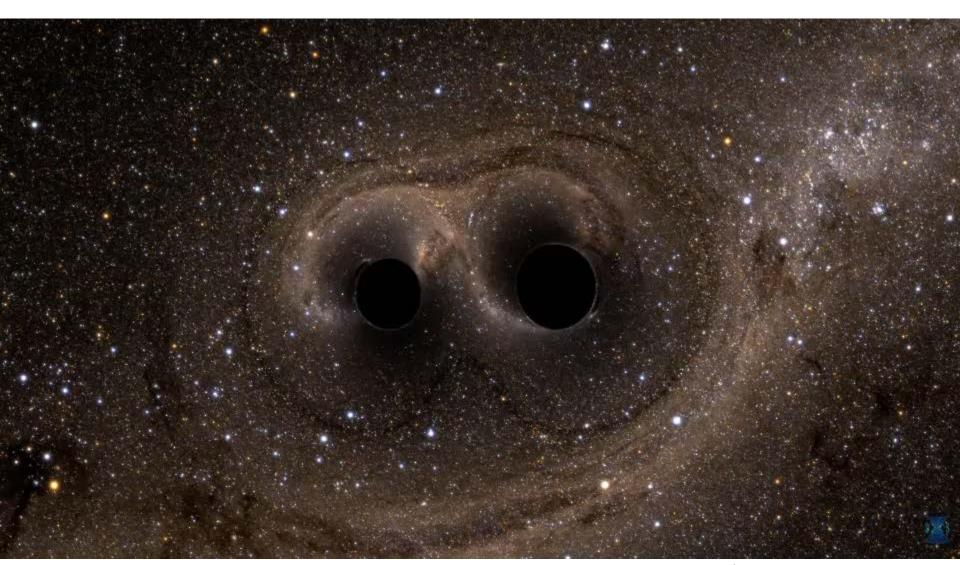
- Même signal dans les deux détecteurs LIGO, avec un décalage de 7 ms
- Evolution caractéristique d'une coalescence
- □ Signal extrait des données en accord avec le signal attendu pour la coalescence de deux trous noirs de 36 et 29 fois la masse du Soleil



Du signal à la source

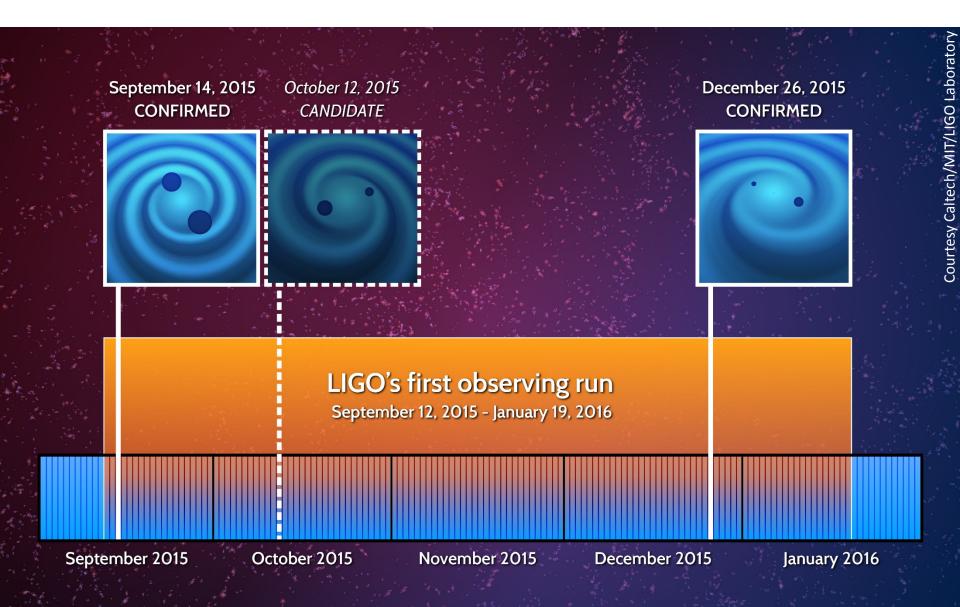


Comme si vous y étiez



Simulating eXtreme Spacetimes project

Premières photos de famille

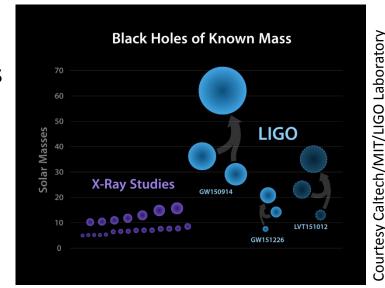


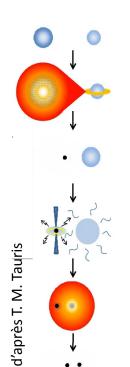
GW150914 en quelques chiffres saisissants

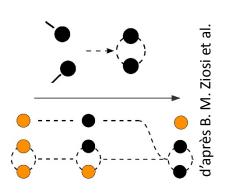
- □ Amplitude au maximum du signal $h \sim 10^{-21}$
 - ➤ La longueur des bras de LIGO a changé de 4 . 10⁻¹⁸ m
 - Quatre millièmes de la taille d'un proton
- \square Distance de la source $D \sim 1,3$ milliard d'années-lumière
 - ➤ Les ondes émises lors de la coalescence se sont propagées dans l'espace pendant ~ 1,3 milliard d'années avant de traverser la Terre le 14 septembre 2015
- Energie émise par le système de trous noirs sous forme d'ondes gravitationnelles $E \sim 62 (36 + 29) = 3 M_{\odot}$
 - > La plupart dans la fraction de seconde précédant la fusion
- □ Luminosité au maximum du signal $\mathcal{L} \sim 200 \, \text{M}_{\odot} / \text{s}$
 - > Brièvement plus puissant que toutes les galaxies de l'Univers
 - > Brièvement plus « brillant » que la pleine lune malgré la distance

Implications astrophysiques

- Première observation directe de trous noirs
- □ Il existe des trous noirs de masse stellaire relativement lourds (> 25 M_☉)
 - L'environnement des étoiles mères favorise de faibles vents stellaires



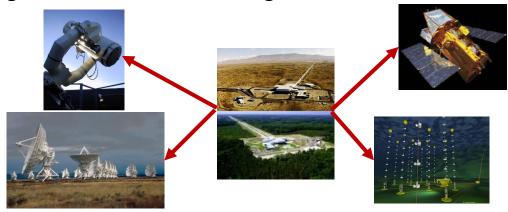




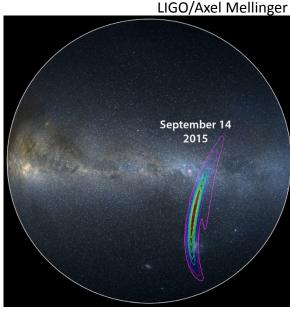
- La nature forme des systèmes binaires de trous noirs
 - GW150914 et GW151226 ne permettent pas d'identifier le mécanisme de formation
 - Issus de systèmes binaires d'étoiles massives ou formés dynamiquement par capture?
- Ces systèmes évoluent jusqu'à la coalescence en un temps inférieur à l'âge de l'Univers
- Ces coalescences se produisent relativement souvent

Astronomie multi-messager

- Accord entre LIGO et Virgo et des partenaires de l'astronomie traditionnelle
 - > LIGO et Virgo diffusent rapidement l'information sur les événements intéressants
 - > 70 accords conclus, 160 instruments couvrant tout le spectre des ondes radio aux rayons gamma de très haute énergie



- 25 équipes ont réalisé des observations de suivi de GW150914 dans les jours / semaines suivants
 - A la recherche d'un éventuel signal électromagnétique associé
 - Difficile: zone probable de GW150914 ~ 590 deg²



Explorer la gravitation

- □ Vitesse orbitale dans le système solaire $v/c \sim 10^{-5}$
- □ Pulsar binaire le plus relativiste connu à ce jour
 - > J0737-3039, vitesse orbitale $v/c \sim 2 \times 10^{-3}$
- □ GW150914 et GW151226
 - > Champ gravitationnel très fort, effets non linéaires, vitesse orbitale élevée $v/c \sim 0.5$
- Premiers tests inédits de la gravitation
 - Les signaux observés correspondent-il aux prédictions de la Relativité Générale ?
 - Oui! (A la précision permise par ces deux observations)
 - Contrainte sur la masse d'un hypothétique graviton

Conclusion et perspectives

- 2015 : Premières détections directes d'ondes gravitationnelles, premières détections de systèmes de trous noirs
- Une prouesse instrumentale
- Une vérification de la Relativité Générale, et l'avènement d'un nouvel outil pour la tester de façon approfondie
- L'émergence d'une nouvelle discipline scientifique, l'astronomie des ondes gravitationnelles
- 2016 : Nouvelle campagne d'observation avec LIGO
- □ 2017 : Virgo va redémarrer les observations
- □ Plus de détecteurs, des détecteurs de plus en plus sensibles, des campagnes d'observation plus longues...
 - Des premières détections à la routine... et à l'inattendu ?

Un peu de pub



Encore un peu de pub

